UNIVERSIDADE FEDERAL DE SÃO CARLOS

Química Inorgânica Fundamentos de Química

Materiais Inorgânicos Antigos & Novos química e a tecnologia

Dr Mitsukimi TSUNODA

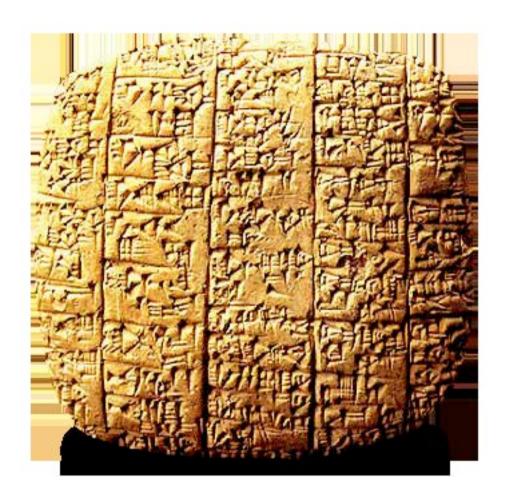
2015



tablete maya, Palenque, 698 AD



Tablet chinês



tablete assírio de argila



tablete romano (madeira e cera)



tablete moderno

Vidro "gorilla"



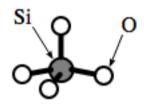


Vidro "gorilla"

- Asahi Glass (Dragontrail), Corning Glass (Gorilla)
- Aluminosilicato de sódio
- O material é produzido em uma gama grande de composição. Exemplo de composição: 14SiO₂.Al₂O₃.Na₂O.3H₂O ou (Na₂Al₂Si₁₄O₃₂.3H₂O)
- Estruturalmente o vidro é formado por uma rede de moléculas de AlO₄ e SiO₄ tetraédricos e cujo intersticios alojam íons alcalinos que atuam como cunha estruturai ou contra íon.
- Fino, leve, flexivel, duro

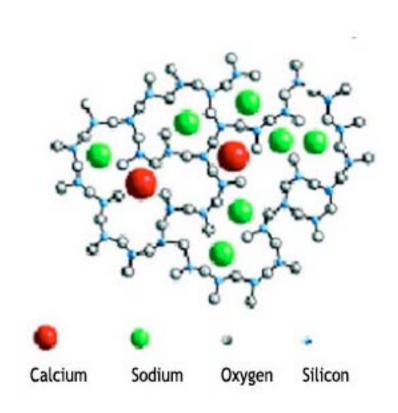
Vidro Aspecto molecular

 Estruturalmente o vidro é formado por uma rede de moléculas de Al2O3 e SiO4 tetraédricos e cujo intersticios alojam íons alcalinos que atuam como cunhas estruturais ou contra íons.



• O vidro é "endurecido" por troca iônica via submersão em sal de potassio fundido (aprox 400°C). No processo o íon de sódio (raio iônico = 116 pm) é substituido pelo de íon de potássio (raio iônico = 152 pm).

Estrutura do vidro de Sódio/Cálcio/Silica





o teor de íons de Fe influe na coloração do vidro

Vidro natural



moldavita

Vidro romano



taça romana, século IV DC

Vidro soprado



vidro soprado para janela circa 1742

Vidro moderno

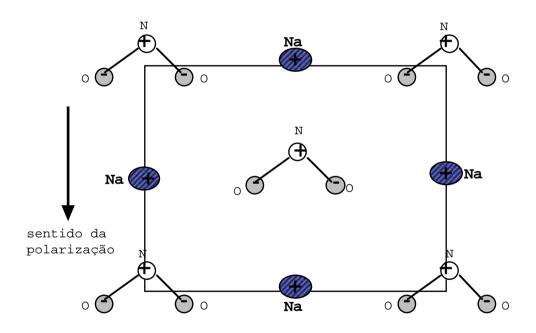


Materias inteligentes

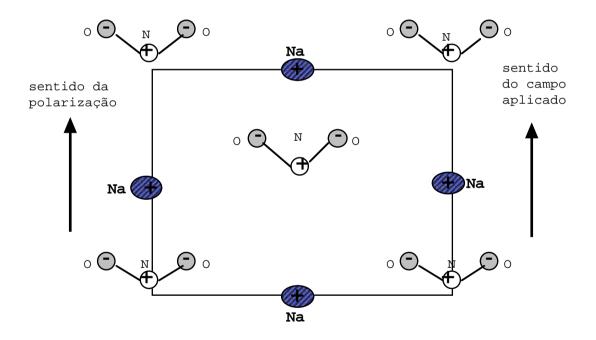
- <compostos moleculares
- >metais/ligas
- >ceramicas
- >polimeros

Materiais inteligentes sal de Rochelle

Materiais inteligentes nitrito de sódio



Materiais inteligentes nitrito de sódio





bateria de íon de Li

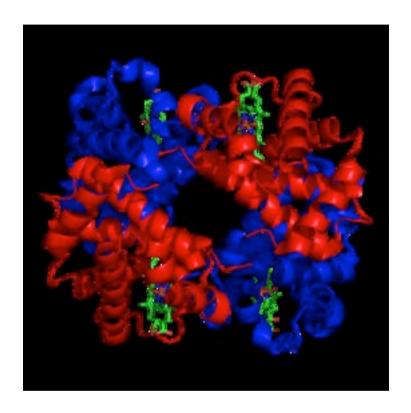
reações na bateria de íons de Li

meia reação no eletrodo positivo

$$\text{LiCoO}_2 \leftrightarrows \text{Li}_{1-x}\text{CoO}_2 + x\text{Li}^+ + x\text{e}^-$$

meia reação no eletrodo negativo

$$x \text{Li}^+ + x \text{e}^- + 6 \text{C} \leftrightarrows \text{Li}_{\mathbf{x}} \text{C}_6$$



estrutura da hemoglobina humana grupos heme em verde

estrutura do grupo heme

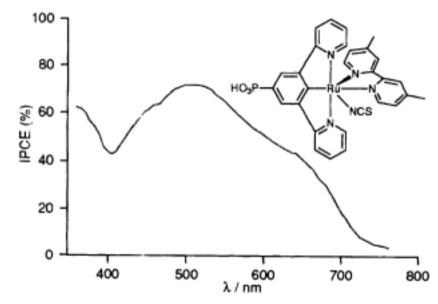
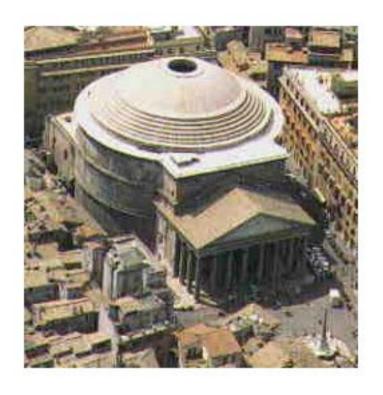


Fig. 1 Photocurrent action spectrum obtained with a nanocrystalline ${\rm TiO_2}$ film supported onto a conducting glass sheet and derivatized with a monomolecular layer of complex 1. The incident photon-to-current conversion efficiency is plotted as a function of wavelength. A sandwich-type cell configuration⁵ was used to measure the spectrum; the redox electrolyte consisted of a solution of 0.5 mol dm⁻³ KI and 0.05 mol dm⁻³ KI₃ in ethylene carbonate and propylene carbonate mixture (50:50 ν/ν).



cimento romano pozzolana



cimento romano pantheon

Materiais modernos

uma lista não-exaustiva de materias "modernos"

semi-condutores
cerâmicas
super-condutores
polímeros e plásticos
bio-materiais
cristais liquídos
nano-materiais
materias com memória

referência: T.L. Brown, H.E. LeMay, B.E. Bursten, C.J. Murphy, Chemistry - the central science, 11 edição, Prentice Hall/Pearson, Upper Saddle River NJ, 2009, pp480>525.

Existe tradução em português

Universidade Federal de São Carlos

Série "Textos de Apoio"

FUNDAMENTOS DE QUÍMICA aspectos fundamentais e descritivos da química dos elementos versão 01 2015 edição Moodle

Dr. Mitsukimi TSUNODA
Universidade Federal de São Carlos
Departamento de Química
Cx Postal 676
13560-970 São Carlos SP
Email: <emts@ufscar.br>

Dinâmica Química do Ácido Acetilsalicílico

Dinâmica Química do Ácido Acetilsalicílico

A absorção de um medicamento pelo organismo (e portanto a sua eficacidade) depende, entre diversos fatores, da solubilidade e de uma reação de equilíbrio.

O ácido acetil-salicílico, C6H4(CO2H)(CO2CH3), é um ácido **fraco** cujo pKa = 3,5 a 25° C.

A solubilização é representada pela equação,

$$C6H4(COOH)(COOCH3) + H2O \rightleftharpoons C6H4(COO)(COOCH3) + H^{\dagger}$$

Hidrosolubilidade: O grau de solubilidade da aspirina no meio aquoso é dependente do pH do meio. Portanto a concentração do íon acetil-salicílato em solução aquosa depende do pH do meio.

Liposolubilidade: O ácido acetil-salicílico possuí um grupo fenila, C6H4, que é apolar, Este fato o torna solúvel em gorduras (lipídeos). O seu derivado, acetil-salicilato de sódio, por ser um composto iônico não é soluvel em lipídeos.

Resumindo:

O ácido acetil-salicílico é uma molécula liposolúvel. A sua base conjugada, acetil-salicilato, que é iônica, é hidrosolúvel.

A estrutura molecular do ácido acetil-salicílico possibilita dois mecanismos de absorção no organismo humano.

No estômago, cujo meio é fortemente ácido (pH ≈ 2), o ácido acetil-salicílico encontra-se pouco dissociado na solução gástrica, mas solubiliza-se na mucosa estomacal porque é liposoluvel. Isto resulta na absorção parcial da aspirina no estomago mas poderá resultar na irritação da mucosa.

No intestino, cujo meio é levamente alcalino (pH \approx 8) o grau de dissociação do ácido acetil-salicílico é maior, o que eleva a concentração do anion acetil-salicilato, que é hidrosolúvel.

Como se trata de um equilíbrio, no intestino a forma molecular, que sendo liposolúvel, é absorvida pela parede intestinal. Isto desloca o equilíbrio no sentido da associação (formação do ácido). Este deslocamento do equilíbrio possibilita a absorção progressiva do ácido acetil-salicílico no intestino. A absorção é favorecida pela grande superficie do intestino conjugado com a presença de uma irrigação sanguinea importante da região que possibilita o transporte eficaz do principio ativo no organismo humano.

Universidade Federal de São Carlos

Série "Textos de Apoio"

FUNDAMENTOS DE QUÍMICA aspectos fundamentais e descritivos da química dos elementos

versão 01 2015 edição Moodle

Dr. Mitsukimi TSUNODA
Universidade Federal de São Carlos
Departamento de Química
Cx Postal 676
13560-970 São Carlos SP
Email: <emts@ufscar.br>

Cimento romano

Origem,

A matéria prima é obtida por meio da calcinação do calcário, carbonato de cálcio conforme a reacão:

A hidratação da cal, óxido de calcio, ocorre conforme a reação:

Por volta de 1500 AC descobriu-se que a mistura umidecida de óxido de cálcio e areia gerava uma substância que podia ser utilizada para fixar tijolos ou pedras na construção de edificações. Essa substância é o silicato de cálcio hidratrado cuja fórmula aproximada é :

A mistura absorve, lentamente, dióxido de carbono da atmosfera que provoca a conversão do hidróxido de cálcio a carbonato de cálcio conforme a reação:

$$Ca(OH)2 + CO2 \rightarrow CaCO3 + H2O$$

Cimento romano,

Entre 100 AC e 400 DC os Romanos aperfeiçoaram o uso da mistura primitiva quando descobriram que a adição da pozzolana, que é uma cinza vulcânica arenosa muito fina, resultava em uma argamassa muito superior para aplicação na construção de grandes obras de engenharia, dos quais alguns existem até hoje (circos, aquedutos, templos). Consultar o livro de Vitruvius citado nas referências.

A fórmula original do cimento romano foi perdida com a queda do Império e só foi "redescoberta" no século XVIII.

O melhor exemplo da qualidade do concreto romano é o Panteão em Roma (ilustracões a seguir).

A pozzolana é um material silicoso amorfo de granulação muito fina rico em obsidiana (vidro vulcânico) que é majoritariamente SiO2, alem de MgO e Fe2O3. Simplificadamente a reação da formação do cimento romano é, essencialmente, uma reação ácido-base entre o hidróxido de cálcio, Ca(OH)2 e ácido silícico, H4SiO4 ou Si(OH)4,

Ca(OH)2 + H4SiO4 -> [Ca]²⁺ + [H2SiO4]²⁻ + 2 H2O -> CaH2SiO4 · 2 H2O



Figura PO. Pozzolana



Figura P1. Minérios de carbonato de cálcio

Cimento tipo "portland",

O cimento moderno é fabricado por meio da moagem simultânea do calcário e argila (aluminosilicatos) e aquecendo-se a mistura a cerca de 1500 C. No processo ocorre a liberação de dióxido de carbono e uma fusão parcial dos componentes que produz um sólido chamado "clinker". Esse sólido é moído e adiciona-se um pouco de sulfato de cálcio. A mistura resultante é denominada cimento "portland".

A mistura contem 26% de Ca2SiO4, 51% de Ca3SiO5 e 11% de Ca3Al2O6. A adição de água provoca uma série de reações de hidratação complexas e que pode ser representada pela equação:

O silicato hidratado forma cristais que se unem por meio de ligações Si-O fortes à areia e agregados (brita) que são misturados ao cimento.

A mistura absorve, lentamente, dióxido de carbono da atmosfera que provoca a conversão do hidróxido de cálcio a carbonato de cálcio conforme a reação:

$$Ca(OH)2 + CO2 \rightarrow CaCO3 + H2O$$

Pantheon: Um exemplo de aplicação do cimento

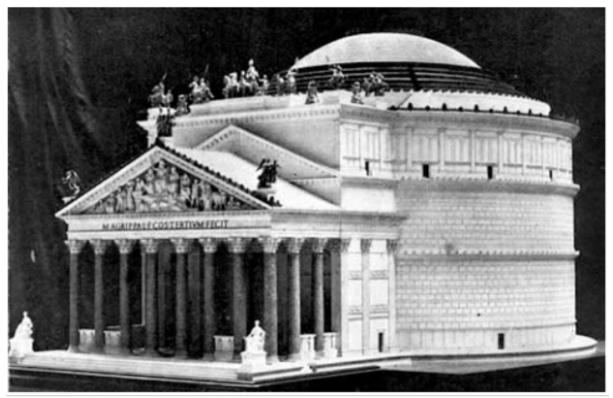


Figura P1. Maquete do Pantheon

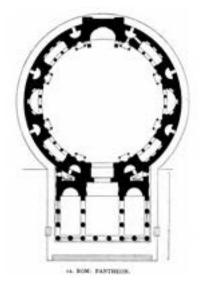


Figura P7. Planta baixa do Pantheon

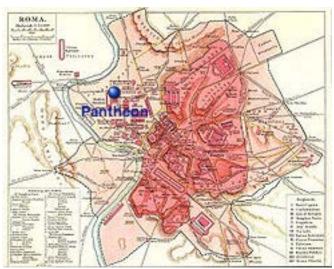


Figura P2. Localização

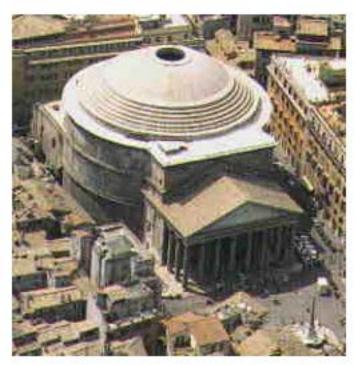


Figura P2. Foto do Pantheon

*



Aerial view of the Pantheon. Image © Google Earth.

Figura P3. Vista aérea do Pantheon



Figura P4. Vista externa da cúpula do Pantheon



Figura P6. Vista interna da cúpula do Pantheon



Figura P5. Vista interna do Pantheon.

Exercicios,

AT08 Sobre a origem do cimento,

Possivelmente a descoberta da argamassa primitiva foi fortuíta. Por exemplo, uma fogueira acesa sobre terreno arenoso para, aquecimento ou cozimento, usando blocos de calcário como muretas. O aquecimento pôde ter provocado a decomposição térmica do calcário a óxido de cálcio. Quando a fogueira foi apagada com água ocorreu a conversão do óxido em hidróxido e se o residuo foi casualmente misturado com areia do terreno, resultou numa massa cuja a cura natural produziu uma massa sólida que fixou as pedras. Escrever as equações das reações que ocorreram na descrição.

R1 (decoposição do calcário)

R2 (hidratação do óxido de cálcio)

R3 (reconversão do hidróxido de cálcio a carbonato)

AT09 O problema do cimento romano,

Entre 100 AC e 400 DC os Romanos aperfeiçoaram o uso da argamassa primitiva quando descobriram que a adição da pozzolana, que é uma cinza vulcânica arenosa muito fina, resultava em uma argamassa muito superior para aplicação na construção de grandes obras de engenharia, dos quais alguns existem até hoje (circos, aquedutos, templos). Consultar o livro de Vitruvius citado nas referências. A fórmula original do cimento romano foi perdida com a queda do Império e só foi "redescoberta" no século XVIII. A pozzolana é um material silicoso amorfo de granulação muito fina rico em obsidiana (vidro vulcânico) que é majoraitariamente SiO2, alem de MgO e Fe2O3. Simplificadamente a reação da formação do cimento romano é, essencialmente, uma reação ácido-base entre o hidróxido de cálcio, Ca(OH)2 e ácido silícico, H4SiO4 ou Si(OH)4,

Qual das equações abaixo corresponde à explicação química da formação do cimento romano?

```
a. Ca(OH)^2 + H4SiO^4 -> [Ca]^{2+} + [H2SiO^4]^{2-} + 1 H2O -> CaH2SiO^4 \cdot 1 H2O
```

- *b. $Ca(OH)^2 + H4SiO^4 -> [Ca]^2 + [H2SiO^4]^2 + 2 H2O -> CaH2SiO^4 \cdot 2 H2O$
- c. 2 Ca2SiO4 + 4 H2O -> Ca3Si2O7.3H2O + Ca(OH)2
- d. $Ca(OH)^2 + H4SiO^4 -> [Ca]^{2+} + [H2SiO^4]^{2+} + 2 H2O -> CaH2SiO^4 \cdot 2 H2O$

Referências,

Aspectos gerais,

- 01. T.K. Derry, T.I. Williams, A short history of technology, Dover, New York, 1993, pp3>44.
- 02. J.R. Partington, A short history of chemistry, Dover, New York, 1989.
- 03. Per Enghag, Encyclopedia of the Elements, Wiley-VCH. Weinheim, 2004.

Metais e metalurgia,

- 04. Plinio o Velho (Gaius Plinius Secundus) Historia Natural vols 33, 34. versão em francês disponivel em http://remacle.org/
- 05. M.R. Notis, The history of the metallographic study of the japanese sword,
 Materials Characterization (2000), 45:4-5, 253-258. Este artigo pode
- ser acessado pelo Portal de Periódicos da CAPES.

 06. http://www.arscives.com/historysteel/japaneseintroduction.htm; http://www.thejapanesesword.com/tatara/

Vidro,

- 07. Plinio o Velho (Gaius Plinius Secundus) História Natural vol 36. versão em francês disponivel em http://remacle.org/
- 08. http://www.cmog.org/Education/EDEGYPT.HTM http://www.users.directonline.net/~archaeology/AE_glass.html
- 09. R. A. Robertson, *Chats on Old Glass*, Dover Publications Inc., New York Frederic Neugurg, *Ancient Glass*, Barrie & Rockliff, London George Savage, *Glass*, G.P. Putnam's Sons, London

Cimento,

- 10. Marcus Vitruvius Pollio, De Architectura, livro II, Harvard University Press, Cambridge, 2002, pp101.
- 11. http://www.romanconcrete.com/resources.htm

Aviso Importante: Este texto foi preparado pelo docente com equipamentos e material próprios exclusivamente para disciplinas sob sua responsabilidade. NÃO deve ser utilizado fora da UFSCar ou repassado a terceiros.

MT FdQ versão 01 2015 revisto em 16 mar 2015

Universidade Federal de São Carlos

Série "Textos de Apoio"

FUNDAMENTOS DE QUÍMICA

versão 01 2015 edição Moodle

Dr. Mitsukimi TSUNODA
Universidade Federal de São Carlos
Departamento de Química
Cx Postal 676
13560-970 São Carlos SP
Email: <emts@ufscar.br>

A Importância da Química Inorgânica

A química inorgânica constitue o núcleo da qual sairam a química orgânica (química do carbono), a físico-química (medidas físicas aplicadas a sistemas químicos) e a química analítica (aplicação conceitos químicos para caracterização e quantificação) que se desenvolveram em subdisciplinas distintas da química no século XIX.

A química inorgânica representa o núcleo tradicional da química aplicada ou tecnológica, cuja história pode ser identificada desde a mais remota Antiguidade. Está íntimamente ligada com a produção de instrumentos e utensilios diversos. Exemplos antigos da química aplicada são os materiais inorgânicos como: ligas (bronze), materiais cerâmicos e, vidro.

Um exemplo significativo da tecnologia inorgânica é a extração e a manipulação de metais. O uso do cobre era conhecido das antigas civilizações da Mesopotamia (atual Irak) e do Egito. Possívelmente por conta da existência de jazidas de malachita, CuCO3.Cu(OH)2, e azurita, (CuCO3)2.Cu(OH)2, na região.



Figura X. Malaquita, CuCO3.Cu(OH)2.

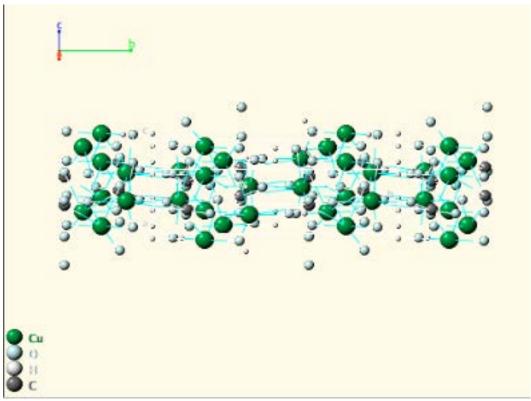


Figura T. Estrutura cristalina da malaquita conforme P. Susse, Acta Crystallographica, 22 (1967) p.146-151, Verfeinerung der kristallstruktur des malachits, Cu2(OH)2CO3. Para ver a animação da estutura cristalografica visite http://webmineral.com/



Figura X. Azurita,]CuCO3]2.Cu(OH)2

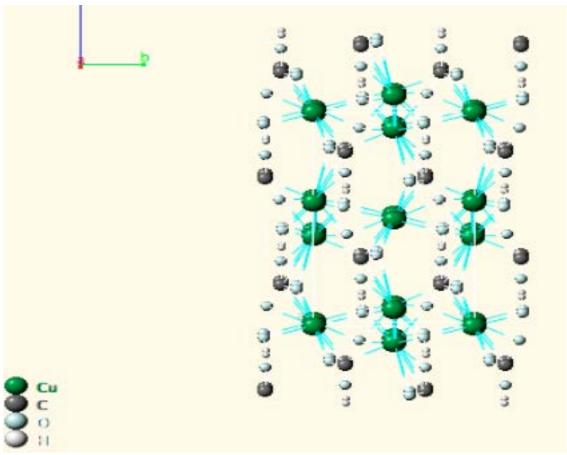


Figura R. Estrutura cristalina da azurita conforme E.L. Belokoneva, Y.K. Gubina, J.B. Forsyth, Physics and Chemistry of Minerals, 28 (2001) p.498-507. Para ver a animação da estutura cristalografica visite http://webmineral.com/,

Metalurgia na Asia Menor,

A etapa seguinte na evolução da tecnologia inorgânica foi o domínio da produção e uso do ferro pelos Hititas da Ásia Menor que, por um tempo foram poderosos por conta disso.

O ouro e o cobre são um dos poucos elementos encontrados no estado nativo e os seus usos são bem mais antigos, remontando ao periodo neolítico.

O velho Testamento contem informações consideraveis sobre materiais. Um exemplo é o texto (Crônicas 1:22) sobre a construção do templo de Salomão por volta de 1000 AC que relata o uso de ferro, bronze, ouro, prata.

Ver anexo E. Yamauchi, Metal sources and metallurgy in the biblical world

Metalurgia na China

Na China artefatos de bronze eram fabricados por volta de 1200 AC e os artefatos de ferro fundido datam do 6 século AC.

Os chineses conheciam e dominavam a tecnologia do forno de fole (blast furnace) que era aplicado na produção de ferro fundido.

A "idade do ferro" na China precede a "idade do ferro" da Asia e da Europa.

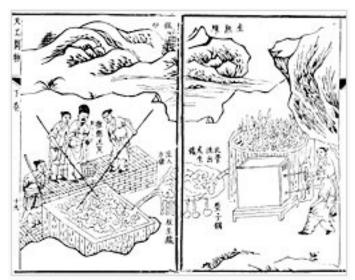


Figura CN. Fundição do ferro usando forno de fole.

Metalurgia na India

Na India os artefatos de ferro fundido datam 1800 AC. Existem evidências arqueológicas que a metalurgia do ferro foi praticado em larga escala.



Figura DH. O obelisco de ferro de Delhi que data de 900 AC.



Figura D2. O obelisco de Delhi é conhecido pela ausência de oxidação devido ao hidrogeno fosfato de ferro resultante do teor elevado fosforo no ferro.

Metais de transição e o desenvolvimento tecnológico

A utilização de alguns metais de transição ou de seus compostos está intimamente ligado com a evolução tecnológica da humanidade. Durante muito tempo foram usados decorativamente pelo seu aspecto natural inusitado ou pelo conhecimento empírico de suas propriedades. O conhecimento científico exato da sua natureza ocorreu somente a partir do século XIX.

Os metais conhecidos desde a antiguidade são:

ouro, cobre, prata, chumbo, estanho, ferro, mercúrio

Na primeira fase a relação da humanidade com os metais de transição se deu pelo uso de derivados como os meteoritos ferrosos na forma de contas para enfeite, assim como o uso de metais encontrados no estado nativo como o cobre, ouro, e prata.

Esses metais eram conhecidos dos Mesopotamios, Egipcios, Gregos, Romanos, Indianos e Chineses

A segunda fase veio com a descoberta de que metais como estanho, chumbo, cobre e ferro podiam ser obtidos pelo aquecimento (redução) dos seus minérios (sulfetos, carbonatos, óxidos) com carvão. A base química do processo é uma reação de óxido-redução.

O desenvolvimento dessa tecnologia envolveu três metais: estanho (PF 505 °C), cobre (PF 1357 °C), e ferro (PF 1809 °C).

Possívelmente o processo de extração do cobre de um dos seus minérios, malaquita, Cu2CO3(OH)2, precedeu a obtenção dos demais.

O processo de obtenção do cobre ocorre em duas estapas. Primeiro o minério é decomposto térmicamente:

$$Cu2CO3(OH)2(s)$$
 -> $2CuO(s) + CO2(g) + H2O(g)$

Em seguida ocorre a redução ao metal com o uso do carvão (smelting):

$$2 CuO(s) + C(s) -> 2 Cu(s) + CO2(g)$$

Contudo, muitos dos minérios de metais fácilmente redutíveis sendo sulfetos, o processo de redução é precedido pela conversão do minério em óxido mediante aquecimento ao ar (roasting).

Assim no caso da chalcocita, Cu2S, é um minério de cobre no qual o estado de oxidação do metal é I.

Uma consequência da disponibilidade do cobre e do estanho é o aparecimento do bronze, uma liga de cobre e estanho, que foi descoberto por volta de 3000 anos AC.

O latão, que é uma liga de cobre com zinco, surgiu na Palestina por volta de 1400 AC. O uso dessas ligas alem do ferro em armamentos é relatado na Biblia em 1 Samuel 17.

O ferro surgiu por volta de 2000 AC na Ásia Menor. Existem evidências arqueológicas de que os Hititas, por volta de 1200 AC, dominaram o processo de extração e purificação do metal. Fato que possibilitou a produção de ferramentas e armamentos de ferro, responsáveis pelo poderio do império Hitita (figura D). A extração do ferro requeria temperatura mais elevada do que aquela fornecida pela simples queima de carvão e isso foi obtido pela introdução do fole, que permitia o aumento na temperatura de combustão do carvão.

A vantagem tecnológica das espadas de ferro sobre as de bronze possivelmente deu aos Hititas o domínio militar da região antes de serem derrotados pelos Assirios, que, posteriormente, foram conquistados pelos Medas e Caldeus. A queda dos Hititas coincidiu tambem com a queda dos Cretenses e o início da ascenção dos Gregos. Este caso é um dos primeiros exemplos da relação entre o poder de um Estado com o desenvolvimento tecnologico aplicado a defesa.

Tanto a hematita e a magnetita não se fundem facilmente. Todavia a siderita, FeCO3, quando aquecida se decompõe inicialmente em óxido de ferro(II), FeO, conforme a reação:

Na segunda etapa, o produto da decomposição, óxido de ferro(II) FeO, é reduzido a ferro metálico pelo monóxido de carbono.

Todavia esta é uma reação de estado sólido que resulta em ferro impuro na forma de um sólido esponjoso que requer tratamento posterior.

A terceira fase ocorreu a partir dos séculos 18 e 19 com a decoberta de outros metais de transição estimulado pelo conhecimento crescente das transformações químicas aliado aos métodos de separação desenvolvidos pelos alquimistas.

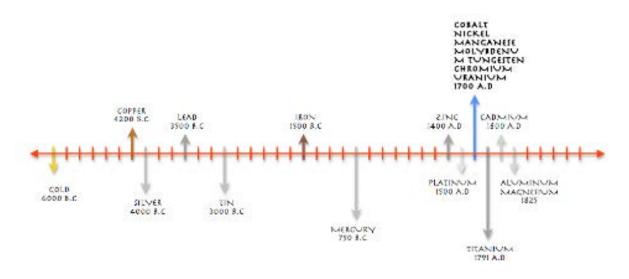
A quarta fase iniciou-se no final do século 19 e início do século 20 com o conhecimento detalhado das estruturas atômica e nuclear e a descoberta da radioatividade. Nesta fase os lantanídeos e actinídeos foram isolados e foram preparados e isolados os elementos transurânicos. Tambem ocorreu o desenvolvimento da química dos complexos de metais de transição e sua aplicação na catálise e desenvolvimento de novos materiais.

Os oito metais da antiguidade

Alem do ouro e da prata nativos, a relação seguinte lista as reações de obtenção dos sete metais conhecidos na antiguidade usando seus óxidos. A relação das reações está ordenada por ordem crescente de temperatura, usando carvão como agente redutor. A obtenção do ferro foi o último processo a ser desenvolvido em razão da necessidade de desenvolvimento tecnológico para alcançar a temperatura necessária, como foi exposto no texto acima. Os processos são reações de óxido-redução. O zinco era produzido na India e na China e a sua produção era problemática dada a necessidade de recolher o vapor do metal puro evitando o contacto com o ar.

mercúrio,	2 HgO + C -> 2 Hg + CO2
zinco,	2 ZnS + 3 O2 -> 2 ZnO + 2 SO2 SO2 + O2 -> 2 SO3 ZnO + C -> Zn + CO
cassiterita,	2 SnO2 + 2 C -> 2 Sn + 2 CO2
chumbo,	2 PbO + C -> 2 Pb + CO2
óxido de prata,	2 Ag2O + C -> 4 Ag + CO2
cuprita,	2 CuO + C -> 2 Cu + CO2
hematita,	Fe2O3 + 3CO -> 2Fe + 3CO2 C + CO2 -> 2CO

Resumo cronologico,



A relação cronológica da descoberta dos **elementos** ilustra o desenvolvimento científico e tecnológico da Humanidade

Antiguidade:

C, S, Cu, Ag, Au, Fe, Sn, Sb, Hg, Pb, Bi.

Século 13

As, Zn

Século 17

P

Século 18

Co, Ni, Mg, H, N, O, Cl, Mn, Cr, Mo, Te, W, Zr, U, Ti, Y, Be, Pt

Século 19

V, Nb, Ta, Rh, Pd, Os, Ir, Ce, K, Na, B, Ca, Sr, Ru, Ba, I, Th, Li, Se, Cd, Si, Al, Br, La, Er, Tb, Cs, Rb, Tl, In, Ga, Ho, Yb, Sc, Sm, Tm, Gd, Pr, Nd, Ge, F, Dy, Ar, He, Kr, Ne, Xe, Po, Ra, Ac.

Século 20

Rn, Eu, Lu, Pa, Hf, Re, Tc, Fr, Np, At, Pu, Am, Cm, Pm, Be, Cf, Es, Fm, Md, No, Lr, Rf, Ha, Sg, Ns, Mt, Hs

Resumo do desenvolvimento da química,

O termo química vem do grego "khimiya", que significa fusão ou fundição de metais. Mesmos nos dias de hoje a preparação e as propriedades dos metais e de seus compostos permanecem como temas centrais da química inorgânica.

Na antiguidade a teoria e a prática da química foram desenvolvidas principalmente pelos Gregos, que fizeram descobertas importantes na área da metalurgia particularmente.

As primeiras idéias sobre a estrutura da matéria de que temos registro foram desenvolvidas pelos filósofos gregos que têm a seu crédito a mais antiga versão sobre a teoria atômica, o atomismo.

O atomismo foi uma das teorias criada para explicar o Universo. O átomo nesta teoria seria indivisivel e possuiria algumas propridedades inatas como tamanho, forma, ordem e posição. Poderiam se colidir, mutuamente, no vazio. A colisão os reuniria e os transformariam em outra coisa. Os nomes de Leucipo/Leukippos (ca 480>ca 420 AC) e Demoecritos/Demokritos (ca 460>370 AC) são associados a criação do atomismo. O crédito pela criação geralmente é atribuído a Leucipo. A teoria foi revivida algumas centenas de anos depois por Epicuro/Epikouros (ca 341 >270 AC).

O império Romano que sucedeu à civilização Grega não brilhou na ciência pura. Os romanos se destacaram pelo interesse na tecnologia, fornecida principalmente pelos povos conquistados. A coleção do conhecimento acumulado da Antiguidade e o seu registro possibilitaram a sua transmissão.

A tradição química grega entrou em declínio quando o misticismo substituiu a observação e subseqüentemente foi quase que totalmente perdida na Europa após a queda do Império Romano do ocidente em 410 DC. No século 11 a química retornou a Europa na forma da alquimia, uma quasi-ciência, atraves dos Arabes, que tambem introduziram influências orientais (persas, indianas, chinesas).

A alquimia caiu no descrédito na Europa medieval em razão do seu simbolismo obscuro, introdução de idéias religiosas e suspertições. A preocupação com o perfeccionismo resultou na crença da possibilidade de transmutar metais. A perspectiva de alterar metais não nobres como chumbo em ouro atraiu a charlatanice. Além disso as universidades medievais, dominadas pela Igreja, não se interessavam pelo ensino da ciência em detrimento das humanidades e da teologia.

O progresso científico não ocorreu propriamente nas universidades mas em torno de individuos interessados, associados ou não a instituições não universitárias. Mais importante ainda foi a utilização do lado prático da química, que gerou uma grande quantidade de conhecimento tecnológico, combinado com o desenvolvimento de considerações teóricas baseadas em observações acuradas, experimentos e eventuais medições quantitativas conduziram à emergencia da ciência moderna.

O ano de 1789 abriu um novo capítulo na historia da Humanidade por dois aspectos. No aspecto político e social ocorreu a Revolução Francesa e no plano científico foi a publicação, na França, do "Traité Élémentaire de Chimie", escrito por

Antoine Laurent de Lavoisier. Este livro mostrou a importância da relação quantitiativa dos pesos, introduziu pela primeira uma nomenclatura química sistemática e reuniu fatos e conceitos que haviam surgido pelos trabalhos de Black, Cavendish, Priestley, Scheele entre outros mas que eram obscurecidos por idéias préconcebidas enganadoras. Em particular o conceito o de "oxidação" (que originariamente se referia à absorção do oxigênio que ocorria por exemplo no processo de combustão) e o processo reverso da "redução" (processo inverso da oxidação), substituiram as teorias de Becher, Stahl e outros, que preconizavam a liberação do "flogisto", um fluido misterioso de peso aparentemente negativo, no processo de combustão. Irônicamente no conceito moderno de oxidação de uma substância identifica-se com a perda de "elétrons" por parte da substância. Assim, os defensores do "flogisto" não estavam totalmente errados.

Nota. Lavoisier morreu guilhotinado por motivos políticos visto que foi um dos "fermiers généraux" (arrendatários da coleta de impostos) sob a monarquia.

A revolução química, iniciada por Lavoisier, foi completada em 1810 por John Dalton (um mestre-escola e meteorologista), que propôs as idéias básicas de uma teoria atômica da matéria, a saber,

- 01. Um elemento químico é formado por corpos sub-microscopicos chamados "átomos" de caracteristicas únicas e com "peso atômico" particular.
- O2. Todos os átomos de um dado elemento são identicos, tanto no peso como nas propriedades químicas (naturalmente átomos de elementos diferentes tem pesos e propriedades químicas diferentes)
- O3. A combinação entre átomos de diferentes tipos para gerar compostos quimicos é regida por uma relação simples de números inteiros. Os números inteiros são as valencias dos respectivos elementos. O "peso relativo" desses átomo, portanto, pode ser quantificado por meio da análise química.
- 04. Uma reação química envolve apenas a combinação ou a separação ou o rearranjo de átomos. Atomos não são criados ou destruídos no decurso de uma reação química.

A versão moderna desses postulados são,

01. Lei da conservação da massa

Desde que a reação seja realizada em em sistema isolado nada é perdido ou ganho. Exemplo: massa de um bulbo de flash (ampola de vidro contendo magnésio em fita) é igual antes e depois do uso.

02. Lei das composições definidas

Na formação de um determinado composto a quantidade necessária de um elemento

Com a teoria de Dalton os resultados das inúmeras análises químicas publicadas na literatura repentinamente começaram a fazer sentido em termos de fórmula química (estequiometria). Deste modo a nova teoria validava, de forma coerente e significativa, o conhecimento químico prático acumulado ao longo dos séculos e possibilitou o nascimento da indústria química moderna que acompanhou a Revolução Industrial.

Os trabalhos de Volta, Berzelius, e Faraday sobre a eletrolise (quebra de um composto químico nos seus elementos formadores pela passagem da corrente elétrica, por exemplo: eletrolise da agua em hidrogênio e oxigênio, eletrólise do cloreto de sodio fundido em sódio e cloro), realizados nos início do século 19, indicaram e revelaram a natureza elétrica da ligação química.

Do ferro fundido ao aço

Ferro fundido não é o ferro puro. Contem entre 4 e 5% de carbono dissolvido alem impurezas como enxofre, magnésio, fosforo e manganês.

O carbono como impureza majoritaria torna o ferro fundido duro e quebradiço

O ferro fundido pode ser transformado em aço (conteudo de carbono em torno de 2%) por meio de diversas tecnologias que reduzem o teor de carbono presente por meio da oxidação.

Uma metalurgia antiga "moderna"

Um exemplo de tecnologia antiga é a fabricação de lâminas como o "katana" do Japão feudal, espadas de Damasco (Síria) e Toledo (Espanha), produzidos por forja manual de modo a obter uma combinação de aços duro e maleável associados à presença de carbetos metálicos como impurezas contribuia para as caracteristicas extraordinárias dessas lâminas.



Figura X. Ilustração de uma lâmina de um "katana"

Particularmente as lâminas das espadas japonesas usam um aço particular combinando aço com teor elevado de carbono, maleável, e aço com baixo teor de carbono, duro. O aço maleável servido como suporte dorsal para a lâmina de aço duro. O instrumento é um feito tecnológico da arte de forja. O minério usado é uma areia ferruginosa aluvional.



Figura K. Tipos de estrutura da lâmina.

O mesmo principio, a combinação de aços duro e mole, trabalhado por meio da forja manual está presente na lâmina de Damasco obtida usado um tipo particular de aço bruto produzido na India denominado "wootz" e que era exportado para o Oriente Médio. O processo de forja da lâmina de Toledo é uma variante do processo de Damasco.



Figura G. Ilustração de uma lâmina de Damasco. A estrutura da lâmina é um aço forjado contendo de camadas alternadas de ferro duro e ferro maleável e obtido de um aço particular denominado "wootz" produzido na India.

As tecnologias da produção do "wootz" e da lâmina de Damasco foram perdidas. Existem pesquisas atualmente no sentido de redescobrir os segredos dessas tecnologias. A produção do aço para lâminas pela a tecnologia "tatara" tradicional ainda é praticada no Japão.

Vidros

A tecnologia da fabricação do vidro teve inicio no Egito com a fabricação de pequenas contas de vidro na época pré-dinastica. O desenvolvimento da técnica esta relacionada com a cerâmica e a metalurgia, já que a queima de material cerâmico pode provocar a fusão da areia e da escória metalurgica, que pode ser vítreo. Descobriu-se que a incorporação de óxidos metálicos na massa vitrea fundida impingia a esta uma gama de córes. Existem evidências da prática do sopragem do vidro.

Por outro lado o vidro ocorre na Natureza como resultado de processos vulcânicos, descargas elétricas (raios) e impactos de meteoritos seguidos de resfriamento rápido. O homem primitivo aprendeu a usar a obsidiana que é um vidro natural de origem vulcânica e a tektita que é uma forma de vidro extra-terrestre.



Figura M. Obsidiana (condado de Lake, Oregon, USA)



Figura P. Tektita (moldavita).

O historiador romano Plinio o Velho (23-79 DC) escreveu na sua História Natural que os mercadores fenicios foram os descobridores do vidro por volta do ano 5000 AC. Plinio relata que os mercadores de natron (minério de carbonato de sódio) usaram blocos desse minério para suportar seus potes de alimentos sobre o fogo. A ação do calor intenso fundiu e misturou o carbonato com areia da praia formando um material opaco vitreo.

Obs: A Fenicia é um pais antigo que existiu na região costeira do atual Libano, Israel e Siria.

componentes	Na2CO3+NaHCO3 +NaCl	CaCO3	SiO2
matéria-prima	vegetais após 8º século AC:	0	areia, seixos de quartzo
impurezas usuais	Mg,K,Ca	dependente da origem especifica, por exemplo Sr	elementos traços: Fe, Cr, Ti, Al

Tabela K. Composição da matéria-prima usada na fabricação de vidros pré-800 DC.

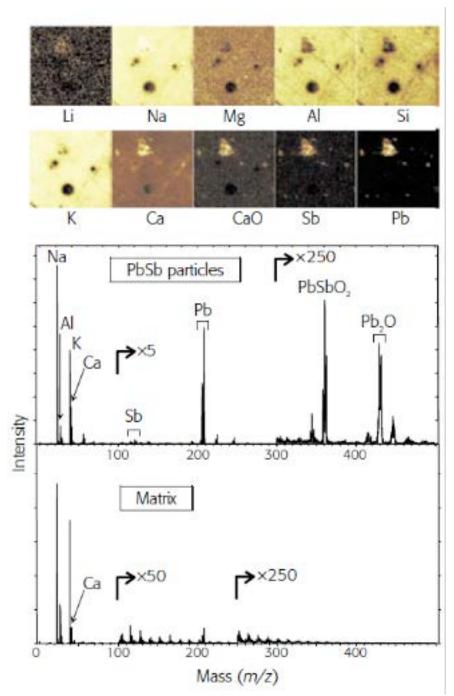


Figura W. Análise por SIMS (espectrometria de massa de íon secundario) de um fragmento opaco amarelo de um vaso de vidro policromático encontrado em Tel el-Amarna, Egipto, datado do 14o século AC. Painel superior: mapa químico de cations selecionados. Painel inferior: espectro de massa das partículas opacificantes e da matriz.

A análise de vidro por espectrometria de massa apresentada na figura W mostra que o material contem fragmentos consistentes com a presença de

antimoniato de chumbo, PbSb, que contem Tambem estão presentes Na, AI, K e Ca. O espectro da matriz mostra diminuição do teor de AI, Ca, K e Si.



Figura J. Areia de praia, componente principal do vidro romano.



Figura P. Placa egipcia com engaste de vidro



Figura U. Urna de vidro egípcia para cosmético datando de 1400 AC.



Figura T. Taça de vidro da época romana, datada do meio do 4o século DC



Figura Q. Urna funeraria romana de vidro soprado datada entre 1o e 2o século AC.

	Colourant	Content	Comments	Furnace Conditions
'Aqun'	Iron(II) axide (FeO)		'Aqua', a pale blue-green colour, is the common natural colour of untreated glass. Many early Roman vessels are this colour.	
Colourless	tron(III) oxide (Fe ₂ O ₃)		Colouriess glass was produced in the Roman period by adding manganese oxide. [1] This oxidised the iron (II) oxide to iron (III) oxide, which although yellow, is a much weaker colourant, allowing the glass to appear colouriess. The use of manganese as a decolourant was a Roman invention first noted in the Imperial period; prior to this, antimony-rich minerals were used. [1]	
Amber	Iron-sulfur compounds	0.2%-1.4% S ^[1] 0.3% Fe	Sulfur is likely to have entered the glass as a contaminant of natron, producing a green tinge. Formation of iron-sulfur compounds produces an amber colour.	Reducing
Purple	Manganese (such as pyrolusite)	Around 3% ^[1]		Oxidising ^[1]
Blue and green	Copper	2%-13% ^[1]	The natural 'squa' shade can be intensified with the addition of copper. During the Floman period this was derived from the recovery of oxide scale from scrap copper when heated, to avoid the contaminants present in copper minerals. [10] Copper produced a translucent blue moving towards a darker and denser green.	Oxidising ^[1]
Dark green	Lead		By adding lead, the green colour produced by copper could be darkened. [1]	
Royal blue to navy	Cobell	0.1%[7]	Intense colouration	
Powder blue Opaque red to brown (Pliny's	Egyptian blue ^[1] Copper load	>10% Cu 1% - 20% Pb ^[1]	Under strongly reducing conditions, copper present in the glass will precipitate inside the matrix as cuprous oxide, making the glass appear brown to blood red. Lead encourages precipitation and brilliance. The red is a rare find, but is known to have been in production during the fourth, fifth and later centuries on the continent. [21]	Strongly reducing
White	Antimony (such as stibnite)	1-10%[1]	Antimony reacts with the lime in the glass matrix to precipitate calcium antimonite crystals creating a white with high opecity. [1]	Oxidising
Yellow	Antimony and lead (such as bindheimite). ^[10]		Precipitation of lead pyroantimonate creates an opaque yellow. Yellow rarely appears alone in Roman glass, but was used for the mosaic and polychrome pieces. [11]	

Figura S. Sobre a composição, côres e preparação dos vidros romanos.

Mapas



Figura H. Ásia Menor e o império Hitita no apogeu.

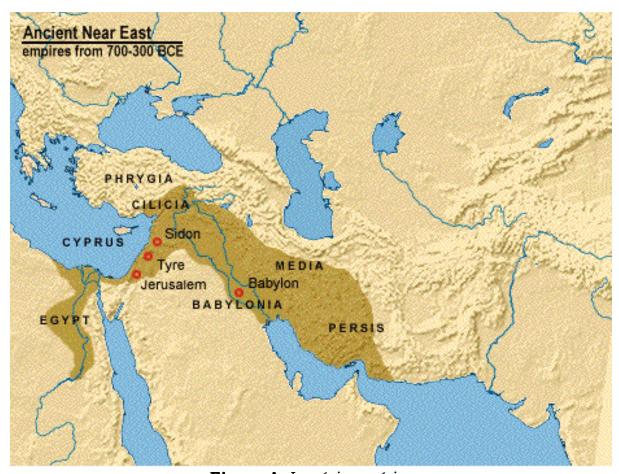


Figura A. Império assírio.

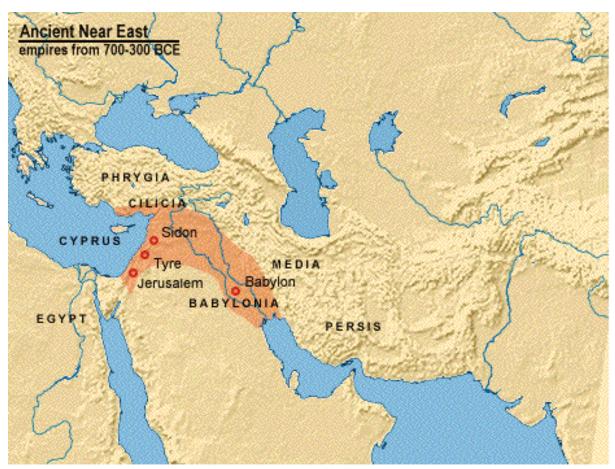


Figura B. Império babilônio.



Figura F. Localização da Fenícia por volta do ano 500 AC

Referências,

Aspectos gerais,

- O1. T.K. Derry, T.I. Williams, A short history of technology, Dover, New York, 1993, pp3>44.
- 02. J.R. Partington, A short history of chemistry, Dover, New York, 1989.
- 03. Per Enghag, Encyclopedia of the Elements, Wiley-VCH. Weinheim, 2004.
- 04. S. Berryman, "Ancient Atomism", The Stanford Encyclopedia of Philosophy (Winter 2005 Edition), Edward N. Zalta (ed.)

Metais e metalurgia,

- O1. Plinio o Velho (Gaius Plinius Secundus) Historia Natural vols 33, 34. versão em francês disponivel em http://remacle.org/
- O2. M.R. Notis, The history of the metallographic study of the japanese sword, Materials Characterization (2000), 45:4-5, 253-258. Este artigo pode ser acessado pelo Portal de Periódicos da CAPES.
- 03. http://www.arscives.com/historysteel/japaneseintroduction.htm; http://www.thejapanesesword.com/tatara/

Vidro,

- 01. Plinio o Velho (Gaius Plinius Secundus) História Natural vol 36. versão em francês disponivel em http://remacle.org/
- 02. http://www.cmog.org/Education/EDEGYPT.HTM http://www.users.directonline.net/~archaeology/AE_glass.html
- 03. R. A. Robertson, Chats on Old Glass, Dover Publications Inc., New York
- 04. Frederic Neugurg, Ancient Glass, Barrie & Rockliff, London
- 05. George Savage, Glass, G.P. Putnam's Sons, London

Resumo

O que o Aluno deverá saber desta secção:

>minérios dos metais produzidos na antiguidade > metais na forma nativa > reações de produção > conceitos envolvidos nas reações > composição de vidros

Aviso Importante: Este texto foi preparado pelo docente com equipamentos e material próprios exclusivamente para disciplinas sob sua responsabilidade. NÃO deve ser utilizado fora da UFSCar ou repassado a terceiros.

 MT

FdO versão 01 2015

1 2	Universidade Federal de São Carlos
1 2 3 4 5 6 7 8 9	Série "Textos de Apoio"
5 6 7	FUNDAMENTOS DE QUÍMICA ASPECTOS FUNDAMENTAIS DA QUÍMICA
8	versão 01 2015
9	edição Moodle
10	
11	
12	
13 14	Dr. Mitsukimi TSUNODA Universidade Federal de São Carlos
15	Departamento de Química
16	Cx Postal 676
17 18	13560-970 São Carlos SP Email: <emts@ufscar.br></emts@ufscar.br>
19	Dinan. Cinto@discar.bi>
20	
21	Estrutura do Matéria
22	Da Radiação Solar à Estrutura do Átomo
23	
24	
25	
26	
27	
28	
29	
30	
31	
32	
33	
34	
35	
36	
37	
38	
39	
40	
41	
42	
43	
44	
45	
46	
47	
	1-157

	Introdução
	Introdução
	Seqüências do Desenvovimento
	Evolução de instrumentos e tecnologias
1.0	Prisma
2.0	Vidro, vácuo, pilha de Volta
3.0	Ampola de descarga > Giessler, Crookes
4.0	Espectrografo > Fraunhofer, Bunsen, Kirchhoff
5.0	Raios-X > Röntgen
	Evolução do conhecimento
	_ totação do comiconnomo
01.	Dispersão da radiação solar, luz como partículas > Newton
02.	Radiação solar como fenômeno ondulatório > Huygens, Young
03.	Radiação infra-vermelha na radiação solar > Herschel
04.	Radiação ultra-violeta na radiação solar > Ritter
05.	Existencia de raias no espectro solar > Wollaston, Fraunhofer
06.	Espectrografo, raias características, >Bunsen, Kirchhoff
07. 08.	Raias de absorção e emissão > Kirchhoff
09.	Ampolas de descarga > Geissler, Crookes Emissões da ampola de descarga > Perrin, Thomson
10.	Raias no espectro de emissão de gases > Angstrom
11.	Raias do espectro de emissão de gases > Angstrom Raias do espectro de emissão hidrogênio > Balmer, Rydberg
12.	Raios X > Röntgen
13.	Natureza da radioatividade natural > Becquerel, Curie
14.	Estudos das emissões radioativas > Thomson, Rutherford
15.	Teoria sobre a estrutura do átomo > Rutherford
16.	Teoria sobre o átomo de hidrogênio >Bohr
17.	Correções da teoria do átomo de hidrogênio >Sommerfeld
18.	Emissão do corpo negro, quantização > Planck
19.	Efeito foto-elétrico, quantização > Einstein
20.	Raias e os campos magnético e elétrico > Zeeman, Stark
21.	Momento magnético do elétron > Uhlenbeck, Goudsmit
22.	Natureza dual da matéria > de Broglie
23.24.	Momento e energia do fóton > Compton Natureza dual do elétron > Davisson, Germer, Thomson
24. 25.	Número atômico > Moseley
26.	Mecânica ondulatória > Schrodinger
27.	Mecânica matricial > Heisenberg, Dirac
28.	Soluções da equação de Schrodinger > números quânticos
29.	Configuração eletrônica do átomo > Pauli
30.	Modernização da classificação periódica pelo número atômico
	Uma Conseqüência : Classificação periódica
1.0	Tabela Periódica de Mendeleev > peso atômico + comportamento químico
2.0	Tabela periodica revista > número atômico + comportamento químico
	2-157

98 99	Surgimento de condições propícias para a ciência
100 101	Acumulo de conhecimento empirico
102 103	Descobertas experimentais de novos fenômenos e elementos
104 105	Massa critica em recursos humanos de qualidade
106 107	Melhoria nas condições de vida > possibilidade de atividades intelectuais
108 109	Desenvolvimento de ambiente propício ao exercicio intellectual
110 111 112 113 114 115 116 117	Condições materias para pesquisa > Disponibilidade de equipamentos cientificos: > Disponibilidade de reagentes em variedade, quantidade e qualidade > Livros e periódicos > Circulação de idéias > Liberdade intelectual (fim da censura, contrôles)
118 119 120	
121 122	
123 124	
124	
126	
127 128	
129	
130	
131	
132	
133	
134	
135 136	
137	
138	
139	
140	
141	
142	
143	
144	

145	Elementos conhecidos no século XIX
146	
147	
148	Antiguidade:
149	C, S, Cu, Ag, Au, Fe, Sn, Sb, Hg, Pb, Bi.
150	
151	Século 13
152	As, Zn
153	
154	Século 17
155	P
156	
157	Século 18
158	Co, Ni, Mg, H, N, O, Cl, Mn, Cr, Mo, Te, W, Zr, U, Ti, Y, Be, Pt
159	
160	Século 19
161	V, Nb, Ta, Rh, Pd, Os, Ir, Ce, K, Na, B, Ca, Sr, Ru, Ba, I, Th, Li, Se, Cd,
162	Si, Al, Br, La, Er, Tb, Cs, Rb, Tl, In, Ga, Ho, Yb, Sc, Sm, Tm, Gd, Pr, Nd, Ge,
163	F, Dy, Ar, He, Kr, Ne, Xe, Po, Ra, Ac.
164	
165	
166	
167	
168	
169	
170	
171 172	
173	
173	
175	
176	
177	
178	
179	
180	
181	
182	
183	
184	
185	
186	
187	
188	
189	
190	
191 192	
192	
1/3	

Indagações sobre a natureza e estrutura da matéria Avanços em Astronomia, Matemáticas > cálculo Filosofia. Fisica > luz, eletricidade Instrumentação científica > bomba de vácuo, material óptico, Produção de vidro de qualidade Espectrografos Produção de ferro e aço Mecânica fina >torno, cronômetro naval Consequências: Descoberta de uma fonte de eletricidade (pilha de Volta) Experimentos quimicos (Lavoisier, Davy, Faraday, Volta) Química analitica mineral > descoberta de novos elementos Industria química (na França associado a necessidades militares) Maquina à vapor > revolução industrial, locomotiva

Prologo,

O objetivo deste TXT é apresentar, de forma lógica, a evolução do conhecimento sobre a estrutura da matéria partindo das investigações sobre a natureza e comportamento da radiação solar para chegar ao conhecimento atual da estrutura do átomo.

Para isso considera-se a extraordinaria evolução do conhecimento científico que teve inicio no século XVIII e na qual a descoberta da pilha voltaica foi fundamental.

O TXT tambem mostra a transformação do ordenamento empirico dos elementos idealizado por Mendeleev em um ordenamento cientificamente correto fundamentado no conhecimento da estrutura eletrônica dos elementos e que permite o estudo racional do comportamento reacional dos elementos.

O TXT tambem trata da importância e da contribuição do desenvolvimento tecnológico no avanço verificado na fisica e na química.

O ponto inicial do TXT é o estudo da natureza e do comportamento da radiação solar e ponto final são as soluções da equação de Schrodinger.

Desde o inicio da civilização a tecnologia química foi fundamentada no conhecimento prático/empírico das transformações químicas (é possivel praticar química sem conhecer química)

Somente com o advento do conhecimento da estrutura da materia a tecnologia química se tornou científica.

290		Informações básicas
291		
292		
293		
294	1.	Espectro eletromagnético
295		
296	2.	Dispersão da radiação solar
297		
298	3.	Espectros de emissão e absorção
299		
300		
301		
302		
303		
304		
305		
306		
307		
308		
309		
310		
311		
312		
313		
314 315		
316		
317		
318		
319		
320		
321		
322		
323		
324		
325		
		7-157
		1-101

02. Espectro eletromagnético Sobre o espectro eletromagnético Penetrates Earth's Atmosphere? Radiation Type Radio Microwave Intrared 10-12 10-2 0.5+10 6 10-8 10-5 10 10 Wavelength (m) Approximate Scale of Wavelength Butterflies Needle Point Protozoans Atomic Nuclei Buildings Molecules Atoms Humans Frequency (Hz) 108 10⁴ 1012 1015 1016 1018 1020 Temperature of objects at which this radiation is the most intense 1 K -272 °C 100 K -173 °C 10,000 K 10,000,000 K wavelength emitted 9,727 °C ~10,000,000 °C

Figura F. Aspectos comparativos do espectro eletromagnético.

333334

335336

337338

339340

341342

343

344345

346347



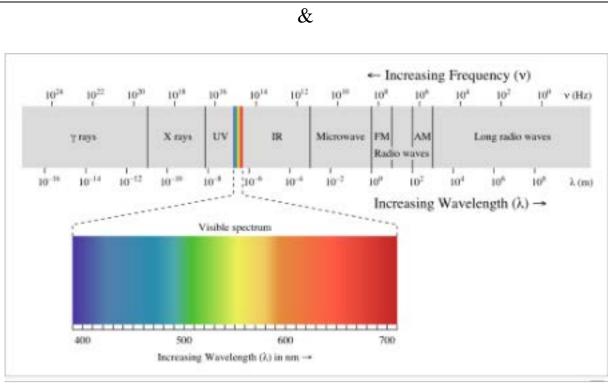


Figura 02. Espectro eletromagnético, região do visível

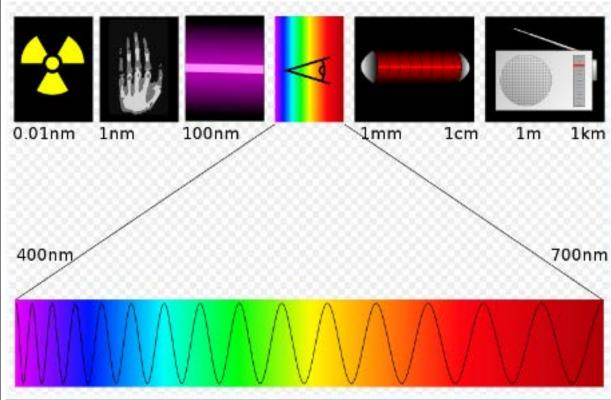


Figura F. A região visível do espectro eletromagnético.

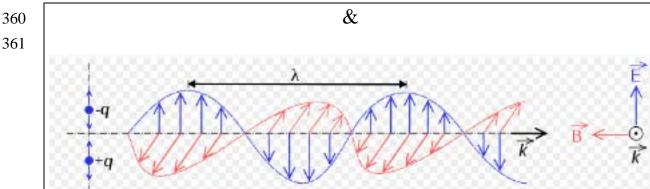


Figura NN. Onda eletromagnética

A magnitude do campo elétrico, **E**, é definida pela expressão:

$$E = E_0 sen(2\pi/1(x-vt))$$

onde **E**₀ é a amplitude da onda. O campo se desloca, de forma senoidal, com velocidade "v". No vácuo a velocidade é igual a uma constante fundamental:

$$c = 2,997924 \times 10^8 \text{ m/s}.$$

O comprimento de onda, λ , é definido como a distância entre dois máximo sucessivos.

A frequência, v, ou "f" é o número de máximos passando por um ponto determinado por tempo.

Para a luz, a frequência é proporcional ao inverso do comprimento de onda e a constante de proporcionalidade é "c"

$$\mathbf{v} = \mathbf{c}/\lambda$$

Um outro valor, usado frequentemente na espectroscopia, é o **número de onda**, $\overline{\nu}$, que é o inverso da fregüência:

$$\overline{\mathbf{v}} = 1/\lambda = \mathbf{v}/c$$

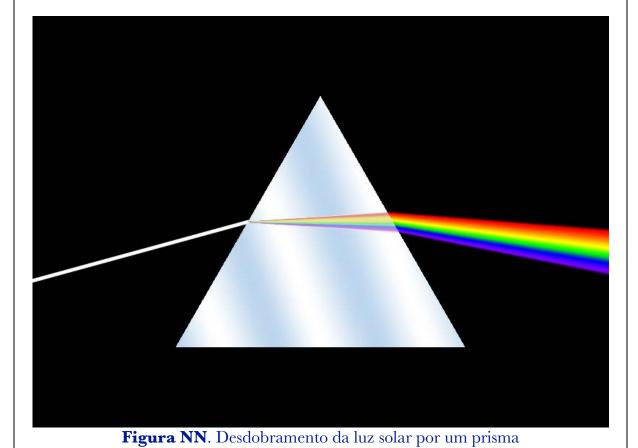
Quando a radiação atravessa um meio, outro que o vácuo, a freqüência permanece inalterada mas a a velocidade comprimento de onda diminuem. O índice de refração, n, é definido como:

$$n = c/\lambda = \lambda_0/\lambda \ge 1$$

onde "λo" é o comprimento de onda no vácuo.

10-157

Dispersão da luz solar



400

Absorção & Emissão

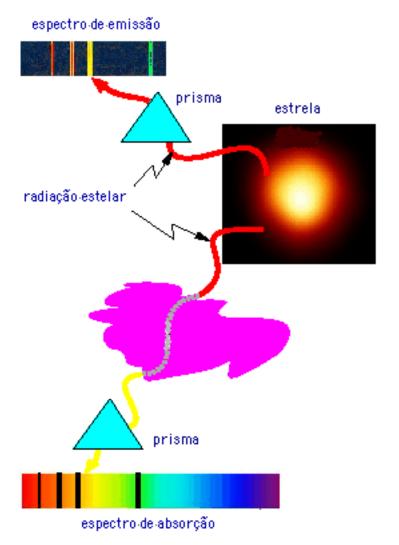


Figura NN. Ilustração dos fenômenos de emissão e absorção.

12-157

&

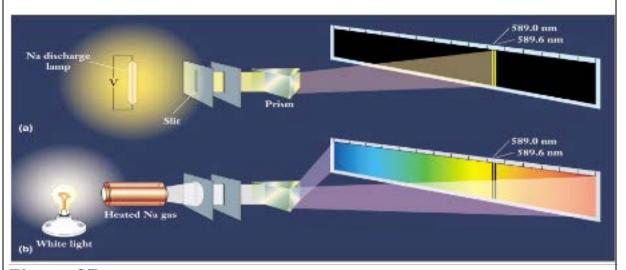


Figura 07. Diagrama ilustrativo do espectros de emissão (topo) e absorção (embaixo) do átomo de sódio.

13-157

459	A. A Natureza da Luz
460	
461	resumo
462	
463	04a. Propriedades corpusculares das ondas
464	> efeito foto-elétrico
465	> teoria quântica da luz (Planck & Einstein)
466	> raios-X e difração
467	> efeito Compton
468	
469	
470	04b. Propriedades ondulatórias das partículas
471	> ondas de matéria (ondas de Broglie)
472	> função de onda
473	> difração de partículas
474	> princípio da incerteza
475	
476	
477	04c. Cronologia das teorias e experimentos sobre a natureza da luz,
478	Isaac Newton (1642-1727)
479	Em 1666 Newton descobriu, utilizando um prisma, que a luz branca é uma
480	mistura de côres. No seu "Treatise on Opticks", datado de 1680, Newton escreveu
481 482	que "os raios de luz são corpúsculos emitidos por substâncias brilhantes",
482	estabelecendo a teoria da natureza corpúscular da luz.
484	C. Huygens (1629-1695)
485	Em 1690, Huygens, um contemporâneo de Newton, propôs uma descrição
486	diferente ao afirmar que a luz era um movimento ondulatório. A sua teoria está
487	presente no uso das ondas primárias e secundárias para explicar as leis sobre a
488	reflexão e refração.
489	Tonoxao o Tonagao.
490	A.J. Fresnel (1788-1827)
491	Thomas Young (1773-1829)
492	Com base no fenômeno da interferência da luz, concluiram pela natureza
493	ondulatória da mesma, validando a teoria ondulatória de Huygens.
494	
495	J.C. Maxwell (1831-1879)
496	Teoria eletromagnética
497	Demonstrou a relação entre a luz e o fenômeno eletromagnético ao mostrar
498	que uma carga elétrica acelerada emitiria ondas eletromagnéticas que se
499	deslocariam no espaço com velocidade igual à relação entre as unidades de carga
500	eletromagnética e eletrostática, que é a velocidade da luz. Este fato aponta a
501	natureza ondulatória da luz (ondas eletromagnéticas).
502	
503	Max Planck (1858-1947)
504	Propôs a "quantização" da radiação eletromagnética na sua teoria para
505	explicar o comportamento da radiação emitida pelo corpo negro.

H. Hertz (1857-1894)

O efeito foto-elétrico foi descoberto, acidentalmente, por H. Hertz em 1887 no decorrer de pesquisas para encontrar evidências experimentais sobre ondas eletromagnéticas previstas pela teoria de Maxwell.

Albert Einstein (1879-1955)

Em 1905 Einstein propôs uma extensão das ideias de Planck, supondo que a energia de um feixe de luz **não** está distribuida uniformemente no espaço, mas consiste em números finitos de quanta de energia, que não podem ser subdivididos, sendo absorvidos ou emitidos em unidades inteiras

Robert Milikan (1868-1953).

Para explicar o efeito foto-elétrico Einstein afirmou que, "se a frequência "f" do fóton for maior que "fo", cada elétron ejetado terá a energia "hf" do fóton menos "ø" ou mais para escapar do metal. Logo a energia cinética do elétron deverá ser "hf-ø" ou menos. Em 1916, Robert Milikan demontrou experimentalmente a proposição de Einstein.

W.K. Röntgen (1845-1923)

Os raios-X foram observados pela primeira vez por W.K. Roentgen em 1895. A descoberta foi uma conseqüência de experimentos com raios catódicos usando a ampola de Crookes.

Arthur Compton (1892-1962)

A aceitação de **dois** fatos referentes à natureza da luz: **1**. Quantização da luz; **2**. Natureza corpúscular do quantum de luz; não foi imediata. O termo "fóton", que reconhece essas idéias, foi definido em 1926 por G.N. Lewis.

A experiência sobre o espalhamento de raios-X por elétrons, realizada em 1923, por Compton, demonstrando que o fóton possui "**momento**" além da **energia**, foi um evento decisivo, porque demonstrou que o fóton estava sujeito tambem às leis da conservação da energia e do momento, como as demais partículas.

Louis, prince de Broglie (1892-1987)

Em 1924 Broglie propôs que a matéria apresentaria propriedades ondulatórias. Postulou que toda a toda partícula de massa "m" e velocidade "v" existe uma onda de comprimento de onda " λ " que está relacionada ao momento "p" pela expressão:

$$\Psi = A \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda} x - \omega t \right) \qquad \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi p}{h} = k \qquad \begin{array}{c} p = \text{electron} \\ \text{momentum} \end{array}$$
 Using the Planck relationship
$$\omega = \frac{\hbar \omega}{\hbar} = \frac{E}{\hbar} \qquad \begin{array}{c} E = \text{electron} \\ \text{energy} \end{array}$$

onde "h" = constante de Planck, c = velocidade da luz no vácuo.

C. Davisson (1881>1958), L.H. Germer (1896>1971),

G.P. Thomson (1892>1975)

Em 1927, C. Davisson e L.H. Germer nos Estados Unidos e G.P. Thomson na Inglaterra demonstraram, independentemente, que os elétrons são, tambem, difratados por cristais, à semelhança dos raios-X. Este resultado experimental validou o postulado de Broglie sobre a natureza dual onda/partícula.

Werner Heisenberg (1901-1976)

Uma conseqüência imediata da dualidade é o "principio da incerteza" que data de 1927. O principio afirma que é impossível determinar, simultaneamente e com precisão, o "momento" e a posição de uma particula.

16-157

B. Análise da Radiação Solar e o início da Espectroscopia Astronômica

Introdução,

DISPERSÃO é o fenômeno da separação espacial de um conjunto de ondas em componentes de comprimentos de ondas diferentes. O exemplo mais conhecido é a dispersão da luz "branca" em componetes de comprimentos de ondas diferentes (ie radiação de côres diferentes).

REFRAÇÃO é o desvio sofrido por um feixe de radiação ao passar de um meio para outro. O fenômeno é causado pela alteração na velocidade da onda (fase) provocado pela mudança de meio.

Lei de Snell:

$$\frac{\sin \theta_1}{\sin \theta_2} = \frac{v_1}{v_2} = \frac{n_2}{n_1}$$

ou

$$n_1\sin\theta_1=n_2\sin\theta_2$$

O **índice de refração**, n, é definido como sendo a razão entre a velocidade da luz, c, no vácuo e no meio, u.

$$n = c/u$$

O **îndice de refração**, **n**, é **função** do **comprimento de onda**, λ. Portanto, o **ângulo de refração** da luz tambem é função do comprimento de onda, o que provoca a separação angular das radiações ou dispersão angular

Um exemplo da dispersão na óptica é a separação ou resolução da luz branca, por meio de um prisma, em radiações componentes com comprimentos de ondas diferentes (espectro de côres).

Na interface entre um material e o ar ou vácuo, a lei de Snell prevê que a luz incidente em um ângulo θ à normal será refratada em um ângulo arcsen(sen sin $(\theta)/n$). Portanto a luz azul devido a um índice refração mais elevado sofrerá um desvio **maior** do que luz vermelha. Devido a relação entre o índice de refração e o comprimento de onda o ângulo da luz refratada tambem variará com o comprimento de onda, o que provocará a separação angular das cores.

Isaac Newton (1642-1726)

O estudo da radiação solar, primeiro passo da espectroscopia astronômica, foi iniciado por Newton em 1666 ao demonstrar, utilizando um prisma de vidro, que a luz do sol era formada por uma composição de côres.

Para cada côr do espectro da luz visível Newton associou um índice de refração, deduzido utilizando a lei de refração de Snell.

Descrição do experimento:

Em um quarto obscurecido, Newton fez um pequeno furo no postigo da janela de modo a obter um feixe de luz solar e colocou um prisma de vidro no caminho do feixe, projetando o espectro da luz solar com as côres claramente separadas na parede oposta. O fenômeno já era conhecido e tinha sido objeto de comunicações científicas por Descartes, Grimaldi e Hooke entre outros. O que diferenciou o experimento de Newton dos anteriores foi a grande distância (22 pés) entre o prisma e a parede oposta. Este fato possibilitou uma separação clara das côres do espectro visível.

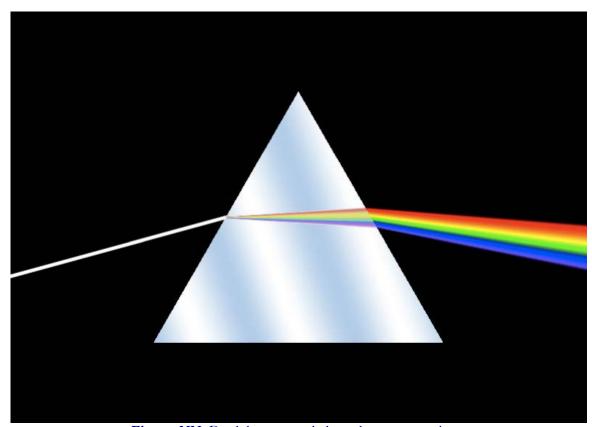


Figura NN. Desdobramento da luz solar por um prisma

Newton não observou as linhas de absorção presentes no espectro da luz solar porque ele utilizou uma abertura circular ao invés de uma fenda.

Em um experimento pouco conhecido Newton observou o espectro de Vênus colocando um prisma antes do ponto focal da lente.

&

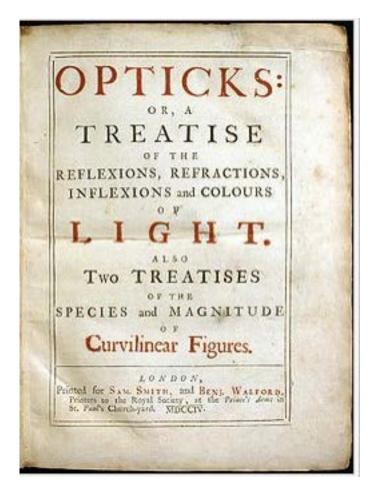


Figura F. Capa da primeira edição, 1704, de Opticks or a treatise of the reflexions, refractions, inflexions and clours of light

Faixa espectral da radiação visível

William Herschel (1738-1822)

Em 1800 Herschel realizou um experimento levou à **descoberta da** radiação infra-vermelha.

Descrição do experimento:

Usando um prisma, Herschel realizou a resolução da radiação solar, e por meio de um conjunto de termômetros mediu a temperatura de cada côr do espectro da radiação solar. Para isso ele usou um conjunto de três termômetros iguais onde um termômetro monitorava a temperatura ambiente e outros dois eram "iluminados" por uma radiação colorida do espectro. Herschel notou que cada côr induzia um aumento de temperatura em relação à temperatura ambiente.

A lista a seguir (em graus °F) resume os dados experimentais,

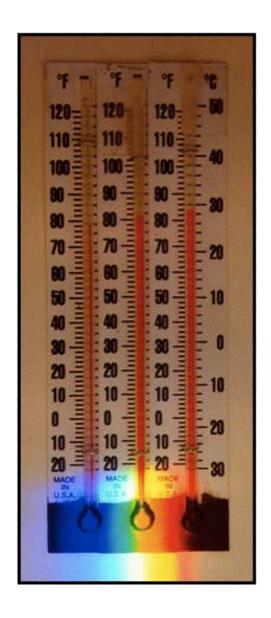
luz vermelha acrescimo de + 7,0 °F luz verde acrescimo de + 3,5 °F luz violeta acrescimo de + 2,0 °F

Intrigado pela curva ascendente da temperatura do violeta para o vermelho Herschel colocou um termômetro a 1,5 polegadas alem do final da raia vermelha e verificou a ocorrência de um aquecimento de 9 °F.

Observou, tambem, que o aquecimento não ocorria alem do final da raia violeta.

Herschel observou que a raia térmica obedecia, tambem, as leis da refração e reflexão.

\$



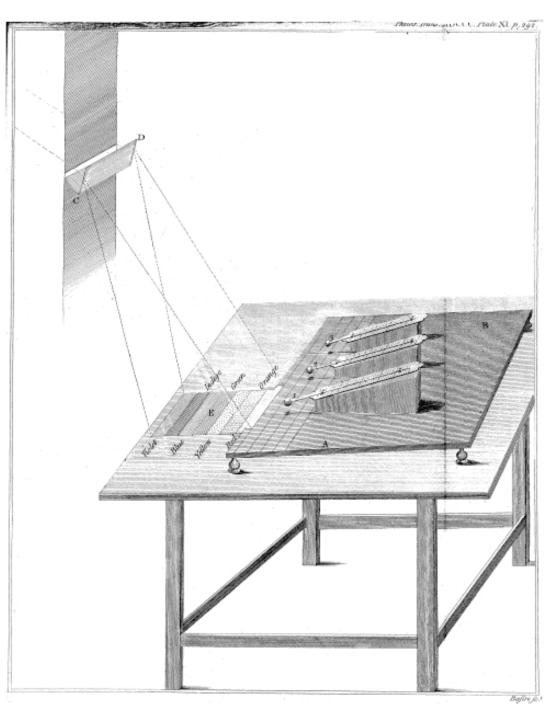


Figura WH. Ilustração do equipmento usado por Hershel para identificar a radiação infra-vermelha. Ref. W. Hershel, *Phil. Trans. R. Soc. Lond.* 1800 **90**, 284-292.

J.B. Biot (1774-1862)

Em 1813 Biot sugeriu que raia térmica, observada por Herschel, e a luz eram essencialmente o mesmo fenômeno.

Ref. J.B. Hearnshaw, The Analysis of Starlight, Cambridge University Press, Cambridge, 1986.

R.W. Ritter (1776-1829)

Usando um equipamento similar ao usado por Herschel, descobriu que a radiação ultra-violeta provocava o escurecimento do cloreto de prata.

Este experimento, usando sal de Prata, precedeu a fotografia de 38 anos.

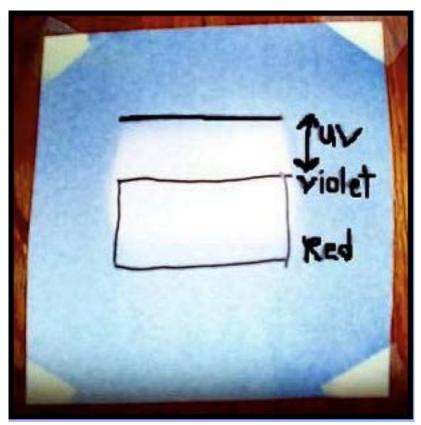


Figura RW. Ilustração do experimento.

Ref. J.B. Hearnshaw, The Analysis of Starlight, Cambridge Universisty

Press, Cambridge, 1986.

Sobre a Natureza da Luz onda ou particula?

Particula:

I. Newton. R. Descartes

Onda:

R. Hooke, C. Huygens, A.J. Fresnel

A luz é formada por partículas ou ondas? Depende do fenômeno observado

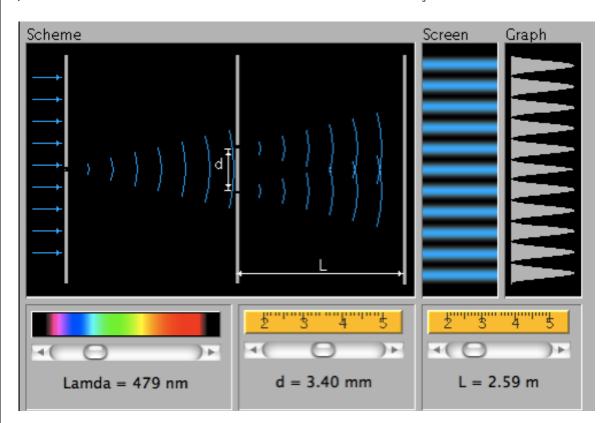
Fenômeno	Onda	Partícula
Reflexão	S	S
Refração	S	S
Interferência	S	n
Difração	S	n
Polarização	S	n
Efeito foto-elétrico	n	S

Thomas Young (1773-1829)

Na mesma época Young realizava estudos sobre os fenômenos de interferência e difração da luz e cujos resultados demonstraram a **natureza ondulatória da luz**.

Descrição do experimento:

Young usou uma rede de difração de 500 sulcos por polegada e mediu os comprimentos de onda das diferentes cores da luz visível. O espectro da radiação visível se estende entre 6750 Å, no infra vermelho distante, e 4240 Å, no limite da sensibilidade do olho humano a radiação violeta.



871

872 873 874

875 876

877 878 879 880

881 882 883 884

885 886

887 888

889 890

891 892

893 894

895

896

897 898 899

900

901

902 903

904

William H. Wollaston (1766-1828)

Foi o primeiro a observar e reportar as linhas/raias espectrais na radiação solar.

Raias espectrais

Em 1802, Wollaston publicou na revista de Royal Society um artigo no qual descreveu a existência de 5 linhas bem delineadas (A,B,C,D,E) e 2 fracas (F,G) entre as raias coloridas do espectro da luz solar obtida usando um prisma de vidro e uma fenda.

A raia A está no limite inferior do vermelho, B está entre o vermelho e o verde, C está no limite do verde e do azul, D e E estão nos limites do violeta e do ultra-violeta distante, F está no limite do verde e G no limite do azul.

Wollaston não elaborou sobre o tema nem reconheceu a importância da descoberta.

As raias observadas correspondem a:

- B, absorção do Sódio.
- D, absorção da ligação CH.
- E, absorção do Ca ionizado (ultra-violeta distante).

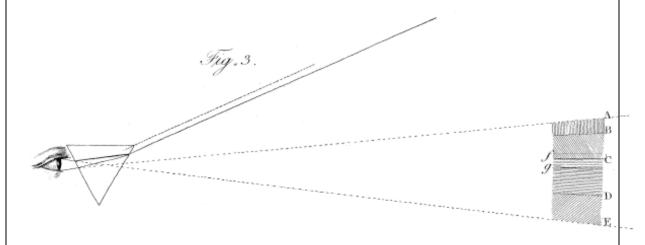


Figura WW. Ilustração da observação do fenômeno como publicado.

As raias foram redescobertas, independentemente, por Fraunhoffer em 1815 e que realizou medidas cuidadosa dos respectivos comprimentos de onda.

Referência.

William Hyde Wollaston, "A method of examining refractive and dispersive powers, by prismatic reflection, "Philosophical Transactions of the Royal Society, (1802), 92: 365-380. doi: 10.1098/rstl.1802.0014.

Joseph Fraunhofer (1787-1826)

Joseph Fraunhofer (1787-1826) foi um fabricante de material óptico reputado (Benediktbeuern, Bayern) que estudou cientificamente o espectro solar usando um espectrografo idealizado por ele.

Introduziu o processo de homogenização na fabricação de vidro que permitiu o contrôle do indice de refração do vidro.

Como especialista na fabricação de vidros, lente e instrumentos opticos, ele descobriu que para realizar a medida acurada de índices de refração era necessária uma fonte de luz monocromática. Por isso ele redescobriu as raias de absorção presentes no espectro solar e considerou que elas definiam de forma precisa o comprimento de onda da luz.

Descrição do experimento:

O instrumento de Fraunhofer usava uma luneta de teodolito de 25mm (de sua fabricação), uma fenda e um prisma de vidro "flint".

O feixe de luz produzido pela fenda passava pelo prisma e incidia no telescópio. A montagem permitia a ele focar, por inspeção visual, porções "limpas" do espectro solar.

Observou a existência de um grande número de raias verticais intensas ou fracas mais escuras que as porçoes coloridas (ver ilustração) e se convenceu que as linhas não eram os limites da regiões coloridas porque algumas raias estavam no meio da região colorida.

Admitiu que as raias escuras eram inerentes à natureza da radiação solar e não eram artefatos instrumentais. Mas não tentou explicar a origem das raias observadas. Ver as ilustrações adiante.

Fraunhofer realizou, também, observações espectrais de estrelas e planetas usando um telescópio equipado com um prisma que foi o primeiro espectroscópio prismático.



Figura LF. Fraunhofer demonstrando o seu espectrografo. Note a luneta e o prisma posicionado na frente da objetiva.

Fraunhofer inventou a rede de difração que permite medir precisamente o comprimento de onda. Este avanço transformou a espectrocopia em ciência quantitativa.

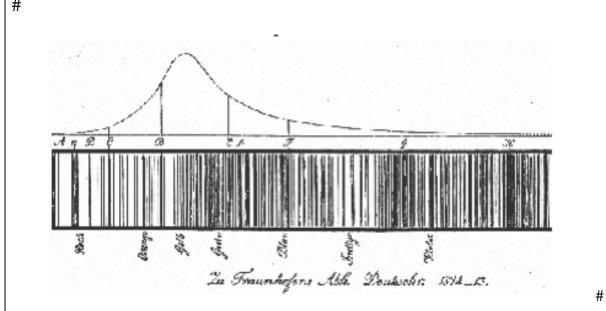
Fraunhofer observou o espectro da estrela Sirius e de outros astros de primeira grandeza e comprovou que os espectros diferem entre si. Assim foi o fundador da espectroscopia estelar.

Para saber mais sobre J. Fraunhofer e seus imstrumentos visite o site da Fraunhofer Gesellschaft (Sociedade Fraunhofer) em:

www.fraunhofer.de

28-157





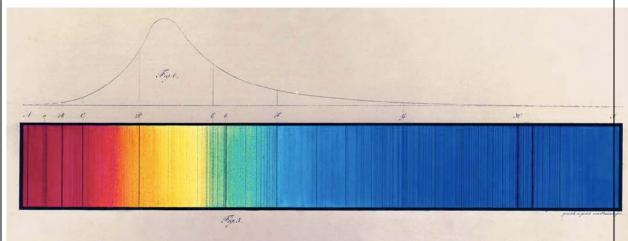


Figura NN. A radiação solar pode ser resolvida por meio de um prisma, sendo possível observar linhas de absorção e emissão. A ilustração mostra uma das primeiras medidas realizadas, datada de 1817. A curva acima do espectro indica a intensidade das diferentes côres. A região de maior intensidade corresponde ao amarelo.

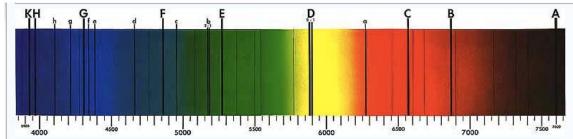


Figura NM. Fotografia atual do espectro solar com as linhas de absorção.

#

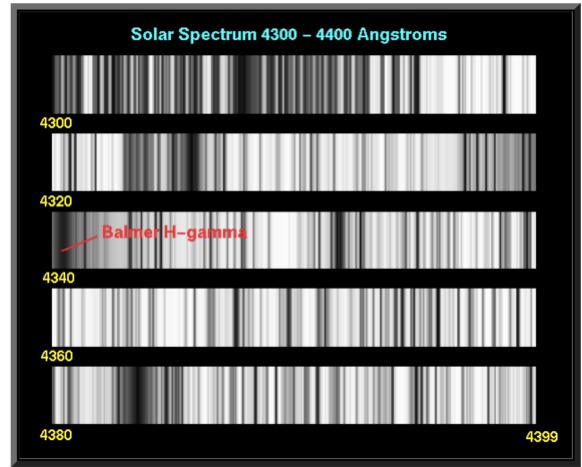


Figura NL. Linhas de absorção presentes no espectro do Sol entre 4300 e 4400 Å.

1. Análise espectrográfica,

Robert W. E. Bunsen (1811-1899) Gustav R. Kirchhoff (1824-1887)

A análise espectrográfica qualitativa foi desenvolvida por Bunsen e Kirchhoff usando o espectrografo e o bico de gás por eles desenvolvido.

O bico de gás foi projetado por Bunsen para, especificamente, produzir uma chama de alta temperatura e transparente (baixa luminosidade > ausência de fuligem).

Usando o equipamento realizaram a análise dos espectros de emissão dos metais alcalinos e alcalino-terrosos : Li, Na, K, Sr, Ca, Ba

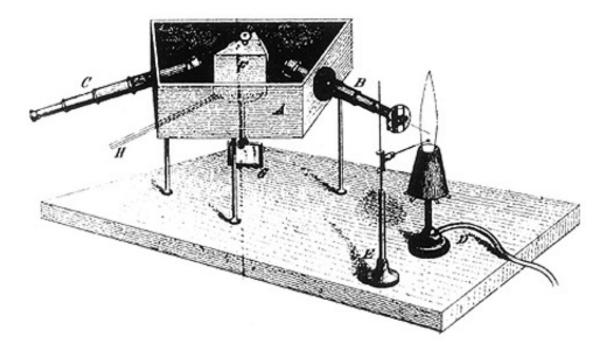


Figura NN. Ilustração do espectroscópio desenvolvido por Bunsen e Kirchhoff com o bico de Bunsen no artigo publicado por eles no Annalen der Physik und der Chemie, (1860), 110, 161>189.

 Referência, G. Kirchhoff, R Bunsen, *Annalen der Physik und der Chemie* (Poggendorff), (1860), 110,

161-189.

31-157

 2. Descoberta por espectroscopia de novos elementos

O césio foi descoberto em 1860 e o rubidio no ano seguinte.

O Cs foi descoberto devido as linhas espectrais no azul observadas na água mineral da região de Dürkheim.

As linhas espectrais vermelho-escuras do Rb foram observadas nos compostos alcalinos separados do mineral lepidolita

 $K(Li,AI)_{2-3}(AI,Si_3O_{10})(F,OH)_2.$

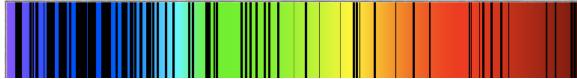


Figura CS. Espectro de emissão do Césio.

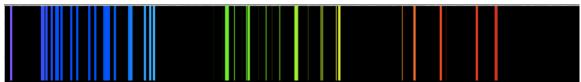


Figura RB. Espectro de emissão do Rubidio

3. Complementariedade dos espectros de emissão e absorção,

Em um experimento delicado Kirchhoff iluminou, simultaneamente, a fenda do espectrografo com a luz do bico de Bunsen e a luz do sol. Quando uma amostra salina era introduzida na chama do bico de Bunsen as raias coloridas (espectro de emissão) coincidiam com as raias escuras presentes na luz do sol (espectro de absorção).

O experimento demonstrou a complementariedade entre os espectros de emissão e de absorção.

Kirchhoff e Bunsen notaram que algumas linhas de Fraunhoffer coincidiam com as raias de emissão características identificadas no espectro de alguns elementos aquecidos e deduziram, corretamente, que as raias escuras presentes no espectro solar provinham da absorção por elementos químicos presentes na atmosfera solar.

Referências,

- G. Kirchhoff, 'Über die Fraunhofer'schen Linien", Annalen der Physik, (1860), 185:1, 149-150. doi: 10.1002/andp.18601850115.
- G. Kirchhoff, "Über das Verhältniss zwischen dem Emissionsvermögen und dem Absorptionsvermögen der Körper für Wärme und Licht". Annalen der Physik, (1860), 185:2, 275–301. doi:10.1002/andp.18601850205.

4. Calculo das linhas espectrais,

H. Kayser (1853>1940)

C. Runge (1856>1927)

Estudos sobre o calculo do comprimento de onda das linhas espectrais de metais alcalinos foram realizados por volta de 1890 por H. Kayser (1853>1940) e C. Runge (1856>1927) e, de forma independente e simultânea por Rydberg.

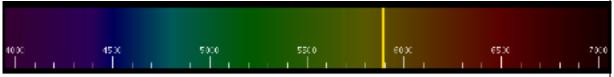


Figura NN. Espectro de emissão do Na

Uma expressão empírica, semelhante à formula de Rydberg, para o espectro do Hidrogênio fornece resultados bastante acurados das transições eletrônicas para o espectro dos metais alcalinos como Sódio e Lítio,

$$= R \left[\frac{1}{(n_1 - \delta_1)^2} - \frac{1}{(n_2 - \delta_2)^2} \right]$$

Por	ntos a serem comentados:
	Interpretação correta sobre origem das raias de Fraunhoffer
	Análise espectral de chamas
	Aplicação analítica
	Complementariedade entre emissão e absorção
	35-157
	30-101

Exemplo 1

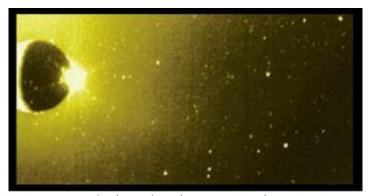
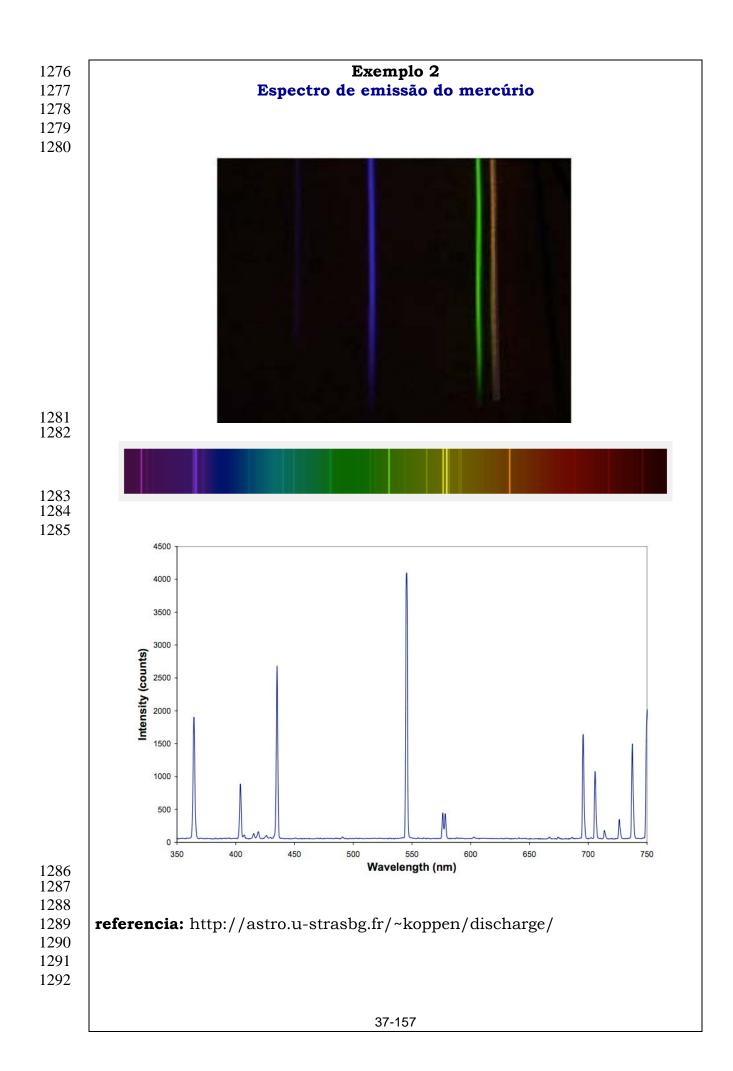
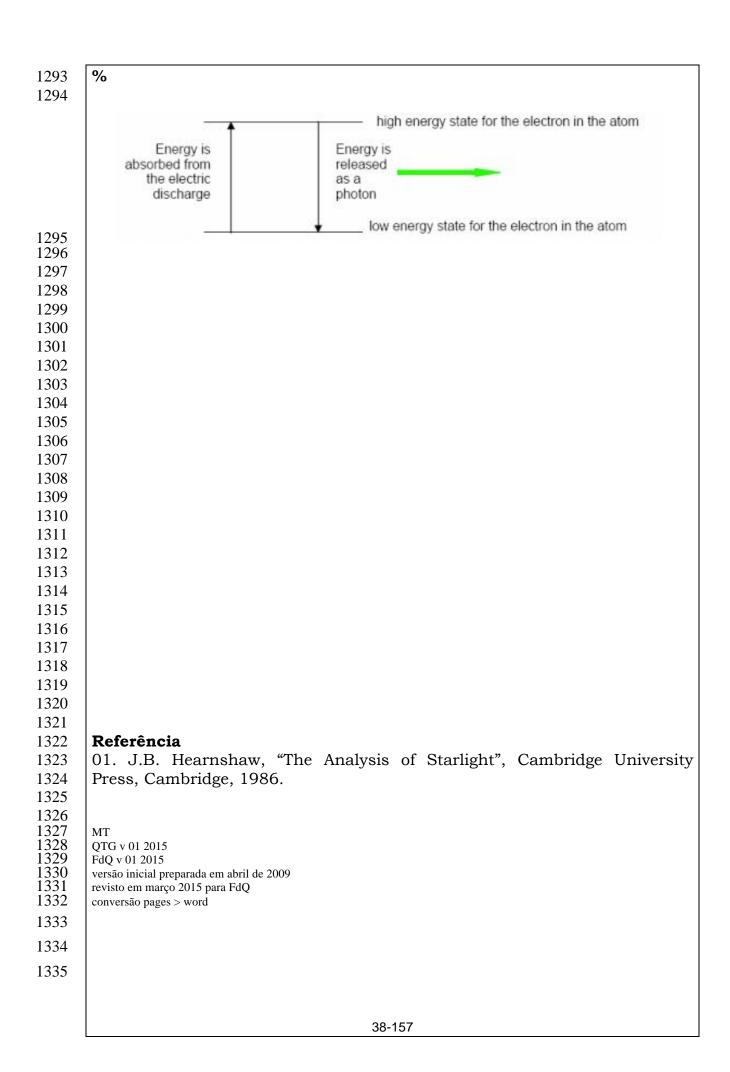


Figura NN. Imagem da lua do planeta Júpiter, Io. Imagem NASA.

A imagem em anexo é do Io, que é uma das luas do planeta Júpiter. A emissão amarelo-esverdeada difusa da atmosfera da lua provem da radiação solar espalhada pelos átomos de sódio presentes na atmosfera da lua identificados pelo espectro de emissão que mostra uma raia na região de 589 nm.





Um avanço... As raias escuras, observadas por Fraunhofer no espectro solar, foram explicadas como sendo raias de absorção por Kirchhoff e Bunsen em 1859. 39-157

Algumas conclusões...

A primeira pista sobre a origem das raias espectrais foi descoberto por Kirchhoff, que:

Demonstrou que um elemento quando aquecido à incandescência emite um conjunto específico e característico de raias coloridas.

Demonstrou que existem três tipos de espectros emitidos por elementos aquecidos

1. Espectro contínuo

Um corpo sólido ou liquido emite um espectro contínuo (espectro de Planck)

2. Espectro de absorção

Quando um espectro continuo passa por um meio gazoso sofre a remoção de raias (linhas) espectrais especificas (inverso do espectro de emissão)

3. Espectro de emissão

Um corpo gazoso excitado gera a emissão de um espectro contendo raias (ou linhas) espectrais discretas e especificas. (inverso do espectro de absorção)

\$

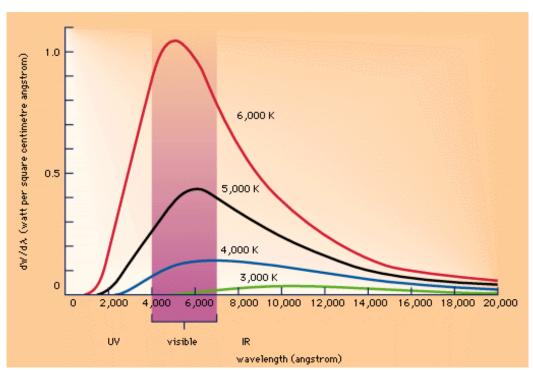
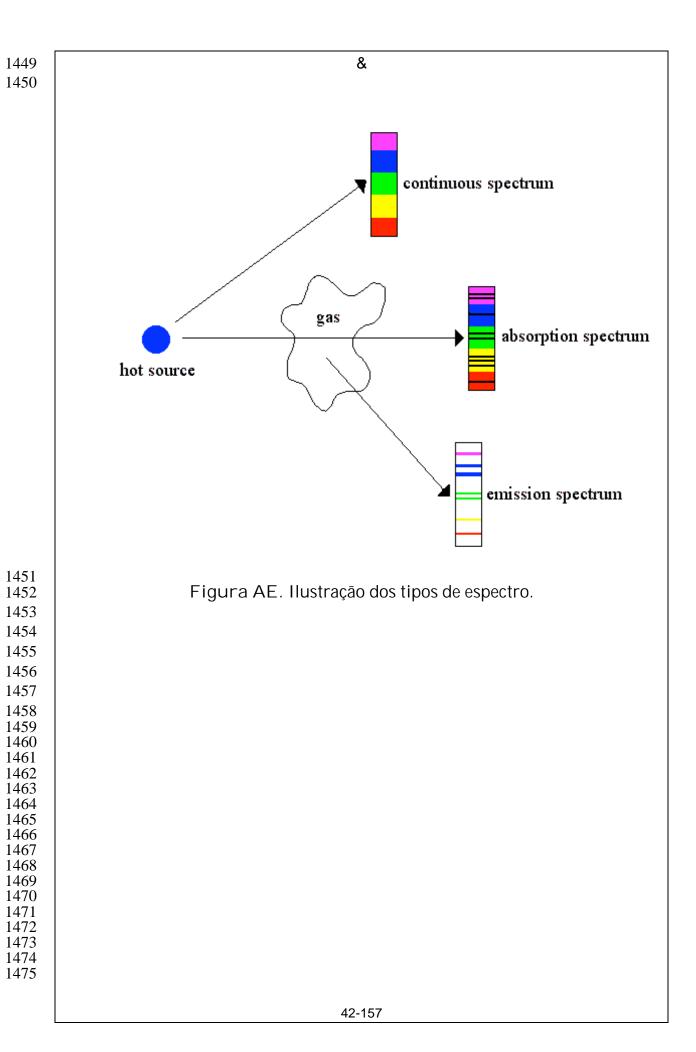


Figura PK. Espectro de emissão comtinua (Espectro de Planck)

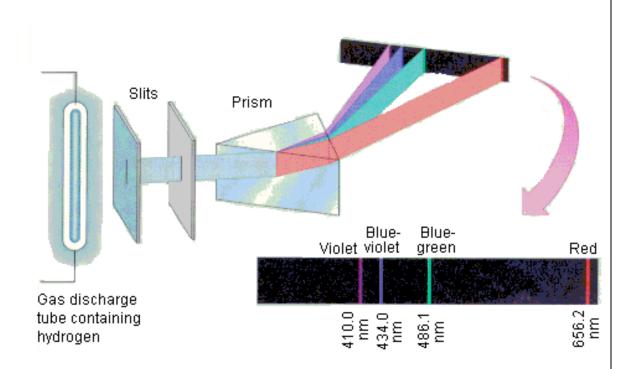


02. Espectro do Hidrogênio

02.1 Espectro de emissão do hidrogênio

Fazendo passar uma corrente elétrica por uma ampola de vidro contendo hidrogênio a baixa pressão observa-se a emissão de uma radiação azulada.

A análise dessa radiação com um prisma mostra que ela é composta por 4 raias coloridas contra um fundo negro, conforme ilustrado abaixo.



Os comprimentos de onda e a coloração das raias são:

comprimento de onda	côr
656.2	vermelho
486.1	verde-azulado
434	violeta-azulado
410.1	violeta

de emissão na região do infra-vermelho e do ultra-violeta respectivamente e que será tratado mais adiante.

Alem dessas raias foram descobertas mais 4 series de linhas no espectro

02.2 Espectro de emissão do hidrogênio



Espectro de emissão da lâmpada de Hidrogênio

Figura DD. Lâmpada de hidrogênio e espectro de emissão

45-157

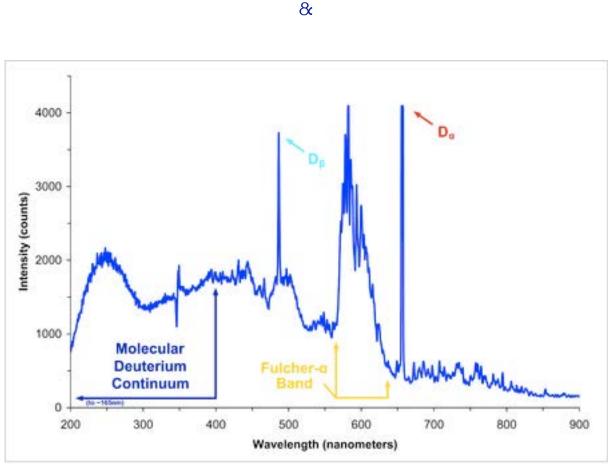


Figura DD. Espectro de emissão na região do ultra-violeta de uma lâmpada de deutério de arco, mostrando: 1. Raias de Balmer caracteristicas(picos em 486 nm e 656 nm assinalados Dß e D α da esquerda para direita respectivamente); 2. Espectro de emissão continua na região entre 160 e 400 nm; 3. Raias do espectro de emissão de Fulcher na região entre 560 e 640 nm.

02.3 Histórico do espectro de emissão do hidrogênio

Em 1853, o espectro de emissão do hidrogênio foi registrado e estudado por A.J. Ångstrom (1814>1874) que identificou a presença de 3 raias na região visivel do espectro.

Balmer

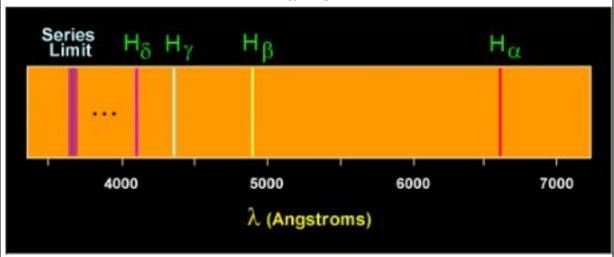


Figura NN. Espectro de emissão do Hidrogênio, Série de Balmer.

Em 1885 J.J. Balmer (1825>1898) examinou a série de cerca de 35 raias que aparecem na região do visível e do ultra-violeta próximo no espectro de emissão do Hidrogênio registradas por Ångstrom e estabeleceu uma relação empírica que permitiu o cálculo das freqüências das raias no espectro de emissão do átomo de Hidrogênio,

$$w = \frac{1}{\lambda} = R_{H} \left(\frac{1}{2^{2}} - \frac{1}{n^{2}} \right)$$
exp 0

onde,

w é o número de onda, definido como $1/\lambda$,

RH = uma constante,

"n" = números inteiros 3, 4, 5, ∞ .

A expressão foi posteriormente generalizada por Rydberg:

$$\frac{1}{\lambda} = R_{H} \left(\frac{1}{n^{2}} - \frac{1}{m^{2}} \right)$$
exp 1

onde,

m>n e são números inteiros,

1610 | RH = constante de Rydberg.

Observação,

Uma expressão empírica, semelhante à formula de Rydberg, para o espectro do Hidrogênio fornece resultados bastante acurados das transições eletrônicas para o espectro dos metais alcalinos como Sódio e Lítio,

$$= R \left[\frac{1}{(n_1 - \delta_1)^2} - \frac{1}{(n_2 - \delta_2)^2} \right]$$

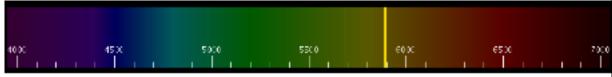


Figura NN. Espectro de emissão do Na

Em 1914, as linhas de absorção na região do ultravioleta foram observadas por T. Lyman.

infravermelho do espectro do hidrogênio.

As linhas na região do infra-vermelho distante foram descobertas por F. S. Brackett em 1922.

02.4 Outras raias do espectro de emissão do hidrogênio

As raias no infra-vermelho foram observadas por A.H. **Pfund** em 1924.

Em 1909 F. Paschen descobriu as raias de absorção na região do

raias	região	transição
Lyman	ultra-violeta	n1=1, n2=2,3,4
Balmer	visível	n1=2, n2=3,4,5
Paschen	infra-vermelho	n1=3, n2=4,5,6
Brackett	infra-vermelho distante	n1-4, n2-5,6,7
Pfund	infra-vermelho	n1=5, n2=6,7,8

Tabela: Linhas espectrais do espectro de emissão do hidrogênio.

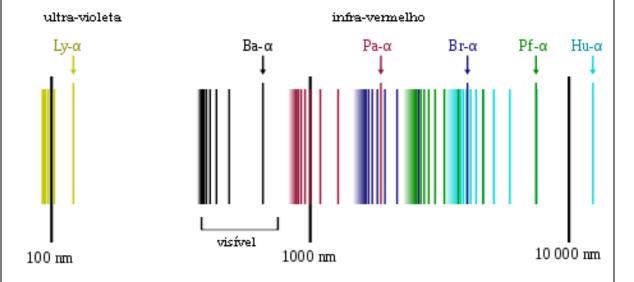


Figura NN. As séries espectrais do Hidrogênio em escala logaritmica. Ba = Balmer, Pa = Paschen, Ly = Lyman, Pf = Pfund, Br = Brackett

02.5 Origem das raias do espectro de emissão do hidrogênio

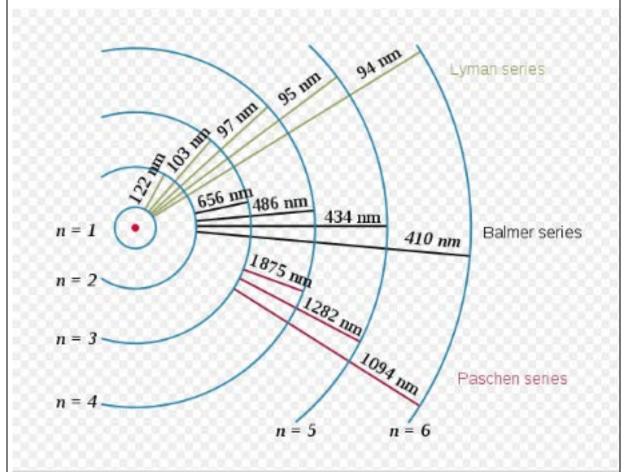
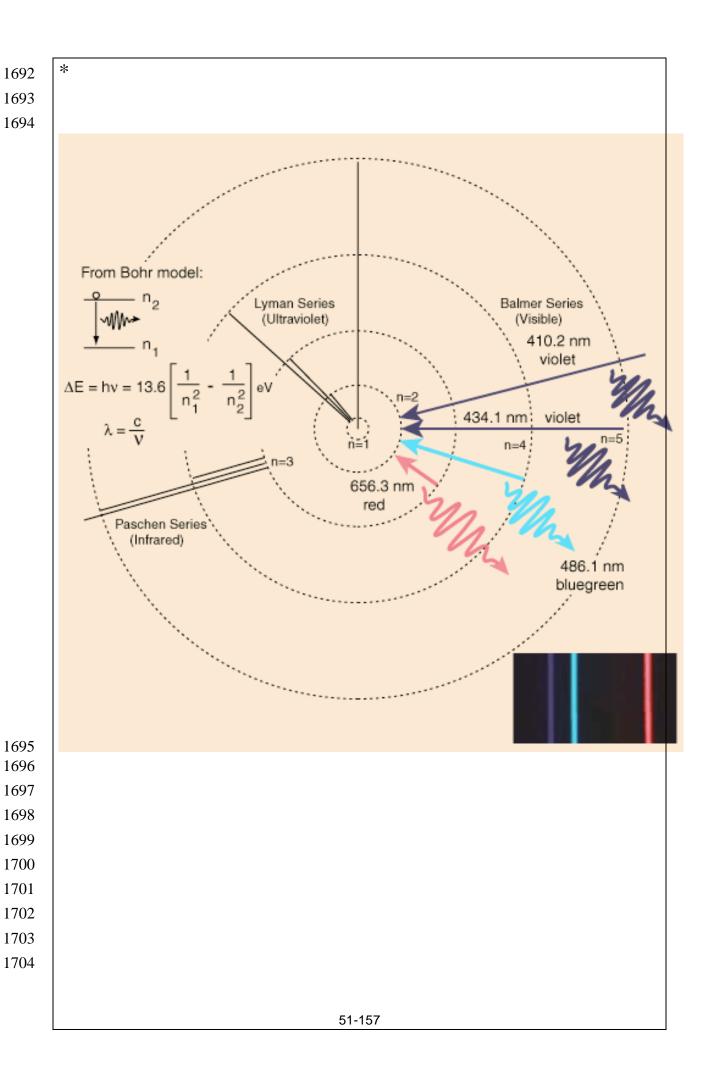


Figura NN. As transições eletrônicas e os respectivos comprimentos de onda do átomo de Hidrogênio.



03. Tecnologia 1 O século XIX e a primeira décadas do século XX foram um periodo de grandes descobertas científicas e tecnologicas. Esse progresso foi o resultado de fatores como, •revolução industrial •refinamento tecnológico •universidade de pesquisa Ao mesmo tempo ocorreu a profissionalização da ciência e tecnologia e um melhor apoio do Estado, que viu na ciência e tecnologia um instrumento de poder Três tecnologias foram essenciais para o desenvolvimento científico: a. Tecnologia do vidro, b. Tecnologia do vácuo, c. Geração de eletricidade

3.1 VIDRO

Um material essencial para a química e para a física é o vidro. Até o início do século XIX, a fabricação do vidro permaneceu uma arte química, empírica, dependente da natureza da areia usada.

Por exemplo, a reputação de resistência do vidro, fabricado na região sul da Thüringen/Turíngia (Alemanha), à corrosão química provem da presença de alumina na areia local.

Para melhorar a resistência do vidro à corrosão química, a composição começou a ser estudada, particularmente na Alemanha. O vidro borosilicato (80% silica, 13% óxido de boro, 4% óxido de sódio, 2-3% óxido de aluminio) foi desenvolvido por volta de 1887 por F.O. Schott (1851>1935) em Jena (Thüringen/Turíngia, Alemanha).

A aliança entre a pesquisa básica em vidros aliacerçou a desenvolvimento tecnológico e fez a fama dos vidros ópticos de Jena (Schott, Zeiss). Isto significou a passagem da fabricação do vdro de arte para tecnologia.

Carl Zeiss (1816>1888) instrumentos ópticos, Ernst K. Abbe (1840>1905) lente apocromatico, microscópio, refratômetro, F.O. Schott (1851>1935) vidro borosilicato. O descobridor das raias de absorção do espectro solar, J. Fraunhofer, foi fabricante de vidro e instrumentos ópticos.

Uma parte significativa dos aparelhos de laboratório em vidro em uso atualmente está baseada nos modelos desenvolvidos por Henri N. Vigreux (1869>1951), vidreiro-chefe da Faculdade de Ciências da então Sorbonne (Paris) no final do século XIX. O seu livro "Le Soufflage du Verre" é um clássico.

Henri Vigreux, Le soufflage du verre dans les laboratoires scientifiques et industriels, Paris, Dunod et Pinat, 1920, 2e éd., 285 p.

53-157

3.2 VÁCUO

Bomba de sucção de ar,

A primeira bomba de vácuo digna desse nome foi desenvolvida por O. Guericke (1602>1686) em 1654 e foi usada na conhecida demonstração das "hemisferas de Magdeburg".

A bomba do tipo suçção de ar era formada por um pistão, cilindro e dois diafragmas e necessitava de força braçal para acionar o pistão...



Figura OG. Ilustração da bomba de sucção de ar de Guericke.

&



Figura EM. Ilustração de equipamento moderno para demonstração do experimento de von Guericke e bomba de sucção de ar.

Bombas de mercúrio,

Bomba de vácuo, eficiente e confiávei, do tipo pistão de mercúrio foi desenvolvida em 1855 por H. Geissler. Esta bomba foi aperfeiçoada posteriormente por A. Töpler (1836>1912).

H. Sprengel (1834> 1906) em 1865 desenvolveu a bomba de sifão de mercúrio.

Utilizavam vidro, mercúrio e conexões flexíveis. As bombas podiam ser usadas de forma contínua e com minimo de supervisão.

O funcionamento estava baseado na capacidade de um fino fluxo de gotículas de mercurio arrastar ar consigo. A bomba conseguia evcuar 500 mL de ar em cerca de 20 minutos.

Todos os estudo realizados com o Tubo de Crookes utilizaram este tipo de bomba, que foi utilizada até o advento da bomba de vácuo mecânica, já no século XX.

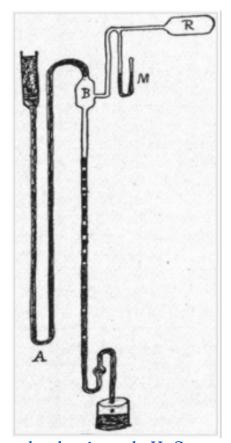


Figura NN. A bomba de vácuo de H. Sprengel (1834-1906).

Referências, http://physics.kenyon.edu/EarlyApparatus/Pneumatics/Vacuum_Pump/Vacuuum_Pump.html D.M. Mattox, The Foundations of Vacuum Coating Technology, W. Andrew, 2013.

3.4 ELETRICIDADE (pilha voltaica)

A terceira tecnologia importante foi o desenvolvimento da pilha por A. Volta em 1800. A pilha inventada por Volta foi a primeira cela eletroquimica.

Ela é formada pelo empilhamento, alternado, de dois eletrodos, um de zinco e outro de cobre. O eletrolito é ácido sulfúrico diluído ou uma salmoura (sal e água).

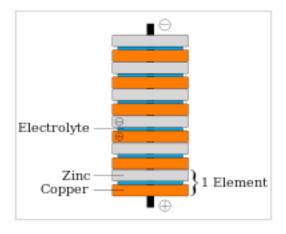
As reações envolvidas são:

polo positivo $Zn : Zn^0 \longrightarrow Zn^{2+} + 2e^-$

zinco se oxida e libera eletrons zinco se polo positivo

polo negativo Cu: 2H+ + 2e- --> H₂

cobre fornece eletron para reduzir H⁺ cobre se torna polo negativo



&



1906

1921	Problema,
1922	
1923	
1924	A pilha voltaíca tinha um grave problema.
1925	
1926	"diminuição da corrente com o tempo devido ao depósito de H2 na superfície
1927	do eletrodo de zinco formando uma barreira".
1928	
1929	Apesar disso ela foi a primeira fonte confiável de eletricidade (contínua)
1930	disponível em qualquer laboratório.
1931	
1932	
1933	
1934	
1935	
1936	
1937	
1938	
1939	
1940	
1941	
1942	
1943	
1944	
1945	
1946	
1947	
1948 1949	
1949	
1950	
1951	
1953	
1954	
1955	
1956	
1957	
1958	
1959	
1960	
1961	
1962	
1963	
1964	
1965	
1966	
	59-157

1))0

04. Tecnologia 2

4.1 Tubos de Descarga

Um tubo de descarga consiste de uma ampola de vidro evacuada contendo duas placas metálicas seladas nas extremidades (eletrodos) que são conectadas à uma fonte de corrente contínua de alta voltagem.

A extremidade positiva é denominada ANODO e a negativa CATODO.

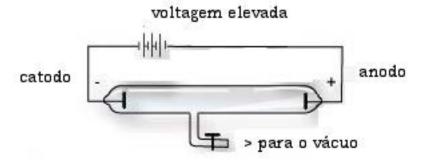


Figura NN. Diagrama de um tubos de descarga.

4.2 Ampola de Geissler

O tubo de Geissler foi inventado por H. Geissler em 1857. Consiste em um cilindro de vidro evacuado dotado de eletrodos nas extremidades. O tubo pode conter gases rarefeitos (Ne, Ar, Xe) ou vapores metálicos ionizáveis (Hg, Na). A aplicação de corrente contínua de voltagem elevada induz uma corrente através do tubo que excita os átomos do gás rarefeito os quais, ao decaírem emitem radiação visível cuja coloração depende da natureza do gás. Foi e é usado como elemento de decoração e foi, tambem, importante no desenvolvimento de instrumentos e dispositivos científicos. Um dos quais é o tubo de Crookes.



Figura NN. Ilustração de tubos de Geissler

4.3 Ampola de Crookes

A ampola de Crookes é uma evolução do tubo de Geissler e foi desenvolvida por W. Crookes entre 1869 e 1875 e serviu para descobrir os raios catódicos (elétrons).

A ampola de Crookes é um tubo de catodo frio. Isto significa que ele não trabalha com filamento aquecido para gerar elétrons. Os elétrons são gerados pela ionização do gás residual por aplicação, nos eletrodos, de corrente contínua de voltagem elevada por meio de uma bobina de Ruhmkorff.



Figura NN. Modelo de tubo de Crookes do início do século XX.

\$

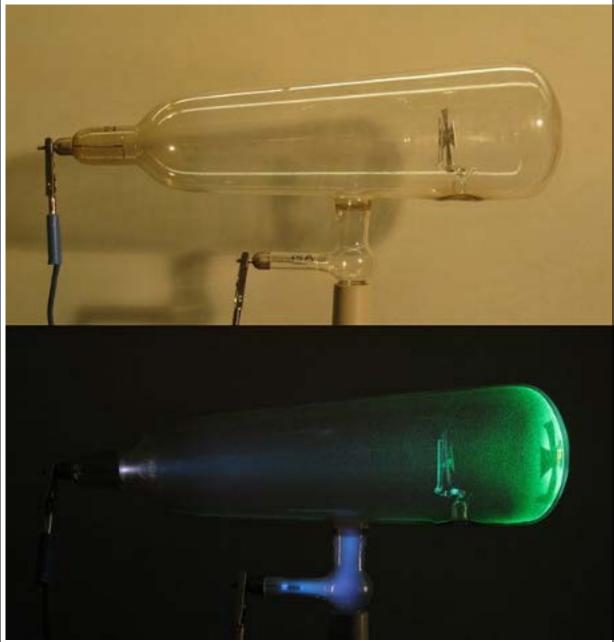


Figura NN. Tubo de descarga de Crookes em repouso e ativado (em baixo)

O tubo catodico sobrevive, por enquanto, nos aparelhos de TV



64-157

05. "Raios" catodicos 5.1 Descoberta dos "raios" catodicos O tubo de descarga foi usada pelo proprio W. Crookes por volta de 1886 para estudar a condutividade elétrica em gases a baixa pressão. Observou que: Diminuição da pressão induzia a emissão de "raios" no catodo (eletrodo 1. negativo). Esses "raios" foram denominados "raios catódicos" Os "raios" se deslocam em linha reta, provocam fosforescência e liberação de calor nos materiais que atinge. W. Crookes se convenceu que a radiação catódica é uma fluxo de partículas portadoras de cargas elétricas, iniciando, assim, uma polêmica sobre a natureza da radiação catódica: seria uma partícula, carregada ou não, ou radiação eletromagnética? Os experimentos realizados por Crookes são a fundação das descobertas que modificaram profundamente a Química e a Física. Na forma original ou modificada a ampola de Crookes foi o instrumento para estudos espectrais que levaram a descoberta do: elétron próton raios-X

65-157

5.2 Natureza do raios catodicos

Em 1895, J. Perrin demonstrou, utilizando um eletroscópio colocado dentro de um cilindro metálico perfurado (H na figura) aterrado e o conjunto todo selado dentro de um tubo de descarga e atuando como anodo, conforme a ilustração, que a radiação emitida pelo catodo (K na figura) é formada de partículas negativas porque constatou que o eletroscópio se carregava negativamente.

O experimento possibilitiu a determinação da carga e a massa, estudando a deflexão induzida pelos campos elétricos ou magnéticos suficientemente intensos.

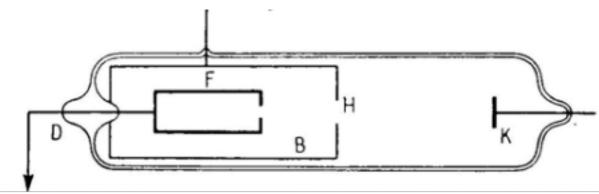


Figura NN. Dispositivo usado por J Perrin para identificar a natureza negativa dos raios catódicos. Ref J. Perrin, Comptes Rendus, (1895), 121, 1130>1134.

5.3 Descoberta do elétron

Entre 1895 e 1897, J. J. Thomson (diretor do Laboratório Cavendish) em três experimentos usando uma ampola de Crookes, estudou a natureza da radiação catódica.

No primeiro experimento realizou a deflexão da radiação catódica pelo campo magnético identificando a unicidade da carga negativa da radiação.

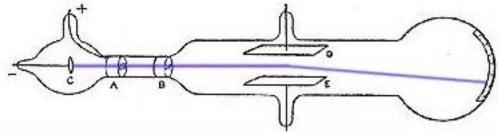


Figura NN. Segundo experimento de Thomson

No segundo experimento realizado em 1897, utilizando um vácuo melhor, conseguiu observar a deflexão induzida pelo campo elétrico confirmando carga negativa da radiação.

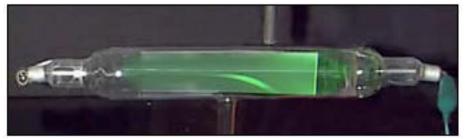


Figura NN. Segundo experimento de Thomson

No terceiro experimento ele determinou a relação carga/massa (e/m) do elétron.

JJ Thomson havia encontrado a velocidade dos raios catodicos mas não conhecia a sua carga especifica. A carga especifica de um objeto é a razão entre a sua carga e a massa.

Desligando o campo magnético, Thomson pôde medir o ângulo de deflexão devido apenas ao campo elétrico.

A magnitude do campo, E, ao longo da secção de atuação, d, e o ângulo de deflexão, Ø, são mesuraveis. Como a velocidade, v, ja havia sido determinado, a medida do angulo de deflexão permite calcular a carga especifica, q/m.

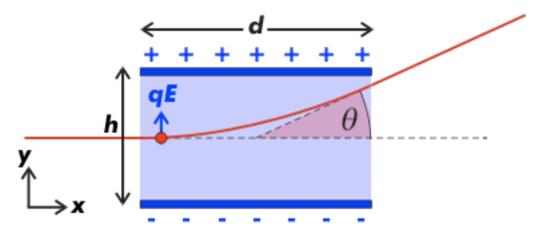


Figura NN. Terceiro experimento de Thomson para determinação da relação carga/massa (e/m) do elétron

Os estudos sobre a emissão de luz/radiação pelos tubos de descarga, houve a curiosidade de registrar e analizar os espectros da radiação emitida por diversos gases, entre os quais a do hidrogênio.

2205 2206

2207

2208

2209

2210

2211 2212

2213

2214

2215

2216

2217

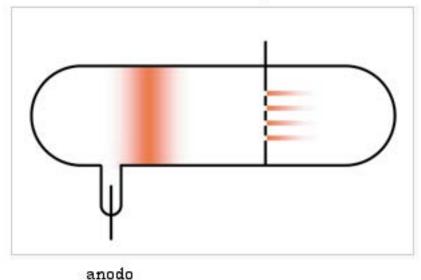
5.4 Raios anódicos

Em 1886 E. Goldstein (1850>1930) desenvolveu estudos com tubos de descarga e denominou kathodenstrahlen ou "raios catódicos a radiação visível emitida pelo catodo em direção do anodo.

Descobriu tambem que um tubo de descarga com catodo perfurado apresentava luminescência na ponta catódica. Goldstein concluiu que, alem dos raios catódicos que se moviam do eletrodo negativo para anodo (eletrodo positivo), existia um outro tipo de raio que se movia no sentido oposto.

A nova radiação, *kanalstrahlen*, ou raios-canal porque pareciam jorrar pelas perfurações do catodo.

catodo perfurado



2218 2219

2220

natureza positiva.

2223

2221 2222 Aplicando campos elétrico e magnético constatou que esses raios

eram defletidos na direção do polo negativo, uma prova da sua

2224	06. Raios-X
2225	
2226	No ano de 1895 W. C. Röntgen (1845>1923) então professor de
2227	física na Universidade de Würzburg estava realizando estudos sobre os
2228	efeitos externos de diversos tipos de tubos de descarga, inclusive um
2229	modelo desenvolvido por P.E.A. Lénárd (1862>1947) que possuia uma
2230	janela metálica de aluminio soldada no bulbo em posição oposta à
2231	superficie do anodo
2232	
2233	Exatamente, em 8 novembro 1895, experimentando com tubo de
2234	descarga de Lénárd, guardado dentro de uma caixa de papelão e
2235	colocado em ambiente escuro, observou a emissão de uma radiação

colocado em ambiente escuro, observou a emissão de uma radiação eletromagnética desconhecida pela região do tubo de descarga em posição oposta ao catodo que tornava fluorescente uma placa recoberta com BaPt(CN)4, que estava na proximidade do tubo de descarga.

W. C. Röntgen no seu artigo observou que o mesmo fenômeno acontencia com todos os modelos de tubos de descarga.

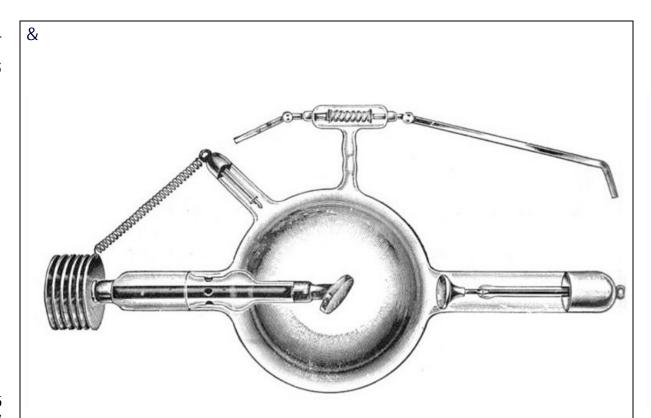
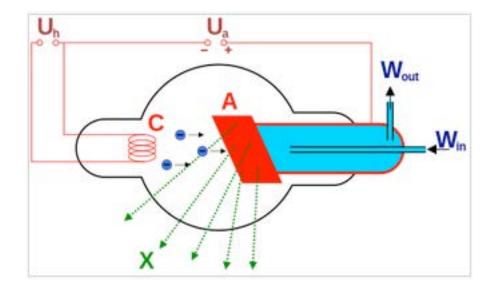


Figura NN. Tubo de Crookes para geração de raios-X. Ilustração de 1910. O catodo está à direita e o anodo com superficie inclinada no centro do bulbo. O anodo possui um dissipador de calor na ponta externa à esquerda. O tubo possui um anticatodo e um regulador de pressão do gás, localizado no topo do bulbo. Vácuo entre 10-6 e 10-8 Pa. Voltagem de operação (em cc) de cerca de 100kV



71-157



2275

72-157

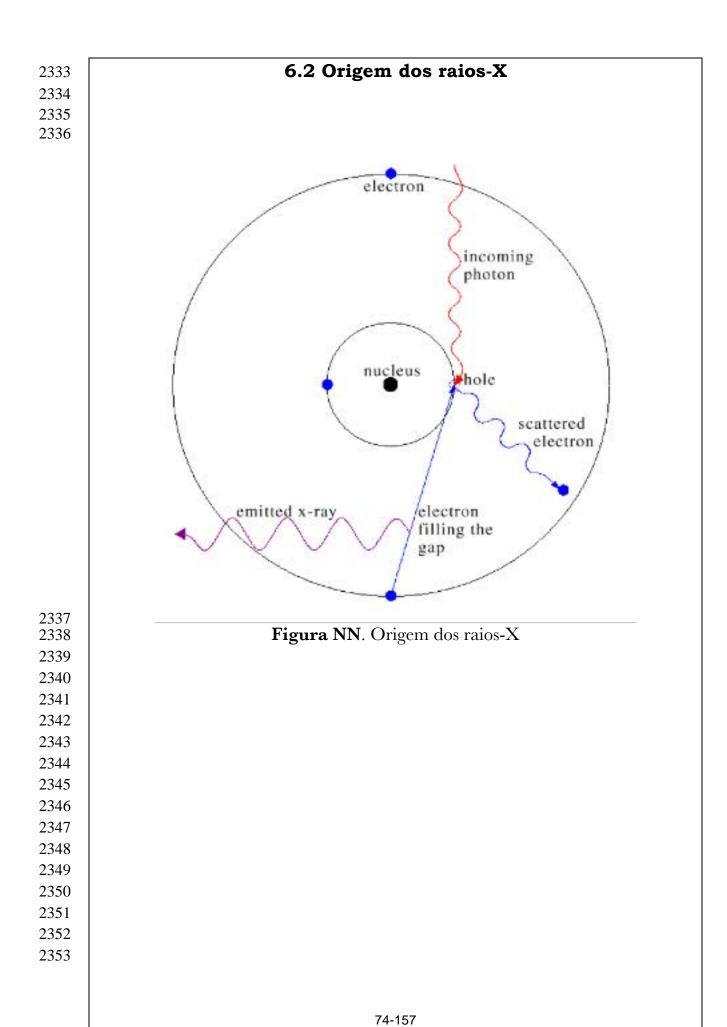
6.1 Natureza dos raios-X

A natureza dos raios-X permanceu uma questão controvertida: corpúsculos ou vibrações do "éter"?.

Os artigos de Röntgen descrevem a geração e os efeitos dos raios-X mas não tratam da natureza dos raios-X.

Os resultados do experimento sobre o espalhamento de raios-X, realizado por Barkla em 1905, sugeriam um comportamento semelhante ao da luz. O próprio Roentgen era favoravel a um modelo ondulatório.

A natureza ondulatória foi confirmada em 1910 pelos experimentos de Laue sobre a difração dos raios-X pelo retículo cristalino. Estes experimentos abriram caminho para o desenvolvimento da difratometria de raios-X, iniciada pelos Bragg.



07. Radioatividade Uma consegüência da descoberta dos raios-X foi o desenvolvimento dos estudos sobre a radioatividade natural. Ao tomar conhecimento dos resultados de Röntgen sobre a emissão de raios-X pelo tubo de descarga e a indução da fluorescência, H. A. Becquerel (1852>1908), em 1896, se propôs a verificar se as substâncias naturais fluorescentes tambem emitiam raios-X. Estudando a fosforescência do sulfato duplo de urânio(IV) e potássio, K2[U(SO4)3], constatou que o sal emitia uma radiação que, mesmo no escuro, penetrava meios opacos e conseguia ionizar o ar derredor. ref. H.A. Becquerel, Comptes Rendus, (1896), 122, 420; 501. A següência deste trabalho resultou na descoberta do Polônio por Pierre e Marie Curie em 1898.

\$



Figura ST. Schroeckingerite [NaCa₃ (UO₂) (CO₃)₃(SO₄)F*10H₂O

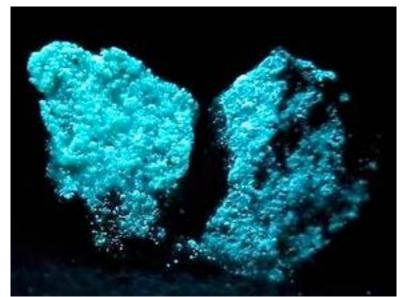


Figura AD. Andersonite, Na₂Ca(UO₂)(CO₃)₃·6H₂O

\$

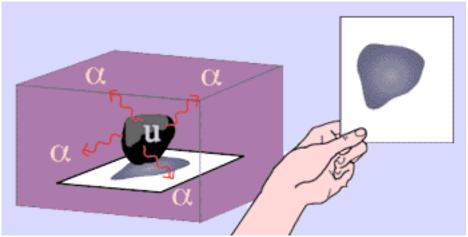


Figura HB. Ilustração do procedimento usado por Becquerel

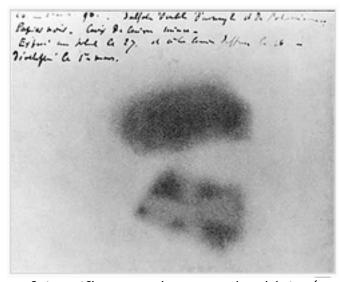


Figura HB. Placa fotográfica com imagem de objeto (uma cruz) colocado entre a placa fotografica e uma amostra de sal de uranio.

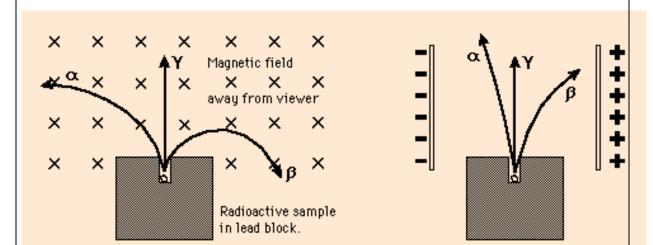
Referências,

H. Becquerel, Comptes Rendus, (1896), 122: 420-421.

H. Becquerel, Comptes Rendus, (1896), 122: 501-503.

8. Natureza da radiação natural

Em 1899, Becquerel ao estudar a natureza dessa radiação, observou que ela podia se resolvida em três tipos distintos, quando submetida a um campo magnético e elétrico.



Em 1900 Becquerel identificou que um dos componentes são elétrons (radiação catódica).

Em 1900 P.U. Villars (1860>1934) observou que a parte não afetada pelo campo magnetico é uma radiação eletromagnética.

A natureza da terceira radiação permaneceu indeterminada.

alfa = núcleo do He (2 protons e 2 neutrons)

beta = elétron

gama = radiação eletromagnética (radiação ionizante)

2452

2453

2454

2455

2456

2457

2458

Em 1902, E. Rutherford (1871>1937) iniciou o estudo das três radiações emitidas pelo urânio que denominou:

> = radiação não-identificada, alfa

= radiação catódica, beta

gama = radiação eletromagnética.

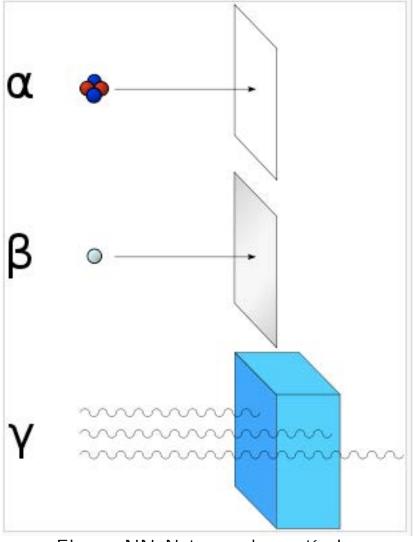


Figura NN. Natureza das partículas

2459 2460

2461

2462

2463

2464

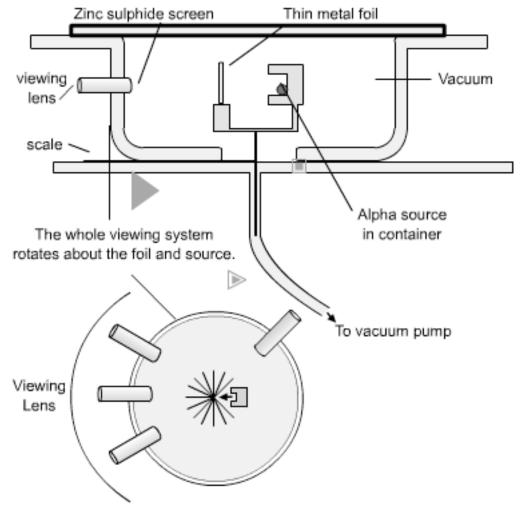
2465

Em colaboração com T. Royds (1884>1955) e utilizando a deflexão magnética ele identificou a radiação alfa como sendo núcleo do átomo de Hélio, He+2.

2466	A identificação foi feita capturando a radiação em um tubo e o gás
2467	obtido foi identificando, espectralmente, como sendo Hélio.
2468	
2469	
2470	Resumindo,
2471	
2472	Sequência
2473	Tubos de descarga
2474	Emissões do tubo de descarga
2475	Emissões: catódicos, anódicos, raios-X
2476	Fosforescência e raios-X
2477	Radioatividade natural > sais de U, Th
2478	Identificação das emissão dos materiais radioativos
2479	Novos elementos: Po, Ra
2480	Identificação das emissões: alfa, beta, gama
2481	alfa = núcleo do átomo de $He = He^{+2}$
2482	beta = elétrons
2483	gama = radiação eletromagnética
2484	
2485	
2486	
2487	
2488	
2489	
2490	
2491	
2492	
2493	
2494	
2495	
2496	
2497	
2498	
	80-157
	00 101

9. Experimento com a lâmina de Au

Espalhamento de partículas alfa (He⁺²) 1909 J.H.W. Geiger (1882>1945), E. Marsden (1889>1970), E. Rutherford

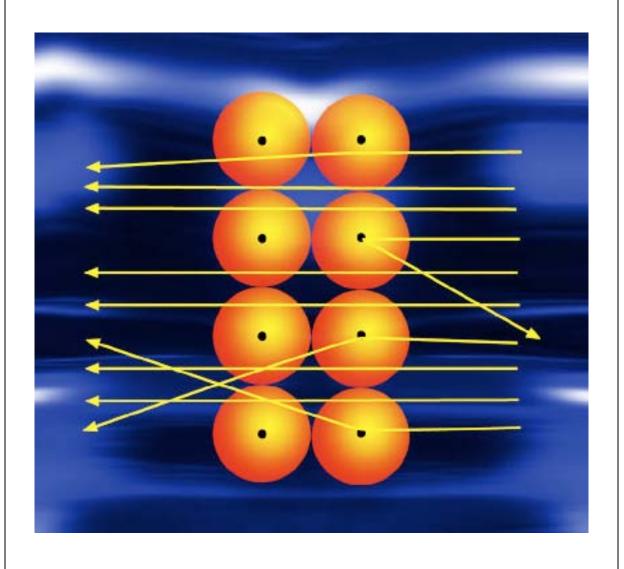


- 1. A maioria das partículas alfa passavam sem deflexão pela lamina de ouro.

2. Algumas partículas alfa eram desviadas com ângulos de deflexão elevados.

3. Um pequeno número de partículas alfa eram refletidas de volta e com ângulos de deflexão elevados

&



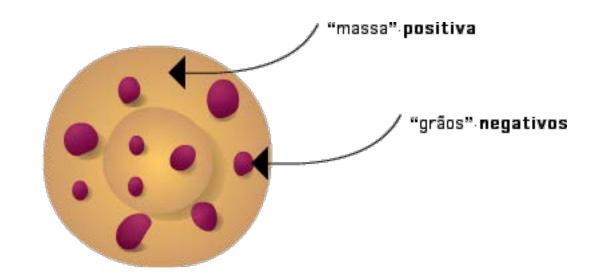
O valor elevado do ângulo de desvio da deflexão só pode ser explicado admitindo-se a existência de núcleos positivos na lamina metálica que, repelindo as particulas alfa, provocam o desvio.

A explicação criava a necessidade de um novo modelo para atomo

10. Desenvolvimento de um modelo para o átomo 10.1 Teoria atômica de Dalton: 1. Os elementos quimicos são compostos por particulas individuais muito pequenas chamadas "átomos" e que preservam a individualidade em todas alterações químicas. 2. Todos os átomos do mesmo elementos são identicos em todos os aspectos mas particularmente no "peso". 3. As combinações químicas ocorrem pela união dos átomos dos elementos seguindo uma razão númerica simples. 83-157

10.2 Modelo atómico de J.J Thomson

A estrutura do átomo como "pudim com uvas passas" Massa de cargas positivas numa esfera misturada com carga negativas discretas, tipo pudim com passas.



84-157

10.3 Modelo atômico de H. Nagaoka (1865>1950)

A estrutura do átomo como sistema planetário Modelo inspirado no planeta saturno e seus anéis



Nagaoka não desenvolveu argumentos para explicar a estabilidade.

10.4 Modelo atômico de E. Rutherford

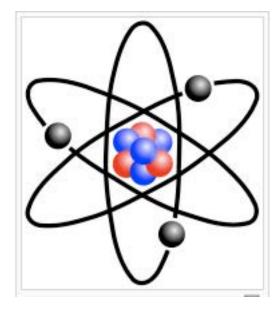
O modelo foi elaborado a partir da interpretação de resultados experimentais do espalhamento de partículas alfa (He⁺²) H. Geiger, E. Marsden, E. Rutherford

O valor elevado do ângulo de desvio da deflexão só pode ser explicado admitindo-se a existência de núcleos positivos na lamina metálica que, repelindo as particulas alfa, provocam o desvio.

Hipótese de Rutherford

Neste modelo deveria haver uma concentração massiça de cargas positivas, Ze, em uma pequena região denominado núcleo, cercado por Z elétrons que circulariam ao redor.

A atração eletrostática entre o núcleo (positivo) e os elétrons (negativos) manteria o atomo unido.



Problema do modelo:

Como explicar a estabilidade do modelo

enquanto isso... (introdução da quantização)

Interlúdio

Introdução da quantização

X. Problema do Corpo Negro

Corpo negro > G.R. Kirchhoff (1824>1887): Um corpo sólido emite radiação de espectro continuo (Obs Kirchhoff não conhecia a existência dos níveis de energia nos átomos).

A radiação do corpo negro é um tipo de emissão resultante da conversão da energia térmica em radiação eletromagética.

O processo é espontâneo e provem da distribuição da entropia por radiação.

energia térmica >conversão> radiação eletromagnética

A radiação emitida é dependente da temperatura do corpo.

Exemplo:

A coloração amarelada do Sol corresponde a uma temperatura da ordem de 5800 °C



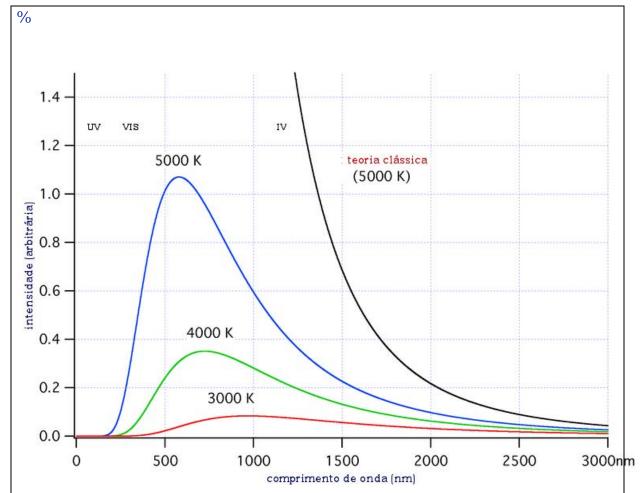


Figura NN. Curvas de emissão do corpo negro observadas experimentalmente e a curva prevista pela teoria classica.

Comentário,

Observe que para cada temperatura o comprimento de onda da emissão de radiação correspondente alcança um máximo e cae em seguida. O aumento da temperatura tambem induz um deslocamento do máximo para a região de menor comprimento de onda (ou de maior freqüência). Pela teoria clássica o aumento na temperatura deveria induzir um aumento continuo no máximo do comprimento.

88-157

2757 2758

2759

2760 2761 2762

2763 2764

2783 2784 2785

2786 2787 2788

2789

X1. Caracteristicas do corpo negro:

Corpo "idealizado" que absorve TODA radiação eletromagnética que incide sobre ele

Nenhum tipo de radiação passa ou é refletido

Comportamento espectral,

Quando um material é aquecido a uma temperatura T passa a emitir radiação térmica (energia eletromagnética), que é composta por faixas de diferentes comprimentos de ondas.

Para cada temperatura a curva da radiação emitida apresenta um máximo caracteristico no comprimento de onda. Ou seja:

"A radiação emitida pelo corpo negro apresenta um espectro de comprimento de onda que depende da temperatura do corpo."

Esse pico se desloca para regiões de menor comprimento de onda com o aumento da temperatura, como pode ser visto no grafico da figura NN.

À temperatura ambiente a emissão ocorre na região do infra-vermelho. Quando a temperatura do corpo atinge cerca de 500 °C ocorre o inicio da emissão de quantidade significativa de radiação visivel. Na medida que a temperatura aumenta o comprimento de onda da radiação diminue (vermelho para amarelo para branco azulado) e quando ficar branco (aprox 1300°C) ocorre emissão da radiação ultra-violeta

Temperatura ambiente Temperatura aprox 500 aC Temperatura aprox 1300 °C = emissão no infra-vermelho

= emissão no visível

= emissão no ultra-violeta

Temperatura °C	Côr
<480	emissão de calor
480	fracamente avermelhado
580	vermelho escuro
730	vermelho brilhante, alaranjado
930	alaranjado brilhante
1100	amarelo alaranjado claro
1300	branco amarelado
>1400	branco

Referência: http://en.wikipedia.org/wiki/Thermal_radiation

 Quando a radiação é gerada em situação de equílibrio, como dentro de uma cavidade aquecida, o espectro de emissão torna-se,

- a) Independente da geometria e da composição do material,
- b) Dependente da temperatura,

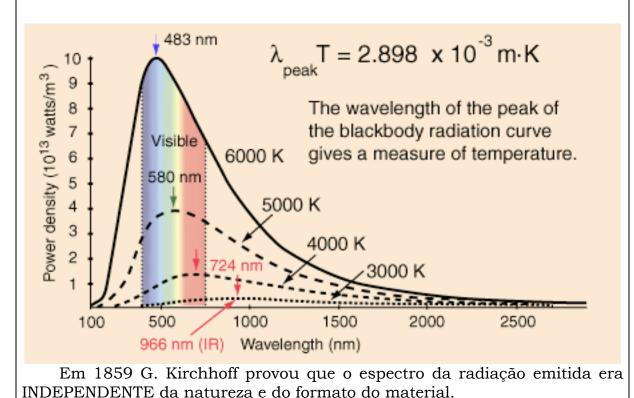
Observe no gráfico.

Pela teoria clássica o aumento da temperatura provocaria um aumento continuo do máximo da freqüência > catastrofe UV.

Experimentalmente o aumento na temperatura induz um máximo na curva do comprimento de onda que depois cae.

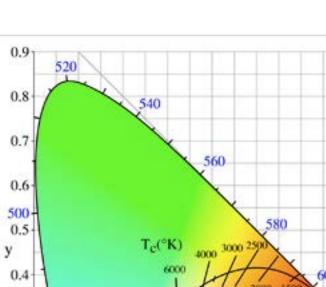
Porque essa diferença?

%

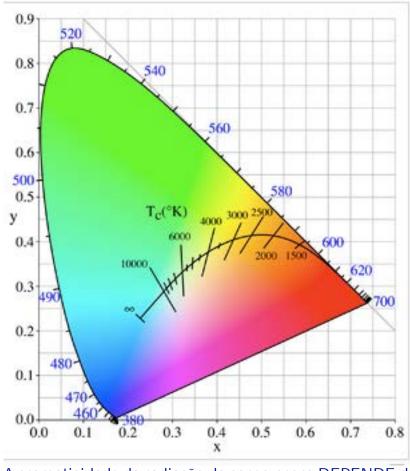


90-157

_		
2826	Exemplo:	
2827	Sequência de aquecir	nento de um forno
2828	23930.1014 40 4940011	
2829	550 °C	vermelho escuro
2830	750 °C	vermelho cereja
2831	900 °C	alaranjado
2832	1000 °C	_
2833	1200 °C	branco
2834	1200	
	Nosto caso a radiação o	mitida praticamente independe de material ne interior de
2835		mitida praticamente independe do material no interior do
2836	forno:	
2837		
2838		
2839		
2840		
2841		
2842		
2843		
2844		
2845		
2846		
2847		
2848		
2849		
2850		
2851		
2852		
2853		
2854		
2855		
2856		
2857		
2858		
2859		
2860		
2861		
2862		
2863		
2864		
2865		
2866		
2867		
2868		
		01_157



2873



&

Figura NN. A cromaticidade da radiação do corpo negro DEPENDE da temperatura do corpo

À procura por uma fórmula que explicasse a emissão...

1. Lei de Wien

O comprimento de onda do máximo de intensidade de uma radiação do corpo negro **diminue** linearmente com o **aumento** da temperatura.

ou

A freqüência do máximo da intensidade aumenta linearmente com o aumento da temperatura

$$f_{\max} \propto T$$
.

"freqüência da radiação é proporcional à temperatura absoluta":

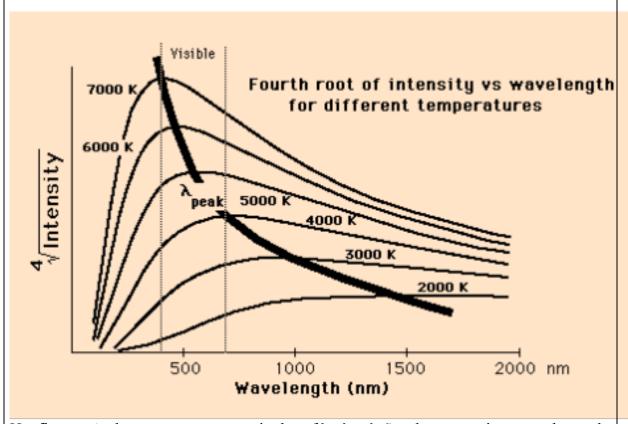
2. Lei de Stefan-Boltzmann

A energia irradiada por um corpo negro por segundo por unidade de área é proporcional à **quarta potência da temperatura absoluta.**

$$P = \sigma T^4$$
, $\sigma = 5.67 \times 10^{-8}$ watts/sq.m./K⁴.

A variação linear do comprimento de onda do pico de intensidade de uma radiação do corpo negro **não é perceptivel** porque a intensidade aumenta com a **4 potência da temperatura**.

A variação do máximo de intensidade preconizada pela lei de Wien pode ser vizualida fazendo-se o plot da raiz 4 da intensidade contra o comprimento de onda > mostra a catastrofe UV...



Na figura é claramente perceptivel a **diminuição** do comprimento de onda do pico da radiação do corpo negro com o aumento da temperatura, de acôrdo com a Lei de Wien. A raiz quarta da intensidade evidencia melhor a variação do comprimento de onda.

94-157

3. Lei de Rayleigh-Jeans

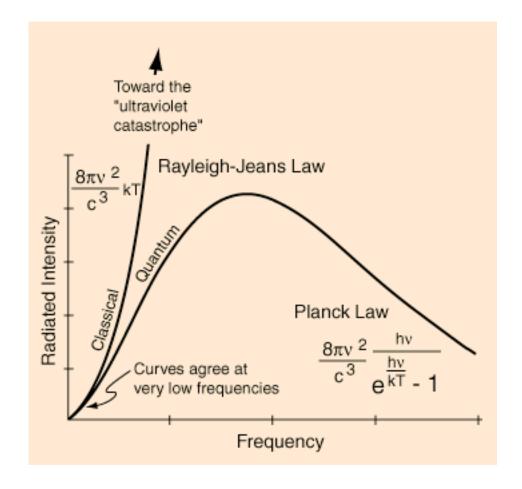
O problema da discrepância na região do infra-vermelho foi estudado por Rayleigh e Jeans (1900, 1909), tomando como modelo um oscilador harmônico linear.

Neste caso a energia emitida seria produzida por um dipolo oscilante. Foram feitas duas considerações.

- 1) Foi proposto a existencia de diferentes modos de vibração das ondas eletromagnéticas.
- 2) Admitiu-se que a energia total estaria igualmente distribuída entre esses modos.

Essas considerações resultaram na expressão que calcula a distribuição espectral da energia emitida por uma cavidade (sem considerar o volume),

$$\frac{8\pi v^2}{c^3} \ kT$$



Esta lei é **satisfatoria** para regiões de comprimento de onda longos mas falha em regiões de comprimento de onda curto > catastrofe Prevê densidade de energia infinita para comprimento de onda > 0

96-157

Uma solução...

Em 1900, Max Planck propôs uma **expressão empirica** (na verdade uma interpolação entre as expressões de Rayleigh-Jeans e Wien) que acomodasse os resultados experimentais,

$$F(x) = \frac{k\beta}{(e^{\beta x} - 1)}$$

onde k = constante de Boltzmann (constante do gás ideal dividida pelo número de Avogadro) e β é uma constante empírica.

A expressão foi, em seguida, deduzida pelo proprio Planck a partir de algumas suposições sobre a natureza do corpo negro:

Planck considerou:

- 1. O corpo negro é um conjunto de osciladores isotropicos capazes de interagirem com a radiação eletromagnética,
- 2. Nesse conjunto, cada oscilador possui uma freqüência, √.

Duas idéias não-clássicas foram, em seguida, propostas por Planck,

- 1. À cada um dos osciladores é permitido apenas valores **discreto** de energia (E1, E2, E3...)
- **2**. A energia absorvida para mudar de um nível para o nível adjacente é **diretamente proporcional** à freqüência, $\sqrt{\ }$, do oscilador.

Os dois conceitos são traduzidos pela expressão:

$$E_2 - E_1 \alpha v$$

Introduzindo uma constante de proporcionalidade a expressão fica:

$$E_2 - E_1 = \hbar \nu$$

onde \hbar é a constante de Planck (valor aproximado - 6.6 x 10^{-27} erg.seg)

Assim, a emissão e a absorção da radiação estão associadas com transições entre dois níveis de energia diferentes. Cada emissão ou absorção envolve a perda ou ganho de um "quantum" de energia cuja magnitude é "h $\sqrt{}$ ", onde " $\sqrt{}$ " é a freqüência da radiação emitida ou absorvida.

Classical

Rayleigh-Jeans Law

8πν²
kT
c

Planck Law

8πν² hν

c³ hν
e kT -1

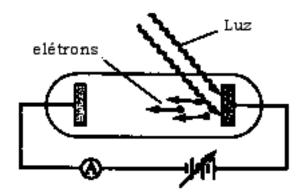
Quantum

Efeito Foto-elétrico 1

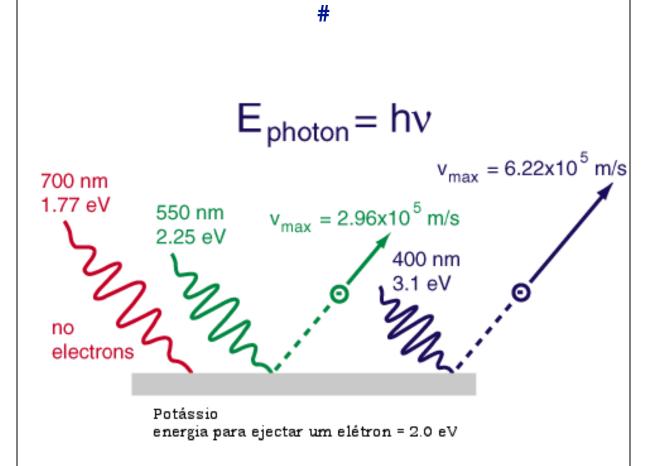
O fenômeno foi descoberto, acidentalmente, por H. Hertz em 1887 durante suas pesquisas para achar evidências experimentais sobre ondas eletromagnéticas previstas pela teoria de Maxwell. O fenômeno é a ilustração mais evidente da transformação direta da radiação em outra forma de energia, no caso a emissão de um fluxo de elétrons.

Descrição do fenômeno,

Quando um metal eletropositivo como Cs ou K, é utilizado como catodo (carregado negativamente) em um tudo de descarga, e é exposto à radiação visível ou UV de freqüência adequada, produz um fluxo de elétrons em direção ao anodo. A passagem de corrente é acusada por um galvanômetro. Existe uma radiação característica de excitação para um determinado metal, alem do qual o efeito cessa. Quanto mais eletropositivo for o metal do catodo maior será o comprimento de onda da radiação a ser utilizada para produzir o efeito (porque). Os metais alcalinos respondem bem à luz visivel. A Figura 5.1 representa uma celula foto-elétrica.







Conclusões experimentais,

- 1.A quantidade de elétrons emitidos aumenta com a intensidade da luz mas a energia cinética máxima dos elétrons permanece constante.
 - 2. A energia cinética depende unicamente da freqüência.
- 3. Existe um valor crítico de frequência, ie se a frequência da radiação incidente é reduzida além de valor critico, a emissão de elétrons é interrompida, independente da intensidade da radiação.

 Problema,

As conclusões experimentais não podem ser explicadas pela teoria ondulatória da luz clássica (a energia radiante deveria ser distribuída uniformemente)

*Albert Einstein (1879-1955) Conclusões experimentais ficaram: tambem tem a mesma energia. se $h\nu < \emptyset = n$ ão ocorrerá emissão de elétrons se $h\nu = \emptyset = ocorrerá emissão$ possibilitando uma terceira consideração:

Solução...

Em 1905 Einstein propôs uma extensão das ideias de Planck, supondo que a energia de um feixe de luz não está distribuida uniformemente no espaço, mas consiste em números finitos de quanta de energia, que não podem ser subdivididos, sendo absorvidos ou emitidos em unidades inteiras

A explicação provocou a ressurrreição da teoria corpuscular da luz ao explicar que a descarga do metal se deve à ejeção de elétrons, induzida pela radiação UV concentrada em 'pacotes" individuais de energia, os atuais "fótons".

As dificuldades experimentais para obter e manter uma superfície metálica limpa impediram por uma década a comprovação do modelo de Einstein.

- 1. Se a intensidade da radiação é aumentada, o número de fótons também é aumentado mas a energia, hv, de cada fóton não sofre alteração. Mais fotons mais elétrons ejetados, como cada fóton tem a mesma energia, cada elétron ejetado
- 2. Para um dado metal, existe uma energia minima necessária para remoção de um elétron. essa energia minima é denominada "função de trabalho", ø, do metal

3. se a frequência " ν " do fóton for maior que " ν_0 ", cada elétron ejetado tera a energia "hv" do fóton menos "ø" ou mais para escapar do metal. Logo a energia cinética do elétron deverá ser "hν-ø" ou menor.

Estrutura do átomo 1: Teoria de Bohr

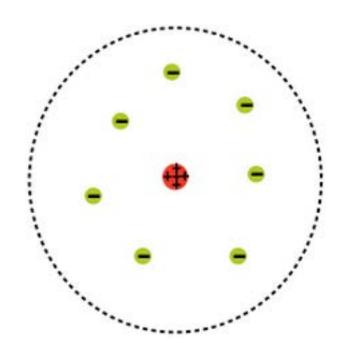
00. Modelo atômico de Rutherford,

Em novembro de 1911 N.H.D. Bohr (1885>1962) foi ao laboratório de Rutherford em Manchester para trabalhar sobre a interação das partículas alfa com a matéria.

No decorrer dessa visita passou a se interessar sobre a estrutura do átomo tomando, como ponto de partida, o modelo "saturniano" proposto por Rutherford para o átomo.

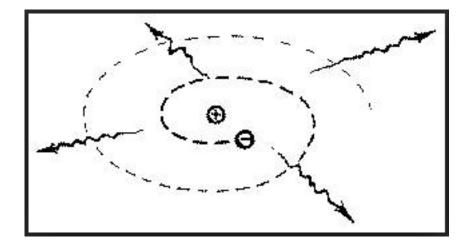
O modelo estava fundamentado no resultado do estudo sobre a estrutura atômica usando particulas alfa (exprimento da folha de ouro)

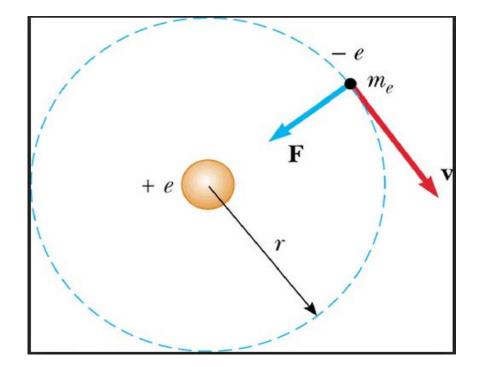
No modelo proposto por E. Rutherford para o áromo propunha a existência de um núcleo, pequeno e denso, com carga positiva rodeado por elétrons que orbitavam em torno. À semelhança do sistema solar, o movimento dos elétrons em torno do núcleo impedia que os mesmos colidissem com o núcleo.



O modelo continha um paradoxo inexplicavel.

Pela teoria clássica os elétrons orbitando em torno do núcleo deveriam perder energia, aumentar a frequência (devido à diminuição da órbita) e por fim colidir com o núcleo.





O modelo assumia que TODOS oa átomos de uma substância eram IGUAIS, mas não havia como PROVAR essa igualdade nem como DETERMINAR o raio atômico.

A sobrevivência do modelo dependia da necessidade de provar, tanto a estabilidade quanto a existencia de um raio fixo.

Para a solução deveriam ser considerados,

- > a CARGA do elétron,
- > a MASSA do elétron, e> um fator que definisse um COMPRIMENTO.

01. Modelo atômico de Bohr,

No início Bohr não levou em consideração no estudo do problema o espectro de emissão do hidrogênio.

Somente em 1913, já de volta a Kopenhagen, o espectro de emissão do hidrogênio se tornou a chave para a elaboração da teoria. Isso aconteceu após H. M. Hansen questionar Bohr sobre a relação do modelo com o espectro e chamar a atenção para a fórmula de Balmer que, descrevia mas NÃO explicava, o espectro do hidrogênio.

Em 1913, Bohr propôs para o átomo de Hidrogênio um modelo semelhante ao modelo planetário do átomo de Rutherford (ou Rutherford-Perrin).

Este novo modelo incorporava dois conceitos:

- Quantificação da radiação (corpo negro, Planck),
- 2. Dualidade onda partícula (de Broglie).

Postulados de Bohr para o modelo do átomo de Hidrogênio:

01. Quantização do momento angular, Postulados:

"O elétron do átomo de Hidrogênio se move ao redor do núcleo em órbita circular. A atração eletrostática entre o elétron e o núcleo é equilibrada, exatamente, pela força centrífruga resultante do movimento do elétron."

"Apenas algumas órbitas são permitidas, sendo que elas estão restritas aos elétrons cujo momento angular é um multiplo integral de h/2

02. Energia associada às órbitas, Postulados

"Enquanto permanecer em uma determinada órbita, a energia do elétron permanece constante. O elétron permanece em uma órbita definida a não ser que absorva ou emita uma determinada quantidade de energia. (suposição do estado estacionário). Este postaulado é contrário às leis da eletrodinâmica que estabelecem que um elétron acelerado perde energia."

"Quando um elétron sofre uma transição de um estado estacionário de energia para outro cuja a energia seja menor, a diferença em energia é emitida na forma de um único fóton (radiação) segundo a expressão, Ef -Ei = h√ (expressão 16) onde √ é a freqüência da linha espectral correspondente. Se for um processo de absorção a mesma relação se aplica e comprimento de onda do fóton absorvido é dado pela expressão 16. (este postulado está de acordo com a hipótese de Einstein para a radiação eletromagnética."

A emissão ou absorção de radiação só ocorre se houver transição de elétron entre duas órbitas. As energias de cada órbita são quantizadas e definidas por:

$$E = -\frac{2\pi^2 me^4}{h^2} \left(\frac{1}{n^2}\right)$$

onde n= 1,2,3...etc. e é chamado número quântico.

No periodo entre 1913 e 1920 a nova teoria foi desenvolvida e extensivamente utilizada no estudo da estrutura eletrônica, contabilizando sucessos e problemas como:

Sucessos da Teoria de Bohr:

Evidências experimentais

A. Tamanho dos átomos.

A primeira evidência que comprova a teoria de Bohr é o tamanho dos átomos. Usando as medidas de densidade de solidos e liquídos e com o conhecimento do número de Avogadro pode-se, facilmente, inferir que os raios atômicos são da ordem de um angstrom. O raio da primeira órbita de Bohr para o átomo de hidrogênio é de 0.529 A, que é correto.

B. Energia de ionização do hidrogênio.

A energia de ionização do hidrogênio atômico, segundo a teoria de Bohr, é 13.6 eV por átomo. A multiplicação deste valor pelo número de Avogadro resulta na energia molar de ionização que é 22.4 kcal/mol. Este valor é consistente com o valor experimental obtido por meio de medidas do calor de reação.

C. Espectro de emissão do hidrogênio.

A evidência mais convincente da comprovação dos níveis de energia vem do espectro de emissão do hidrogênio e dos íons semelhantes ao hidrogênio. Os valores das freqüências observadas experimentalmente nos espectros de emissão do átomo de hidrogênio e de íons semelhantes como He+ e Li+2 são constentes com os valores calculados. Assim como o cálculo preciso da contante de Rydberg.

D. Experimento de Moseley (1913).

Estabeleceu uma relação entre a raia mais intensa do raios-X emitido por um átomo e o seu número atômico, Z, e com a suposição (correta) que essa raia provem da transição entre os níveis de números quânticos 1 e 2. A fórmula proposta por Moseley pode ser derivado da expressão da energia da teoria de Bohr e usando a constante de Rydberg.

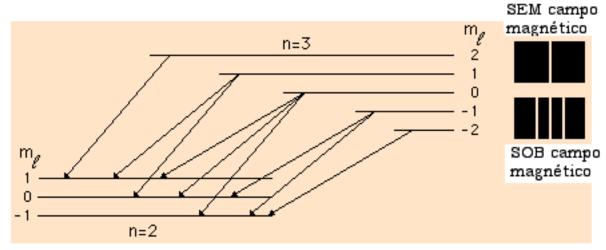
E Experimento de Franck-Hertz (1914).

Comprovou a existência dos níveis de energia nos átomos.

3358	Problemas da Teoria de Bohr:
3359 3360	A teoria de Bohr NÃO oferecia explições para,
3361	
3362	A. Efeito Zeeman anômalo
3363	(desdobramento das raias)
3364	D. Cáloulo do intensidado dos raiso
3365	B. Cálculo da intensidade das raias,
3366 3367	Inexistência de métodos para calcular, em um átomo, a probabilidade de realizar uma transição de um estado fundamental para
3368	outro, a distribuição das intensidades e cálculo das frequências das
3369	linhas espectrais. Outra maneira de dizer isto é que a teoria de Bohr
3370	possibilitava o cálculo das raias mas não fornecia meios para determinar
3371	as intensidades das raias.
3372	
3373	C. Propriedades periódicas dos elementos.
3374	
3375	
3376	
3377	
3378	
3379	
3380	
3381	
3382	
3383	
3384	
3385	
3386	
3387	
3388	
3389	
3390	
3391	
3392 3393	
3394	
3395	

	Soluções
I	Extensões da Teoria de Bohr
	A explicação do efeito Zeeman veio com a revisão da teoria por A
	Sommerfeld, que introduziu as órbitas elípticas.
	108-157
	100-101

A. Efeito Zeeman,



Teoria de Bohr-Sommerfeld.

Fatos experimentais não explicados pela teoria de Bohr,

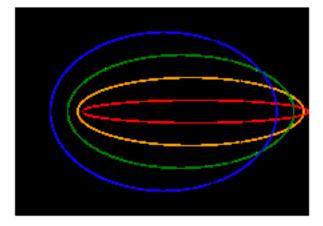
Figura NN. Ilustração do efeito Zeeman normal. Sob campo magnético uma raia espectral bem definida como a transição n= 3 -> 2 do átomo de hidrogênio se desdobra em raias multiplas.

O desdobramento das raias espectrais observado no espectro de emissão do hidrogênio - efeito Zeeman - não podia ser explicado pela Teoria de Bohr, exigindo uma correção por meio da introdução de números quânticos suplementeres

1a correção

Introdução de um novo número quântico, ℓ

Introdução das órbitas elípticas



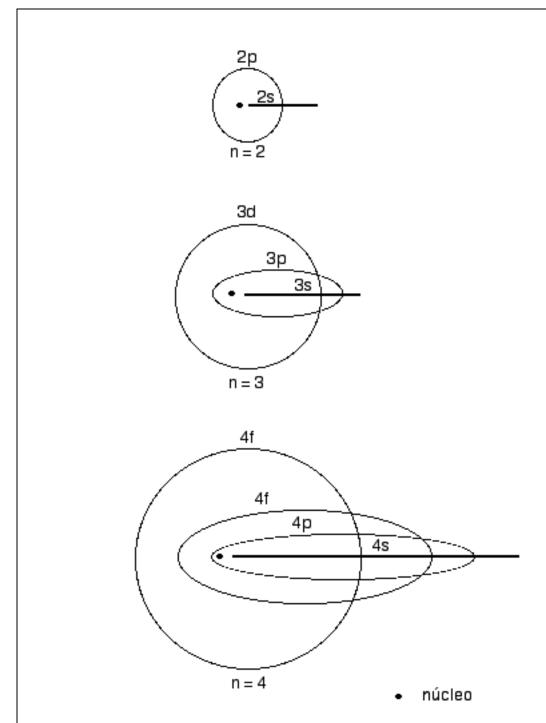


Figura O7d.1: Órbitas elípticas da teoria de Bohr-Sommerfeld. Para uma átomo multieletrônico, o elétron que estiver alojado em uma órbita elíptica estará sujeito a uma maior atração pelo núcleo quando estiver na parte interna do átomo, tornandose mais estável. Assim o orbital 4p terá uma energia menor do que o órbital 4f.

Resumo 1,

Na expressão que determina a energia do elétron, em adição ao número quântico principal "**n**" inicial, foi incluído mais um número quântico (denominado azimutal), "*l*", com valores inteiros entre 0 e n-1, e que determinava a forma das órbitas eliptícas.

O momento angular do elétron na órbita elíptica é relacionado a "\ell" por uma expressão semelhante à do momento angular na órbita circular:

$$mvr = \frac{h}{2\pi}(l+1)^{1/2}$$

Para a órbita mais próxima do núcleo, o número quântico principal "n" é igual a 1 e a forma da órbita é circular.

Para a órbita seguinte o número quântico principal é 2, sendo possível uma órbita circular e uma elíptica.

Assim,

No modelo de Bohr:

n = 1 { E no nível "K" n = 2 { E no nível "L"

n = 3 { E no nível "M"

No modelo de Sommefeld:

 $n = 1 \{ \ell = 0 E \text{ no nível "K"} \}$

n = 2 { $\ell = 0$ E no nível "Lo" $\ell = 1$ E no nível "L1"

n = 3 { $\ell = 0$ E no nível "Mo" $\ell = 1$ E no nível "M1" $\ell = 2$ E no nível "M2"

Com esta "correção" a teoria se aproximava dos dados espectroscópicos experimentais, explicando a multiplicidade de algumas das linhas expectrais (efeito Zeeman normal.).

2a correção,

Quantização espacial,

Considere um átomo de hidrogênio sob a ação de um campo, magnético ou elétrico, fraco mas suficiente para induzir o alinhamento na direção do campo aplicado. Neste caso o átomo ocupará uma das orientações finitas possíveis no espaço em relação ao campo externo. Sob a ação de campos elétrico e magnético uniformes, a componente do momento angular total na direção do campo deverá ser um múltiplo inteiro de $h/2\pi$. Esta condição restringe a orientação do plano que contem o núcleo e o vetor velocidade do elétron (plano da órbita) a algumas direções definidas. Neste caso ocorre uma quantização do espaço. Quando o campo é reduzido, lentamente, a expressão da energia torna-se idêntica daquela obtida pela quantização do átomo livre e com o vetor do momento angular do elétron em uma das posições (ou orientações) possíveis em relação à direção do campo aplicado inicialmente.

Esta quantização espacial está ilustrada na Figura O7d.2. O vetor representando o momento angular total "p" é uma perpendicular ao plano da órbita e mede kh/ 2π . A componente no eixo "z" do momento angular é $k\cos \phi(h/2\pi)$, onde "ø" é o ângulo entre o vetor "p" e o eixo "z". Obtem-se que $\cos \phi = m/k$. Os valores de k variam entre ± 1 até $\pm k$. O estado de menor energia do hidrogênio k=1 permite apenas dois valores para "m", ± 1 e -1. Isto corresponde a um movimento no plano ± 1 0 sentido horário ou anti-horário. Para ± 1 1 são possíveis quatro orientações (ver figura). Os valores ± 1 2 são possíveis quatro orientações (ver plano ± 1 3 sa plano ± 1 4 para "m" correspondem sempre a órbitais localizados no plano ± 1 5 plano ± 1 5 plano ± 1 6 plano ± 1 6 plano ± 1 6 plano ± 1 7 plano ± 1 8 plano ± 1 9 plano \pm

% m=+1Х m=-1 m=+2m=+1k=2 m=0 m=-1 m=-2 m=+3m=+2m=+1k=3m=0 m=-1 m=-2

3593 3594

Figura O7d.2: Quantização espacial das órbitas pela teoria de Bohr-Sommerfeld.

m=-3

35963597

3595

3371

3598

3599

3600

3601

3a correção,

Número quântico magnético "m"

As sub-linhas observadas em algumas raias (efeito Zeeman anormal) quando os átomos emissores foram colocados sob a ação de um campo magnético foram explicadas, admitindo-se a influência do campo sobre a orientação espacial do plano da órbita do elétron. Isto significou a introdução do terceiro número quântico, o número quântico magnético "m".

Número quântico de "spin", "ms"

Em 1925 Goudsmit e Uhlenbeck atribuiram as linhas duplas (dubletes) presentes nas raias do espectro de emissão de metais alcalinos como sendo devidas ao movimento de rotação do elétron (spin), o que significa que o elétron comporta-se como um imã. Esse movimento de rotação pode ter dois sentidos, horário ou anti-horário. Este fato preve que um elétron em um dado nível de energia apresentará dois valores de energia, ligeiramente diferentes, dependendo da orientação do movimento de rotação. Dai a presença de linhas muito próximas no espectro. As observações espectroscópicas exigiram que o momento angular associado com a rotação do elétron fosse definido pela expressão,

$m_s h/2\pi$

onde "ms" é o quarto número quântico. Este novo número quântico varia entre +1/2 e -1/2

3642	Resumo dos números quânticos,							
3643								
3644	Ficaram definidos 4 números quânticos,							
3645								
3646	"n" = número quântico principal,							
3647	número inteiro positivo variando de 1 até n.							
3648 3649	define o valor da energia do orbital.							
3650	"" = número quântico azimutal,							
3651	número quantico azimutai, número inteiro variando de 0 até n-1.							
3652	define a forma do orbital.							
3653								
3654	"m" = número quântico magnético,							
3655	número inteiro variando entre -"*" e +"*".							
3656	define a orientação espacial do orbital.							
3657								
3658	"ms" = ou "s" número quântico de "spin".							
3659	valores possíveis: ± 1/2.							
3660	define a orientação do spin do elétron.							
	números quânticos							
	órbita 🕛 n							
	formato 🔾 1							
	inclinação m							
	. *							
	spin ⊜ s							
01								
3661								
3662								
3663								
3664								
3665								
3666								
3667								
3668								
3669								

Estrutura do átomo 2 Mecânica Ondulatória

A solução dos problemas da teoria de Bohr para o átomo exigia o desenvolvimento de novos métodos.

Um passo importante foi o desenvolvimento do conceito de "ondas da matéria" por L de Broglie (1892>1987) que relacionou "momento" (p=mv) com "comprimento de onda".

A solução veio por duas abordagens:

- 1. Mecânica matricial > Heisenberg, Pauli, Dirac
- 2. Mecânica ondulatória > Schrodinger

A equivalência matemática das duas abordagens foi demonstrada por C. H. Eckart (1902>1973) em 1926.

Para saber mais:

- 1. C.H. Eckart, Proceedings of the National Academy of Sciences of the United States of America, (1926), 12, 473-476.
- 2. E. Segrè, From X-Rays to Quarks modern physicists and their discoveries, Dover, Mineola NY, 207, ch 8.

Neste TXT será tratado a solução de Schrodinger.

Os trabalhos de Schrödinger, publicados em 1926, para estabelecer uma **mecânica ondulatória**, equivalente à mecânica clássica, considerou:

identidade formal da equação de propagação da vibração em meios contínuos com a equação da propagação da onda de luz da óptica geométrica.

Considerando essa identidade e, utilizando:

- 1. Relação de Planck >quantização da luz,
- 2. Relação de Broglie >dualidade partícula onda,
- 3. Função de Hamilton >analogia entre mecânica e óptica

Schrödinger estabeleceu relações de correspondência entre as grandezas físicas clássicas e operadores matemáticos, **propondo uma equação da evolução da mecânica ondulatória à semelhança da equação da onda luminosa da óptica geométrica.**

A radiação pode ser representada por uma função que considera a posição "x" e tempo "t" :

$$A(x,t) = A_0 \cos[2\pi(\frac{x}{\lambda} - vt)]$$

após um pouco de matemática ...temos

$$\left[-\frac{h^2}{8m\pi^2}\frac{d^2}{dx^2}+U\right]\psi=E\psi$$

Equação de Schrodinger mono-dimensional

$$-\frac{h^{2}}{8m\pi^{2}}\left[\frac{d^{2}\psi}{dx^{2}} + \frac{d^{2}\psi}{dy^{2}} + \frac{d^{2}\psi}{dz^{2}}\right] + U\psi = E\psi$$

Equação de Schrodinger tri-dimensional

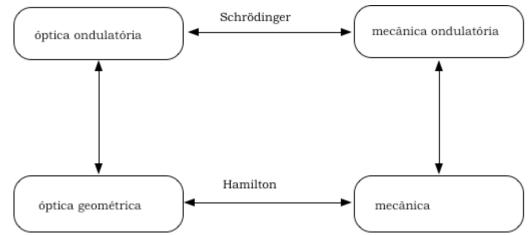
Observação 1

Analogia entre a óptica e a mecânica

Nos anos 1830 W.R. Hamilton (1805>1865) estabeleceu uma analogia formal entre a óptica e a mecânica atraves da equivalência matemática entre o principio do extremo da óptica geométrica (Principio de Fermat) e a mecânica corpuscular (Principio de Marpertuis).

Quase um século depois esta analogia óptico-mecânico desempenhou um papel fundamental no desenvolvimento da mecânica ondulatória por E. Schrödinger (1887>1961) em 1926.

P.L. Maupertuis (1698>1759), P. de Fermat (1607(?)>1665)



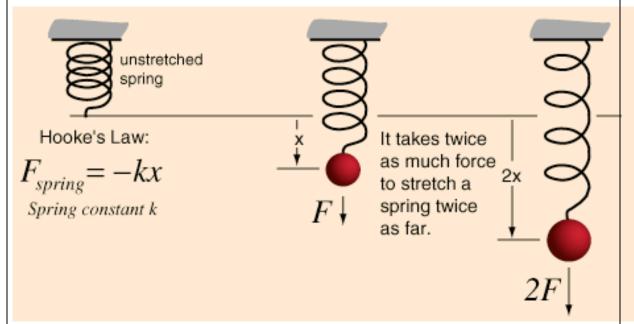
Complementação de Schrödinger da analogia de Hamilton entre a óptica e a mecânica.

ref: C. Joas, C. Lehner, Studies in History and Philosophy of Modern Physics 40 (2009) 338–351.

Observação 2,

Lei de Hooke

1660, R. Hooke (1635>1703)



ref: http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/permot2.html#c3

A Lei de Hooke estabelece que a força "F" necessária para extender ou comprimir uma mola de uma distância "x" é proporcional a essa distância.

A transcrição matemática do fato é dada pela expressão:

$$F = kx$$

Na expressão o fator "k" é uma constante caracteristica da mola (coeficiente de elasticidade).

Referências,

- 1. M. Kline, Mathematics and the Physical World, Dover, New Yorl NY, 1981, pp274>297.
- 2. A. Beiser, Concepts of Modern Physics, McGraw Hill & Kogakusha, New York and Tokyo, 1967, pp140>151.

 Movimento oscilatório>Equação da onda>Equação de Schrodinger

O fenômeno fisico associado a Lei de Hooke pode ser tambem escrita matemáticamente como equação da onda.

A natureza ondulatória do elétron foi demonstrada experimentalmente (Experimento de Davisson e Germer) portanto pode ser descrita por função de onda.

Partindo da expressão da equação da onda monodimensional é possivel desenvolver uma relação com a equação de Schrodinger usando a relação de de Broglie entre comprimento de onda e o momento, e a relação de Planck entre frequência e energia.

$$\frac{1}{2}mv^2 = \frac{p^2}{2m} \stackrel{particle}{\longleftarrow} E \stackrel{wave}{\longmapsto} hv = \hbar\omega$$

$$\Psi = A \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda} x - \omega t \right) \qquad \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi p}{h} = k \qquad \begin{array}{c} p = \text{electron} \\ \text{momentum} \end{array}$$
 Using the Planck relationship
$$\omega = \frac{\hbar \omega}{\hbar} = \frac{E}{\hbar} \qquad \begin{array}{c} E = \text{electron} \\ \text{energy} \end{array}$$

Esta função de onda pode ser generalizada para a forma exponencial complexa por intermedio das relações de Euler que gera a função de para uma particula livre.

$$\Psi = Ae^{i(kx-\omega t)}$$

as derivadas parciais desta expressão em relação ao espaço e tempo são relacionadas com o momento e energia... (a terminar)

Equação de Schrodinger para o átomo de H2,

Para escrever a equação de Schrödinger do átomo de hidrogênio (um sistema de duas partículas formado por um elétron de massa " m_e " e carga "-e", um núcleo de massa " m_n " e carga "+Ze"), deve ser considerada a Energia Potencial de um elétron sob ação do campo eletrostático de um núcleo de carga, "+Ze", localizado a uma distância "r"

A expressão desta Energia Potencial é,

$$U = -\frac{Ze^2}{r}$$

O elétron no átomo de hidrogênio está sujeito a um campo de energia potencial de simetria esférica.

Portanto, o uso das coordenadas esféricas polares é pertinente para desenvolver a equação de Schrodinger.

Introdução das coordenadas polares significa escrever as derivadas em relação a x, y, z em termos de "r", " θ ", " ϕ ".

A equação de Schrödinger 3D assume o seguinte aspecto,

$$\frac{-h^2}{8\pi^2 \mu r^2} \left[\frac{1}{r} \frac{d^2}{dr^2} r(\psi) + \frac{1}{sen\theta} \frac{d}{d\theta} \left(sen\theta \frac{d\psi}{d\theta} \right) + \frac{1}{sen^2\theta} \frac{d^2\psi}{d\phi^2} \right] - \frac{Ze^2}{r} \psi = E\psi$$

onde:

" ψ " = (psi) função

" μ " = (mu) massa reduzida

"r" = distância entre o elétron e o núcleo

" θ " = (theta) coordenada angular

" ϕ " = (phi) coordenada angular

Observação matemática, Uma das técnicas para resolver uma equação diferencial parcial consiste em separá-la em equações individuais para cada variavel envolvida. Com isso as derivadas parciais ficam expressas como derivadas comuns.

A introdução das coordenadas polares, "r", " θ ", " ϕ " possibilita a separação da equação de Schrödinger em três partes independentes.

A equação pode ser expressa como sendo o produto, ψ , de três funções de uma dimensão,

"R" = função radial "
$$\theta$$
" e " ϕ " = funções angulares.

O novo aspecto da equação de Schrödinger será,

$$\psi(r,\theta,\phi) = R(r) \cdot \Theta(\theta) \cdot \Phi(\phi)$$

onde

A função R depende somente de "r" A função **θ** depende somente de "**θ**" A função **φ** depende somente de "**φ**"

As soluções para a equação da onda de Schrödinger correspondem aos modos de ressonância do elétron e são denominadas "funções de onda"

As soluções equação da onda de Schrödinger são: >Solução da Equação em Φ, $\Phi_m(\phi) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{im\phi}$ Observe a presença do termo "m" na expressão As soluções existem apenas para $m = +/-\ell$ O termo "m", que é um valor inteiro, = número quântico magnético >Solução da Equação em Θ , (normalizada) $\Theta_{\ell,m}(\theta) = \frac{(-1)^{\ell}}{2^{\ell}(\ell!)} \left[\frac{(2\ell+1)}{2} \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} sen^{|m|} \theta \frac{d^{\ell+|m|}(sen^{2\ell}\theta)}{(d\cos\theta)^{\ell+|m|}}$ As soluções existem apenas para ℓ = 0,1,2,3...n-1 e m rever, ver Bockhoff >Solução da Equação em R, (normalizada) $R_{n,\ell}(r) = -\left\{ \left(\frac{2Z}{na} \right)^3 \frac{(n-\ell-1)!}{2n[(n+\ell)!]^3} \right\}^{\frac{1}{2}} \rho^{\ell} e^{-\rho/2} L_{n+\ell}^{2\ell+1}(\rho)$ As soluções existem apenas para n = 1,2,3,...rever, ver Bockhoff As soluções **dependem** de números quanticos > n, \(\ell \), m. número quântico principal, "n" = 1,2,3,4...n número quântico de momento angular, "ℓ" = 0,1,2,3,... n-1 número quântico magnético, "m" = +/- "l" número quántico da rotação do elétron, "m_s" = +/- 1/2

Seleção de funções $\Phi_{\scriptscriptstyle{m}}(\phi)$ normalizadas para alguns valores de "m",

m	$\Phi_{m}(\phi)$
0	1/√2π
+1	$(1/2\pi)e^{i\phi}$
-1	$(1/2\pi)e^{-i\phi}$
+2	$(1/2\pi)e^{i2\phi}$
-2	$(1/2\pi)e^{-i2\phi}$

4039
4040

Seleção de funções $\Theta_{\ell,m}(heta)$ normalizadas,							
· l	m	$\Theta_{\ell,m}(\theta)$					
0	0	$\sqrt{2/2}$					
1	0	$(\sqrt{6/2})\cos\theta$					
1	±1	$(\sqrt{3/2})sen\theta$					
2	0	$(\sqrt{10/4})(3\cos^2\theta - 1)$					
2	±1	$(\sqrt{15/2})sen\theta\cos\theta$					
2	±2	$(\sqrt{15/4})sen^2\theta$					

Algumas funções radiais normalizadas, $R_{\scriptscriptstyle \rm A,\ell}(r)$,

n	l	$R_{n,\ell}(r)$
1	0	$2\left(\frac{Z}{a_0}\right)^{2}e^{-zr\mu_0}$
2	0	$\left(\frac{Z}{2a_0}\right)^{\frac{32}{2}}\left(2-\frac{Zr}{a_0}\right)e^{-2r/2a_0}$
2	1	$\frac{1}{\sqrt{3}} \left(\frac{Z}{2a_0}\right)^{3/2} \left(\frac{Zr}{a_0}\right) e^{-Zr/2a_0}$
3	0	$\frac{2}{3} \left(\frac{Z}{3a_0} \right)^{n} \left(3 - \frac{2Zr}{a_0} + \frac{2Z^2r^2}{9a_0^2} \right) e^{-2rps_0}$
3	1	$\frac{2\sqrt{2}}{9} \left(\frac{Z}{3a_0}\right)^{32} \left(\frac{2Zr}{a_0} - \frac{Z^2r^2}{3a_0^2}\right) e^{-2r/3a_0}$
3	2	$\frac{4}{27\sqrt{10}} \left(\frac{Z}{3a_0}\right)^{3/2} \left(\frac{Z^2 r^2}{a_0^2}\right) e^{-2\eta 3a_0}$

As tabelas seguintes resumem os números quânticos e os estados quânticos permitidos para o elétron nos primeiros três níveis de energia do átomo de hidrogênio ou de íons semelhantes :

Resumos e Tabelas,

Tabela 08c.1: resumo dos números quânticos.

Tabela 000:1: Tesamo dos mameros quanticos.					
número quântico	função				
n	mede a distribuição radial da densidade da carga eletrônica. determina a maior parte da energia de um orbital.				
l	descreve o momento angular do elétron e determina o formato do orbital. contribue para a energia				
mℓ	indica a orientação no espaço do movimento do elétron em relação a um campo magnético externo para um deterninado "n" e " ℓ ".				
m_{S}	indica a orientação do movimento de rotação do elétron.				

406	1

Tabela 08c.2: variação do números quânticos.

145014 000.2	oo quantioosi			
número quântico	simbolo	variação		
principal	n	1, 2, 3,n		
azimutal	l	0, 1, 2,n-1		
magnético	$\mathbf{m}\ell$	0, ±1, ±2,±ℓ		
spin	ms	±1/2		

Tabela 08c.3: equivalência entre o número quântico azimutal.*. e os simbolos espectroscópicos.

valores de ℓ	0	1	2	3	4
equivalente	s	p	d	f	g

&

camada	n	número quântico azimutal, ℓ .	m	m ₈	orbital
K	1	0 (s)	0	+1/2, -1/2	1s (2 estados)
L	2	0 (s)	0	+1/2, -1/2	2s (2 estados)
		1 (p)	-1 0 +1	+1/2, $-1/2+1/2$, $-1/2+1/2$, $-1/2$	2p (6 estados)
М	3	0 (s)	0	+1/2, -1/2	3s (2 estados)
		1 (p)	-1 0 +1	+1/2, -1/2 +1/2, -1/2 +1/2, -1/2	3p (6 estados)
		2 (d)	-2 -1 0 +1 +2	+1/2, -1/2 +1/2, -1/2 +1/2, -1/2 +1/2, -1/2 +1/2, -1/2	3d (10 estados)

Tabela: descrição da estrutura eletrônica até n =3

00		&						
)1)2)3								
	n	ℓ	m	$R_{n\ell}$	$Y_{\ell m}$	$\psi_{n\ell m} = R_{n\ell} Y_{\ell m}$		
	1	0	0	$2\left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2}e^{-r/a_0}$	$\frac{1}{2\sqrt{\pi}}$	$\frac{1}{\sqrt{\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} e^{-r/a_0}$		
	2	0	0	$\left(\frac{1}{2a_0}\right)^{3/2} \left(2 - \frac{r}{a_0}\right) e^{-r/2a_0}$	$\frac{1}{2\sqrt{\pi}}$	$\frac{1}{4\sqrt{2\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \left(2 - \frac{r}{a_0}\right) e^{-r/2a_0}$		
	2	1	0	$\left(\frac{1}{2a_0}\right)^{3/2} \frac{1}{\sqrt{3}} \frac{r}{a_0} e^{-r/2a_0}$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\cos\theta$	$\frac{1}{4\sqrt{2\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \frac{r}{a_0} e^{-r/2a_0} \cos \theta$		
	2	1	±1	$\left(\frac{1}{2a_0}\right)^{3/2} \frac{1}{\sqrt{3}} \frac{r}{a_0} e^{-r/2a_0}$	$\pm \frac{1}{2} \sqrt{\frac{3}{2\pi}} \sin \theta e^{\pm i\phi}$	$\frac{1}{8}\sqrt{\frac{1}{\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \frac{r}{a_0} e^{-r/2a_0} \sin \theta e^{\pm i\phi}$		
	3	0	0	$2\left(\frac{1}{3a_0}\right)^{3/2}\left(1-\frac{2}{3}\frac{r}{a_0}+\frac{2}{27}(r/a_0)^2\right)e^{-r/3a_0}$	$\frac{1}{2\sqrt{\pi}}$	$\frac{1}{81\sqrt{3\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \left(27 - 18\frac{r}{a_0} + 2(r/a_0)^2\right) e^{-r/3a_0}$		
	3	1	0	$\left(\frac{1}{3a_0}\right)^{3/2} \frac{4\sqrt{2}}{3} \left(1 - \frac{1}{6} \frac{r}{a_0}\right) \frac{r}{a_0} e^{-r/3a_0}$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\cos\theta$	$\frac{1}{81}\sqrt{\frac{2}{\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \left(6 - \frac{r}{a_0}\right) \frac{r}{a_0} e^{-r/3a_0} \cos \theta$		
	3	1	±1	$\left(\frac{1}{3a_0}\right)^{3/2} \frac{4\sqrt{2}}{3} \left(1 - \frac{1}{6} \frac{r}{a_0}\right) \frac{r}{a_0} e^{-r/3a_0}$	$\pm \frac{1}{2} \sqrt{\frac{3}{2\pi}} \sin \theta e^{\pm i\phi}$	$ \frac{1}{8\sqrt{\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \left(6 - \frac{r}{a_0}\right) \frac{r}{a_0} e^{-r/3a_0} \sin\theta e^{\pm i\phi} $		
	3	2	0	$\left(\frac{1}{3a_0}\right)^{3/2} \frac{2\sqrt{2}}{27\sqrt{5}} \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-r/3a_0}$	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{5}{\pi}}\left(3\cos^2\theta - 1\right)$	$\frac{1}{81\sqrt{6\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \frac{r^2}{a_0^2} e^{-r/3a_0} \left(3\cos^2\theta - 1\right)$		
	3	2	±1	$\left(\frac{1}{3a_0}\right)^{3/2} \frac{2\sqrt{2}}{27\sqrt{5}} \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-r/3a_0}$	$\pm \frac{1}{2} \sqrt{\frac{15}{2\pi}} \sin \theta \cos \theta e^{\pm i\phi}$	$\frac{1}{81\sqrt{\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-r/3a_0} \sin\theta \cos\theta e^{\pm i\phi}$		
	3	2	±2	$\left(\frac{1}{3a_0}\right)^{3/2} \frac{2\sqrt{2}}{27\sqrt{5}} \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-r/3a_0}$	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{15}{2\pi}}\sin^2\theta e^{\pm 2i\phi}$	$\frac{1}{162\sqrt{\pi}} \left(\frac{1}{a_0}\right)^{3/2} \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-r/3a_0} \sin^2 \theta e^{\pm 2i\phi}$		
				Figura NN. Fu	inções de ond	da até n = 3		

Uma função de onda para um dado conjunto de números quânticos: $\mathbf{n}, \ell, \mathbf{m}, \mathbf{m}_{S}$ é chamado de "orbital". O orbital é designado com a notação: $n\ell_x$ onde. •"n", é escrito como número inteiro. •"\ell", é escrito usando o equivalente alfabético do seu valor numérico (ver a tabela **Tabela 08c.3**). •"m", é designado em termo de probabilidade em relação ao eixo de coordenadas cartesianas (x, y, z, z2). •"x", representa a quantidade de elétrons localizados em um orbital específico ou conjunto de orbitais. Exemplo: $1s^2, 2p^6, 3d^{10}, 4d^1_{x}, 5d^2_{xy}$ Observação, = sharp = principal = difuse = fundamental

&

Hydrogen atom wave functions: Angular factors

		A	ngular factors		Real wave functions		
	Related to angular momentum			Functions of 0	In Polar coordinates	In Cartesian coordinates	Shapes
1	$m_{\rm f}$	Φ	Θ	,	$\Theta \Phi (\theta, \phi)$	Θ Φ (x, y, z)	
l(s)	0	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}$	$\frac{1}{\sqrt{2}}$	-	$\frac{1}{2\sqrt{\pi}}$	$\frac{1}{2\sqrt{\pi}}$	\bigcirc
(p)	0	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}$	$\frac{\sqrt{6}}{2}\cos\theta$	B-	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\cos\theta$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\frac{z}{r}$	8
	+1	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{i\phi}$	$\frac{\sqrt{6}}{2}\sin\theta$	lh 1	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\sin\theta\cos\phi$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\frac{x}{r}$	\$
	-1	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}e^{-i\phi}$	$\frac{\sqrt{6}}{2}\sin\theta$		$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\sin\theta\sin\phi$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{3}{\pi}}\frac{y}{r}$	\$
(d)	0	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{5}{2}}(3\cos^2\theta - 1)$	-	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{5}{\pi}}(3\cos^2\theta - 1)$	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{5}{\pi}}\frac{(2z^2-x^2-y^2)}{r^2}$	8
	+1	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}e^{i\phi}$	$\frac{\sqrt{15}}{2}\cos\theta\sin\theta$	lo 1	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\cos\theta\sin\theta\cos\varphi$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\frac{xz}{r^2}$	**
	-1	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}e^{-x}$	$\frac{\sqrt{15}}{2}\cos\theta\sin\theta$	12	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\cos\theta\sin\theta\sin\phi$	$\frac{1}{2}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\frac{yz}{r^2}$	\$
	+2	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}e^{2\phi}$	$\frac{\sqrt{15}}{4} \sin^2 \theta$	16	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\sin^2\theta\cos2\phi$	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\frac{x^2-y^2}{r^2}$	800
	-2	$\frac{1}{\sqrt{2\pi}}e^{-2\phi}$	$\frac{\sqrt{15}}{4} \sin^2 \theta$		$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\sin^2\theta\sin2\varphi$	$\frac{1}{4}\sqrt{\frac{15}{\pi}}\frac{xy}{r^2}$	*

Source: Adapted from G. M. Barrow, Physical Chemistry, 5th ed., McGraw-Hill, New York, 1988, with permission.

Note: The relations $(e^{i\alpha} - e^{-i\alpha})(2) = \sin \phi$ and $(e^{i\alpha} + e^{-i\alpha})/2 = \cos \phi$ can be used to convert the exponential imaginary functions to real trigonometric functions, combining the two orbitals with $m_i = \pm 1$ to give two orbitals with $\sin \phi$ and $\cos \phi$. In a similar flashion, the orbitals with $m_i = \pm 2$ result in real functions with $\cos^2 \phi$ and $\sin^2 \phi$. These functions have then been converted to Cartesian form by using the functions $x = r \sin \theta \cos \phi$, $y = r \sin \theta \sin \phi$, and $z = r \cos \theta$.

Tabela 08c. 5: funções de onda, fatores angulares.

Regras para preenchimento dos orbitais

As regras abaixo determinam a seqüência e as condições do preenchimento dos orbitais por elétrons nos átomos.

As regras refletem a necessidade de dispersar, ao máximo, as cargas eletrônicas para minimizar as forças de repulsão inter-eletrônicas.

1. Principio do "aufbau" (construção da configuração eletrônica).

A configuração eletrônica é "montada" atribuindo elétrons aos orbitais em ordem crescente de nível de energia, iniciando-se com o de menor energia.

2. Regra de Hund.

Quando os orbitais disponíveis em deterninado nível quântico estão degenerados (ie tem a mesma energia), deverá ser preservada a máxima multiplicidade dos spin. Assim, o preenchimento dos orbitais deverá ser realizado em duas etapas:

- a] cada um dos orbitais disponíveis deverá ser preenchido sequêncialmente até que os mesmos atinjam o estado semi-ocupado. Nesta situação os elétrons deverão ter o mesmo número quântico de spin (ie os spins deverão ser paralelos).
- b] Quando cada um dos orbitais degenerados estiverem semi-preenchidos, o preenchimento ocorrerá com o emparelhamento dos elétrons, obedecendo o principio da exclusão de Pauli.

3. Principio da exclusão de Pauli.

Dois elétrons não poderão ter o mesmo conjunto dos quatro números quânticos. Como só podem existir dois valores para o número quântico de spin, "ms", um orbital só poderá conter dois elétrons com spins opostos.

4. carga nuclear efetiva

Na estabilidade do conjunto eletrônico nos átomo polieletrônicos deve-se, também, considerar o conceito da carga nuclear efetiva. Uma análise qualitativa do posicionamento de um elétron em um determinado orbital mostra que um elétron localizado em um orbital que apresenta densidade eletrônica próxima do nucleo é estabilizado pela interação com o centro positivo. Um exame da figura com o plot das distribuições radiais mostra que, para qualquer valor de "n", as funções correspondentes aos orbitais "s" são as que apresentam maior grau de interpenetração. Assim, a ordem relativa da estabilidade dos orbitais é s>p>d>f. São a geometria e a orientação dos orbitais que determinam a eficiência como blindagem em relação aos elétrons mais externos.

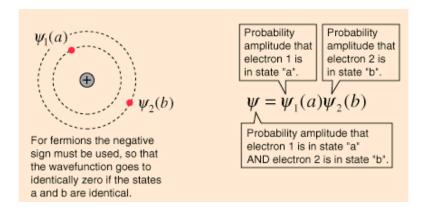
4229 4230 4231

4232

Pauli Exclusion Principle

No two electrons in an atom can have identical quantum numbers. This is an example of a general principle which applies not only to electrons but also to other particles of halfinteger spin (fermions). It does not apply to particles of integer spin (bosons).

The nature of the Pauli exclusion principle can be illustrated by supposing that electrons 1 and 2 are in states a and b respectively. The wavefunction for the two electron system would be



4240 4241 4242

4243 4244

4245 4246

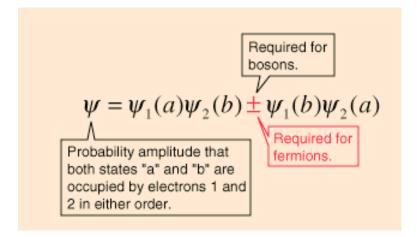
4253 4254 4255

4256 4257 4258

4259

but this wavefunction is unacceptable because the electrons are identical and indistinguishable. To account for this we must use a linear combination of the two possibilities since the determination of which electron is in which state is not possible to determine.

The wavefunction for the state in which both states "a" and "b" are occupied by the electrons can be written



The Pauli exclusion principle is part of one of our most basic observations of nature: particles of half-integer spin must have antisymmetric wavefunctions, and particles of integer spin must have symmetric wavefunctions. The minus sign in the above relationship forces the wavefunction to vanish identically if both states are "a" or "b", implying that it is impossible for both electrons to occupy the same state.

referência: http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/pauli.html

Espectro de raios-X e o número atômico

Experimento de Moseley

Investigação das raias do espectro de emissão de raios-X usando difração de raios-X

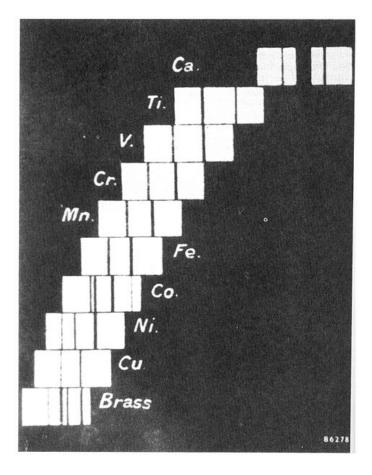


Figura NN. Registro fotográfico das raias de emissão Kalfa e Kbeta do espectro de emissão de raios-X de alguns elementos do 4 periodo (Ca >Cu, latão (cobre e zinco)

Retrospectiva,

A tabela de Mendeleev situava o **Iodo após o Telurio** apesar da inconsistência nas suas massas atômica relativas.

```
? = 180
                               Ti = 50
                                            Zr = 90
                                V = 51
                                            Nb == 94
                                                         Ta = 182
                               Cr = 52
                                            Mo = 96
                                                          W = 186
                                            Rh = 104,4
                                                          Pt = 197.4
                               Mn = 55
                               Fe - 56
                                            Ru = 104,4
                                                          Ir = 198
                                            Pd = 106,6
                                                          0s = 199
                          Ni = Co = 59
                                                         Hg == 200
                                           Ag = 108
H = 1
                               Cu = 63.4
                                            Cd = 112
                   Mg = 24
                                Zn = 65.2
       Be = 9.4
                                                         Au = 197?
                   Al = 27.4
                                 ? = 68
                                            Ur = 116
        B = 11
                    Si = 2S
                                 ? = 70
                                            Sn = 118
        C = 12
                               As = 75
                                                          Bi = 210?
                    P = 31
                                            Sb = 122
        N = 14
                                            Te = 128?
                    S = 32
                                Se = 79.4
        0 = 16
                    Cl = 35,5
                                              J = 127
        F = 19
                               Br .... 80
                                                          Tl = 204
                               Rb = 85,4
                                            Cs = 133
Li = 7 \text{ Na} = 23
                    K = 39
                                Sr = 87.6
                                            Ba = 137
                                                         Pb = 207
                   Ca == 40
                     ? = 45
                               Ce = 92
                   2Er = 56
                               La = 94
                   2Yt = 60
                               Di = 95
                   2 In = 75.6
                               Th = 118?
```

4292 4293 4294

4295 4296 Não era possivel medir o número atômico que era apenas a posição de um elemento na TP.

4297 4298 4299

4301 4302 4303

4300

4304 4305

4306 4307 4308

4309 4310

4311 4312

4313 4314

4315 4316

Uma solução,

H.G.J. Moseley (1887>1915) realizou em 1910 um experimento que cujo resultado permitia a medição de uma propriedade relacionada com a posição do elemento na TP.

Experimento de Moseley,

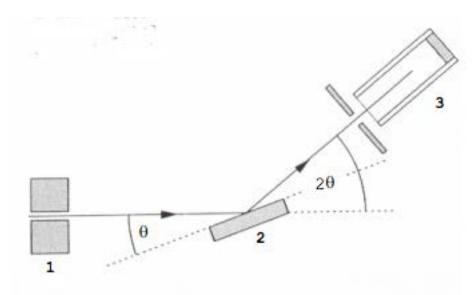


Figura HM, 1. Colimador, 2. Monocristal, 3. Detector

Usando um emissor de elétrons, Moseley bombardeou amostras de diferentes elementos e constatou a emissão de raios-X pelos mesmos.

A análise do registro das freqüência dos raios-X emitidos pelos diferentes elementos resultou nas seguintes conclusões:

- . Cada elemento emitia raios-X de freqüência diferente e caracteristico.
- **2.** Freqüências das emissões estavam matemáticamente relacionadas com as posições dos elementos na TP.

O experimento permitia "medir" o número atômico.

Veja o gráfico da freqüência em função do número atômico gera uma linha reta. (gráfico da freqüência em função do peso atômico não é linear)

Resumo da descoberta:

... a raia mais intensa na região de alta frequência no espectro de emissão de raio-X de um elemento estava relacionada com o número atômico, Z.

Essa raia é conhecida como a linha "K α ".

Moseley descobriu que essa relação podia ser expressa por uma fórmula simples.

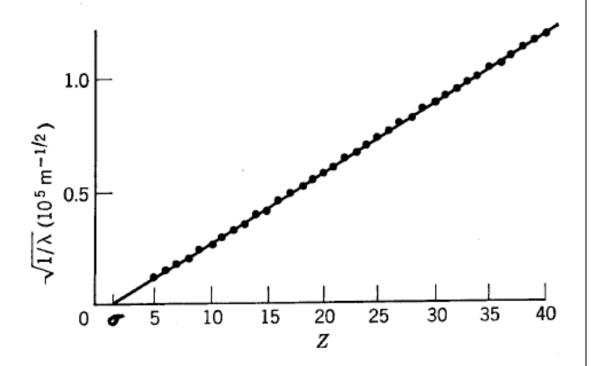
$$\sqrt{f} = k_1 \cdot (Z - k_2)$$

onde

f: freqüência da raia K α

k1 e k2 são constantes que dependem do tipo de raia.

Moseley derivou a expressão plotando a raiz quadrada da freqüência contra o número atômico.



A descoberta deu sentido ao número atômico ao explicar/justificar as posições dos elementos na TP.

O experimento forneceu a justificativa experimental para validar o conceito, até então, empírico do número atômico.

Este resultado forneceu mais uma justificativa para o modelo do átomo Bohr.

Explicação:

A energia dos fótons que podem ser emitidos pelo átomo de Hidrogênio, segundo a derivação de Bohr da expressão de Rydberg, é dada pela diferença entre dois níveis de energia:

$$E = h\nu = E_i - E_f = \frac{m_e q_e^2 q_Z^2}{8h^2 \epsilon_0^2} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2}\right)$$

Em 1914 foi observado que a expressão de Moseley podia ser explicada usando o modelo do átomo postulado por Bohr em 1913 se fossem feitas duas suposições:

- **1.** A raia mais intensa do espectro de emissão, a raia K alfa, fosse o resultado da transição de um único elétron entre os níveis K e L. (Obs: O nível K é o mais próximo do núcleo e o nível L é a camada imediatamente subsequente e cujos números quânticos de energia são 1 e 2, respectivamente).
- . O termo "Z" da expressão de Bohr poderia ser reduzido de uma unidade.

Substituindo, temos:

$$E = h\nu = E_i - E_f = \frac{m_e q_e^4 (Z - 1)^2}{8h^2 \epsilon_0^2} \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2}\right)$$

Dividindo ambos lados por h (conversão de E em f) temos:

$$f = \nu = \frac{m_e q_e^4}{8h^3\epsilon_0^2} \left(\frac{3}{4}\right) (Z-1)^2 = (2.48 * 10^{15} \text{ Hz})(Z-1)^2$$

A substituição das constantes produz o valor: 2.47×10^{15} Hz, que é consistente com o valor derivado, empiricamente, por Moseley: 2.48×10^{15} Hz.

A freqüência encontrada é a mesma da linha alfa da série de Lyman que corresponde à transição do nível 1s para 2p no átomo de Hidrogênio.

O experimento de Moseley mostrou que o ordenamento correto do elementos na tabela periódica deveria ser através do **número atômico** (quantidade de prótons presentes no núcleo)

26 27	Tabela Periódica Moderna
;	O experimento de Moseley associou o "número atômico" a um valor físico mesuravel.
ľ	isico mesuraver.
	A configuração eletrônica, fornecida pela mecânica ondulatória, e o
	ordenamento dos elementos de acordo com o número atômico permitiram a reorganização da classificação periódica de Medeleev.
	congarnização da ciassimoação portodioa do ividadioov.
	O resultado dessa reorganização estabeleceu a relação das propriedades
(químicas dos elementos com a configuração eletrônica.
r	ref. A.E. Ruark, H.C. Urey, Atoms, Molecules and Quanta, volume 1, Dover
	Publications, New York, 1964, cap IX, pp270>294
	Organização da tabela periódica:
-	1. Periodos
	a. Periodo é a seqüência horizontal da tabela periódica.
	b. Existem 7 periodos.
	c. Os periodos são
	1. H > He
	2. Li > Ne
	3. Na > Ar
	4. K > Kr
	5. Rb > Xe
	6. Cs > Rn
	7. Fr > incompleta
	d. Os raios atômicos diminuem da E para D
	e. Os raios iônicos aumentam da E para a D em qualquer
ľ	periodo
	f. As propriedades metálicas diminuem da E para D

4470	2. Grupos ou Familias
4471	a. Úm grupo ou familia é a coluna vertical da tabela periódica
4472	b. Uma familia de elementos possue caracteristicas químicas
4473	semelhantes devido a configurações eletrônicas semelhantes dos
4474	respectivos níveis de valência (camada dos elétrons externo)
4475	c. Os raios atômicos aumentam de cima para baixo em qualquer
4476	grupo
4477	d. As propriedades metálicas aumentam de cima para baixo em
4478	qualquer grupo
4479	
4480	e. Nomes
4481	1. Grupo IA é denominado "Metais alcalinos"
4482	2. Grupo IIA é denominado "Metais alcalino-terrosos"
4483	3. Grupo B é denominado "Elementos de transição"
4484	4. Grupo IIIA é denominado "Familia do Alumino"
4485	5. Grupo IVA é denominado "Familia do Carbono"
4486	6. Grupo VA é denominado "Familia do Nitrogênio"
4487	7. Grupo VIA é denominado "Calcogênios"
4488	8. Grupo VIIA é denominado "Halogênios"
4489	9. Grupo VIIIA é denominado "Gases nobres"
4490	
4491	
4492	
4493	
4494	
4495	
4496	
4497	
4498	
4499	
4500	
4501	
4502	
4503	
4504	
4505	
4506	
4507	
4508	
4509	
4510	
4511	
4512	

4513	Periodicidade das propriedades dos elementos
4514	
4515	caracter metálico > estagios de agregação atômica
4516	
4517	volume atômico e iônico
4518	
4519	energia de ionização
4520	
4521	eletronegatividade
4522	
4523	
4524	
4525	
4526	
4527	
4528	
4529	
4530	
4531	
4532	
4533	
4534	
4535 4536	
4537	
4538	
4539	
4540	
4541	
4542	
4543	
4544	
4545	
4546	
4547	
4548	
4549	
4550	
4551	
4552	
4553	
4554 4555	
1 333	
	143-157

4556	Estrutura da maté			& Tabela	periódica		
4557							
4558	Classificaçã	o Periódica >		Mendeleev (1	peso atômico, propriedades)		
4559	eletricidade		pilha	de Volta			
4560	tubos de des	scarga >	Geis	sler, Crookes			
4561	Thon	nson >		raios catodico	os> identificação do eletron		
4562	Golds	stein >		raios anodico	os > protons		
4563	Rönt	gen >		descoberta de	e raios-X		
4564	von Laue >		difra	ção de raios-X	> natureza dos raios-X = radiação eletromagnética		
4565	Becquerel >		corre	correlação entre efeitos do Raios-X com fosforescencia natural?			
4566					ia de materiais radioativos naturais		
4567				emissão de p			
4568	Curies >				s elementos radioativos Po e Ra		
4569	Rutherford				rticulas radioativas		
4570	Rutherford				ulas alfa (He ⁺²) com a matéria		
4571	Rutherford			elo para o átom	0		
4572	teoria	as sobre átom	os				
4573		Thomson		>pudim			
4574		Nagaoka		>saturno			
4575		Rutherford		>planetário			
4576		Bohr			nais quantização		
4577					sos & problemas		
4578					ções de Sommerfeld		
4579					s experimentais		
4580					Zeeman, resolução das raias c/ campo magnético		
4581		G 1 1			Stark, resolução das raias com campo elétrico		
4582		Schrodinger	>	mecanica one	dulatória> soluções da equação de schrodinger >números		
4583 4584	quânticos	Hund Davil		*******	shimonto do ambitaio		
4585		Hund, Pauli	>	regras preenc	chimento de orbitais		
4586	enquanto is	so.					
4587	corpo negro		"cata	strofe ultra-vio	oleta" > quantização da energia		
4588	efeito foto-el			eza quântica da			
4589	efeito compt		espalhamento de fotons por elétrons > conservação do momento e da energia				
4590	de Briglie		cone				
4591	C			•			
4592	enquanto is	so					
4593	espectro da r	adiação solar			Fraunhofer		
4594	espectrografe				Bunsen, Kirchhoff		
4595	espectro do l				raias>fórmula de Balmer, Rydberg		
4596	confirmação	experimental	do núi	mero atômico	Moseley		
4597	ot -						
4598	finalmente						
4599 4600	Ciassificaçã	o Periodica n	noder	na > (numero	atômico, propriedades)		
4601							
4602							
4603							
4604							
4605							
4606							
4607							
4608							
4609							
4610							
4611							

 Anexos

1. Elétrons da camada de valência

A camada de valência é o nível externo da camada eletrônica. Em geral são os elétrons da camada de valência que determinam o comportamento químico do átomo.

O comportamento químico pode ser decorrente de :

- a. perda de elétron (metais alcalinos e alcalino terrosos)
- b. compartilhamento de elétron (ligação covalente)
- c. ganho de elétrons (elementos representativos pesados)

Os elétrons da camada de valência são responsaveis pela condutividade eletrônica.

O uso conceito de elétrons de valência como determinante do comportamento químico requer cuidado com os metais de transição.

	Sc	Ti	V	Cr	Mn	Fe	Со	Ni	Cu	Zn
Configuração externa	4s2 3d1	4s2 3d2	4s2 3d3	4s1 3d5	4s2 3d5	4s2 3d6	4s2 3d7	4s2 3d8	4s2 3d10	4s2 3d10
Elétrons de valência	3	2, 4	25	2, 6	2, 7	2, 3	2, 3	2, 3	1, 2	2

2. Comportamento Químico e Configuração Eletrônica. Existem dois comportamentos quimicos importantes particulares de que ocorrem em alguns elementos representativos pesados e cuja compreensão reguer conhecimento da configuração eletrônica. Efeito do Par Inerte e Anfoterismo, No grupo IIIA aparecem dois fenômenos importantes, provocados pela estrutura eletrônica, que afetam o comportamento químico, Efeito do par inerte Anfoterismo. Efeito do par inerte Aparece no elemento Tálio cuja configuração eletrônica é: Tl(0) = [Xe] 4f14 5d10 6s2 6p1.O Tl apresenta **dois** estados de oxidação, 1 e 3: Tl(I) = [Xe] 4f14 5d10 6s1 6p0Tl(III) = [Xe] 4f14 5d10 6s0 6p0O estado de oxidação +1 é o mais estavel. **Anfoterismo** Surge com o elemento Aluminio cuja configuração eletrônica é: Al(0) = [Ne[3s2 2p1.O Al reage via reação de óxido-redução, com ácidos e bases gerando o ion Al(III)

2.2 Efeito do par inerte,

4702 4703

4704

4705

4706

4707 4708 4709

4710 4711 4712

4713 4714 4715

4716 4717

4718 4719 4720

4725 4726 4727

4728 4729 4730

4731 4732

4733 4734 4735

4736 4737 4738

4739

4740 4741 4742

4743 4744 4745

4746 4747

4748

4749 4750 Fatos:

No grupo IIIA o estado de oxidação mais estável é +3.

Todavia observa-se a estabilização do estado de oxidação +1 no elemento mais pesado, Tl.

O favorcimento desse estado de oxidação é comprovado pelo poder oxidante do ion $T1^{+3}$.

comportamento, aparentemente Este anômalo. se deve ao aparecimento do efeito do par inerte.

Entende-se por **efeito do par inerte** a tendência dos elétrons externos da camada de valência de permanecerem não ionizados ou não compartilhados.

Uma explicação,

O efeito do par inerte pode ser compreendido analisando o gráfico de densidade eletrônicas dos orbitais atômicos que visualiza as regiões de densidade eletrônica não nulas dos orbitais da camada de valência no interior do átomo.

A existência de regiões internas com densidade eletrônica não-nula nos orbitais da camada de valência indica a distribuição dos elétrons em regiões outras que a camada de valência.

Uma consequência desse fato é o aumento da magnitude da atração dos elétrons pelo núcleo. Este fato explica o valor elevado da segunda e terceiras energia de ionização no átomo de Tálio (ver Tabela A).

Uma outra explicação envolve a contração relativistica do orbital 6s e expansão relativistica dos orbitais "d" e "f".

A influência do chamado "efeito do par inerte" transparece no comportamento do estanho e do chumbo traduzidos na dificuldade de reagir, por exemplo, com base.

No chumbo o "efeito do par inerte" é particularmente aparente porque o estado de oxidação mais estavel é o +2 ao invés de +4. O ion Pb(IV) comporta-se como ácido de Lewis.

O efeito pode ser entendido considerando a função de distribuição radial para um dado orbital "s". Um orbital "ns" possuem nós internos cujo número é calculado pela expressão "n-1". (veja a figura EP).

ref Pyykko, Deseleaux, Acc. Chem. Res., (1979), 12, 276.

```
4751
       Exemplos
4752
            O silicio e o germânio se dissolvem facilmente em meio alcalino.
                                       SiO3]-2 +
4753
       Si + 2 OH- +
                         H2O
                               <u>---></u>
                                                   2 H2
                                      GeO3]-2 +
4754
       Ge + 2 OH- +
                         H2O
                                <u>---</u>>
                                                   2 H2
4755
4756
            O estanho se dissolve lentamente em meio alcalino a quente,
4757
            Atenção Sn(IV)
4758
       Sn + 4 OH- + 2 H2O ->
                                         Sn(OH)6]^{-2} +
                                                          2 H2
4759
           O chumbo se dissolve lentamente em meio alcalino a quente.
4760
4761
           Atenção Pb(II)
       Pb + 4 OH^{-} + 2 H2O \longrightarrow Pb(OH)6]^{-4} +
4762
                                                        H2
4763
4764
4765
4766
4767
4768
4769
4770
4771
4772
4773
4774
4775
4776
4777
4778
4779
4780
4781
4782
4783
4784
4785
4786
4787
4788
4789
4790
4791
4792
4793
4794
4795
4796
4797
4798
4799
4800
```

148-157



%

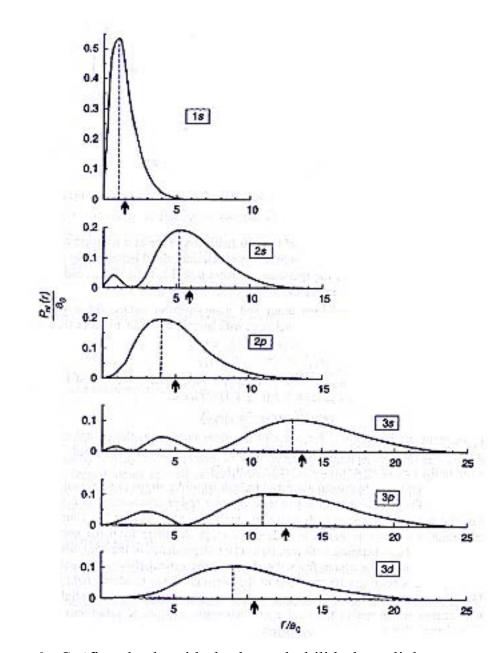


Figura A. Gráfico da densidade da probabilidade radial para um eletron no átomo de hidrogênio. As flechas indicam os valores dos raios.

 Como conseqüência do "efeito do par inerte", as propriedades químicas e físicas dos compostos são influenciadas pelo estado de oxidação do átomo central.

O fato é ilustrado na tabela abaixo sobre os haletos de germanio, estanho, e chumbo.

composto	PF °C	propriedades				
GeCl ₄	-50	iquido incolor, fumega ao ar, molecular, bom ácido de Lewis				
GeCl ₂	instavel	solido incolor, hidrolisa lentamente em H2O, anfótero				
SnCl ₄	-33	liquido fumegante, rapidamente hidrolisado em H 2O, solúvel em solventes orgânicos, molecular, ácido de Lewis forte				
SnCl ₂	246	sólido branco, solúvel em água >SnCl 2(OH2)2, solúvel em solvente orgânico polar, anfótero, forma cadeia SnCl3 no estado sólido				
PbCl ₄	-15	óleo amarelado, fumega ao ar, soluvel em solventes orgânicos, molecular, bom ácido de Lewis				
PbCl ₂	501	sólido incolor, solúvel em água e solventes orgânicos polares, molecular, forma estruturas infinitas de Pb nonacoordenado				

Tabela N. Influência do estado de oxidação do elementos sobre o comportamento químico dos cloretos de germanio, estanho, e chumbo.

Comentarios,

- **01**. Os haletos com estado de oxidação elevado são **moleculares** e mantem a estrutura tetraédrica tanto na fase sólida como na liquida. Baixo ponto de fusão.
- . Nos haletos com **estado de oxidação elevado** do Ge, Sn, e Pb os átomos podem **expandir** os respectivos números de coordenação e são **ácidos de Lewis fortes**. Por isso são suceptíveis ao ataque nucleofilico pela água o que explica a facilidade de hidrólise e fumegamento ao ar.
- . Os haletos com **baixo estado oxidação** possuem um par solitario e um orbital "p" vazio, o que explica o seu caracter anfótero em termo de ácido/base de Lewis.
- **04**. Os íons no estado II são suficientemente ácidos no estado sólido, possibilitando a formação de estruturas poliméricas que explica o ponto de fusão elevado.
- . Os compostos com o átomo central no estado de oxidação se hidrolisam lentamente, não fumegam ao ar porque não são suficientemente ácidos para liberar HCl.

Exercício,

Usando o efeito do par inerte, indicar qual será o estado de oxidação mais estavel do íon de tálio, cuja configuração no estado fundamental é [Xe] 4f14, 5d10, 6s2, 6p1.

R: No grupo o estado de oxidação mais estável é +3. Todavia observa-se a estabilização do estado de oxidação +1 nos elementos mais pesados, fato que é comprovado pelo poder oxidante do íon Tl⁺³ (redução para o estado +1).

Este comportamento, aparentemente anômalo, se deve ao aparecimento do **efeito do par inerte**.

151-157

2.3 Anfoterismo,

Alguns metais e óxidos reagem com ácido e bases fortes apresentando, portanto, comportamentos ácidos e básicos.

Este fenômeno é denominado anfoterismo.

Exemplo,

Um exemplo tipico do anfoterismo aparece no Aluminio.

Tanto o aluminio metálico como o óxido de aluminio, Al2O3 reagem, em meio aquoso, com ácidos e bases.

Meio ácido:

$$2 \text{ Al(s)} + 6 \text{ H}^+ \rightleftarrows 2 \text{ Al}^{+3} + 3 \text{ H2}$$

Al2O3(s) + 6 H3O⁺ (aq) + 3 H2O(l) \rightleftarrows 2 [Al(H2O)6]⁺³(aq)

Meio básico:

$$2 \text{ AI(s)} + 6 \text{ OH}^{-} \rightleftharpoons 2 \text{ AI(OH)}3 + 3 \text{ H2}$$

$$A12O3(s) + 2OH^{-}(aq) + 3H2O(l) \ge 2[AI(OH)4]^{-}(aq)$$

2.3.1 Abrangência,

O fenômeno é observado nos elementos **leves** dos grupos 2 e 13 . Exemplo, BeO, Al₂O₃, e Ga₂O₃.

Também ocorre com alguns elementos de transição como TiO2 e V2O5 além de elementos pesados do grupo 14 e 15.

Exemplo, SnO, SnO2, Sb2O5, PbO.

O fenômeno ocorre também em elementos de transição como Co, Cr, Ni, Cu e Zn em função do estado formal de oxidação do metal.

2.3.2 Reações de óxidos anfóteros,

A tabela abaixo resume algumas reações de óxidos anfóteros.

reação ácida	óxido	reação básica
$[Be(OH)_4]^{-2} \leftarrow H_2O + 2OH^- +$	BeO	$+ 2 H_3 O^+ + H_2 O -> [Be(H_2 O)_4]^{+2}$
$2 [AI(OH)_4]^- < - 3 H_2O + 2 OH^- +$	Al ₂ O ₃	$+ 6 H_3 O^+ + H_2 O \longrightarrow 2 [AI(H_2 O)_6]^{+3}$
$[Zn(OH)_4]^{-2} < - H_2O + 2OH^- +$	ZnO	$+ 2 H_3 O^+ + 3 H_2 O -> [Zn(H_2 O)_6]^{+2}$
$[Sn(OH)_3]^- \leftarrow H_2O + 2OH^- +$	SnO	$+ 2 H_3 O^+ + H_2 O \longrightarrow [Sn(H_2 O)_4]^{+2}$
$[Sn(OH)_6]^- \leftarrow 2H_2O + 2OH^- +$	SnO ₂	$+ 4 H_3 O^+ -> [Sn(H_2 O)_6]^{+4}$
[Pb(OH) ₃] ⁻ < H ₂ O + OH ⁻ +	PbO	$+ 2 H_3 O^+ + H_2 O -> [Pb(H_2 O)_4]^{+2}$

Tabela. Reações de óxidos anfóteros (adaptado de W.W. Portefield, Inorganic Chemistry, 2nd edition, Academic Press. San Diego, 1993, pp335).

2.3.3 Comentários & Explicações,

O caracter ácido ou básico de um óxido é determinado pela **eletronegatividade** do centro metálico. Logo a acidês está relacionada com o **estado formal de oxidação do centro metálico**.

Um centro metálico **positivo** atrairá mais intensamente elétrons do que um centro metálico neutro, indicando ser mais eletronegativo.

Por essa razão óxidos com centro metálicos com estados formais de oxidação elevados são mais ácidos do que aqueles com centros metálicos com baixos estados formais de oxidação. Por sua vez os centros metálico com **estados formais de oxidação intermediários** são **anfóteros**.

Exemplo,

Como exemplo consideraremos o comportamento dos óxidos de crómio:

estado de oxidação formal	composto	caracter
Cr = +2	CrO	básico
Cr = +3	Cr2O3	anfótero
Cr = +6	CrO3	ácido

Explicação

O comportamento anfótero dos óxidos de crômio se deve à relação entre a capacidade polarizante, do centro metálico, com o estado de oxidação do metal. Esta relação influe, diretamente, na interação Cr-O.

O estado formal de oxidação está, diretamente, relacionado com a indução da polarização no oxigênio cujo estado formal de oxidação é -2 portanto "rico" em elétrons.

No CrO o estado formal de oxidação do metal é +II. A eletronegatividade do centro metálico, sendo baixa, é insuficente para induzir um grau de polarização apreciavel no oxigênio. O fato permite que o oxigênio se comporte como base de Lewis. Assim o CrO reagirá com ácidos. sendo, portanto, um óxido básico.

No Cr2O3 o estado formal de oxidação do metal é +III. A eletronegatividade do centro metálico é intermediária mas suficiente para induzir um grau de polarização fraco no oxigênio de modo que este pode se comportar como base de Lewis (doador de elétron) ou ácido de Lewis (receptor de elétron).

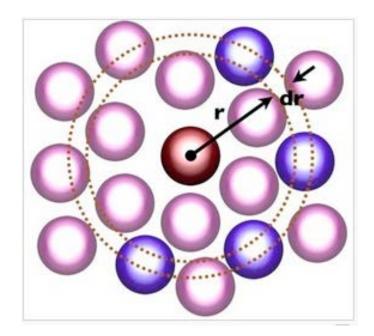
No CrO3 o estado formal de oxidação do metal é +VI. A eletronegatividade do centro metálico é suficente para induzir um grau de polarização elevado no oxigênio. O fato permite que o oxigênio se comporte como ácido de Lewis. Assim o CrO reagirá com bases, sendo, portanto um óxido ácido.

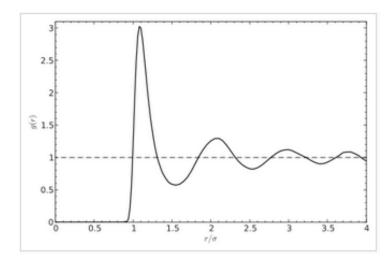
Função de distribuição radial,

Vem da mecânica estatistica.

A função de distribuição radial (FDR) para um sistema de particulas (átomos, moléculas, coloides...) descreve a variação da densidade em função da distância de um ponto de referência.

Tomando como exemplo o caso de um gás ideal, trata-se da quantificação da probabilidade de localizar uma partícula a uma distância qualquer medida a partir de uma partícula de referência.





 &

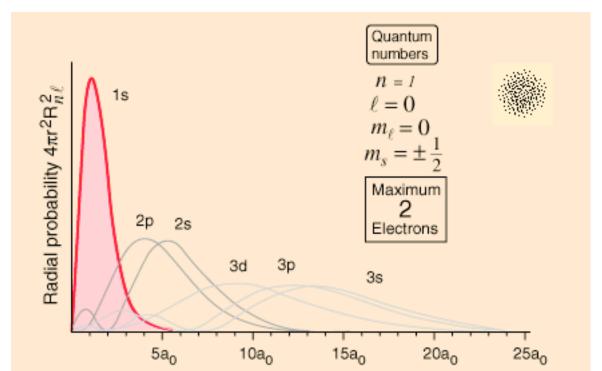


Figura !S. Probabilidade radial da função 1s, 4□r² R_{1s²}(r), do hidrogênio

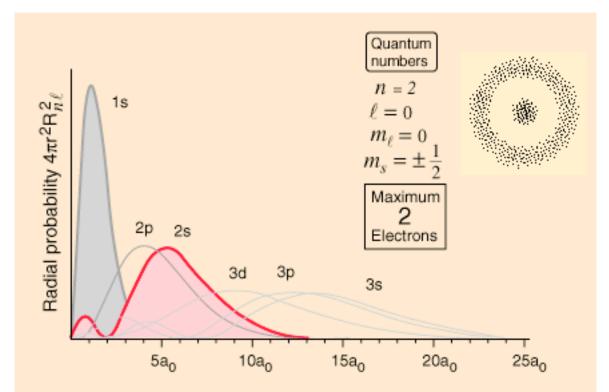


Figura 2S. Probabilidade radial da função **2s, 4** \square \mathbf{r}^2 $\mathbf{R_{2s}}^2(\mathbf{r})$, do hidrogênio

]	Referências
]	Para saber mais
]	Procure na web usando a palavra chave "radial distribution function hydrogen"
1	Para saber mais visite:
	http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/hydwf.html
1	Atenção: Este texto foi preparado para ser usado exclusivamente no curso ministrado pelo Autor na Universidade Federal de São Carlos. O uso e a divulgação do texto fora da UFSCar é proibida. O texto pode conter êrros.
	MT FdQ v01 2015
	revisto/editado 03 abril 2015

157-157

1	
1 2	Universidade Federal de
3 4	Série "Textos de A
5 6 7	Fundamentos de
7	ASPECTOS FUNDAMENTAIS
8	versão 01 201
9 10	edição Moodl
11 12	Dr. Mitsukimi TSUN
12 13	Universidade Federal de
14	Departamento de Qi Cx Postal 676
15	13560-970 São Carlo
16 17	Email: <emts@ufsca< td=""></emts@ufsca<>
18	
19	
20	Tabela Periód
21	
22	História do Ordenamento
23	Propriedades Pe
24	(TXT comple
25	_
26	
27	
28	
29	
30	
31	
32	
33	
34	
35	
36 37	
38	
39	
40	
41	
42	
43	
44	
45	
46	
47	
48	
49	

E SÃO CARLOS

Apoio"

QUÍMICA

S DA QUÍMICA

NODA São Carlos uímica os SP ar.br>

lica 2

os de Elementos riódicas eto)

No século XIX os químicos empregaram muito esforço e tempo na procura de uma ordenação dos elementos conhecidos que enfatizasse as semelhanças nas propriedades de modo a possibilitar o estudo sistemático.

Isto foi uma conseqüência da descoberta de novos elementos e aumento no conhecimento sobre o comportamento químicos dos elementos, conhecidos e novos.

Um aspecto importante é a introdução do determinação da massa atômica relativa iniciada por J. Dalton, T. Thomson, e J.J. Berzelius entre 1803 e 1826. A massa atômica foi inicialmente definida em relação ao elemento mais leve, Hidrogênio, tomado como 1.00. Em 1820 Proust adiantou a hipótese que a massa atômica de todos os elementos seria multiplos exatos da massa do Hidrogênio.

Essa procura culminou no estabelecimento da "lei periódica" por Mendeleev que pode ser formulada, resumidamente, da seguinte forma:

"As propriedades dos elementos são funções periódicas dos respectivos pesos atômicos"

Com o desenvolvimento nos conhecimentos sobre a estrutura eletrônica dos átomos essa regra foi corrigida

Inicialmente a classificação periódica dos elementos visava três objetivos:

- 1. Verificação dos pêsos atômicos
- 2. Previsão das propriedades dos elementos novos
- 3. A correlação sistemática das propriedades fisícas e químicas de grupos de elementos permitia o estudo os grupos ao invés dos elementos individualmente.

Atualmente, apenas o terceiro item ainda é utilizado na medida que a tabela periódica facilita a assimilação das relações químicas bem como a indicação das relações periódicas entre os elementos.

História, 98 Aristoteles considerou os seguintes elementos: 99 100 fogo 101 ar 102 terra 103 água como elementos primordiais formadores da matéria. 104 105 106 Os alquimistas relacionaram a esses "elementos" propriedades adicionais de dois materiais 107 enxôfre 108 109 mercúrio O enxofre representava o princípio do fogo e o mercúrio o princípio 110 metálico (fusão, lustro) 111 112 A primeira indicação do conceito moderno de elemento data de Boyle 113 114 (1627-1691). Lavoisier (1743-1794) definiu, empíricamente, o elemento como sendo 115 aquele material que não pode ser dividido ou convertido por qualquer meio. 116 Esta definição ainda é válida mas devemos considerar os processos nucleares 117 que possibilitam a transmutação dos elementos. 118 século de elementos 119 Durante O 19 O número aumentou 120 significativamente. Foi descoberto que substâncias, anteriomente consideradas como elementos, podiam ser divididos. 121 Assim Lavoisier considerou o óxido de cálcio, CaO, como um 122 123 elemento. No grupo das Terras Raras o elemento didimio foi separado em 124 neodimio e praeseodimio por volta de 1885. 125 Com o aumento no número de elementos conhecidos no decorrer do 126 século 19 foram iniciadas tentativas de classificação dos elementos com 127 propriedades semelhantes. 128 129 130 131 132 133 134 135 136 137 138 139 140 141 142

Exemplos de grupos de elementos com propriedades semelhantes: F2, Cl2, Br2, e I2 todos coloridos voláteis tóxicos não-metais reativos Li, Na, e K metais leves baixa resistência mecânica coloração metálica cinzenta escurecem quando exposto ao ar altamente reativos Por volta de 1840 ainda não havia uma compreensão clara sobre os conceitos de "equivalência" (Wollaston, Gmelin), "átomo", "molécula", "peso atômico" (Berzelius), "valência" (Frankland". Além disso a linguagem química ainda era primitiva e tornava a fomulação química confusa. A problemática foi resolvida foi S. Cannizzaro (1826-1910) que aplicou o conceito de Avogadro ao calculo de pêsos atômico e molecular.

Leis Numéricas da Química

A balança analítica foi o instrumento essencial ao desenvolvimento das leis númericas da química.

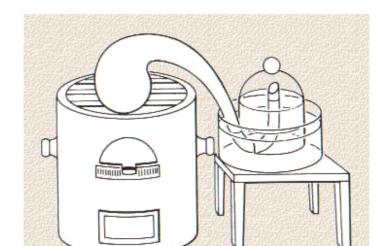


01. Lei da conservação da matéria (Lei de Lavoisier)

"O peso de um composto é igual à soma dos pesos dos seus componentes"

Exemplo:

A decomposição do óxido de mercúrio (HgO) pode-se constatar que a soma dos pesos do mercúrio e do oxigênio obtidos é igual ao peso do óxido de mercúrio utilizado.



02. Lei das proporções definidas (Lei de Proust 1806))

"Para formar um mesmo composto definido, dois corpos combinam-se, sempre, na mesma proporção"

H

Exemplo,

Para formar a água, 2 gramas de hidrogênio combinam-se, sempre, com 16 grama de oxigênio.

03. Lei das proporções multiplas (Lei de Dalton 1807)

"Quando dois corpos se combinam em proporções diversas para formar compostos diferentes, existe, sempre, uma relação simples entre os diferentes pesos de um deles que se combina com um mesmo peso de outro"

Exemplo,

- 28 g de nitrogênio com 16 g de oxigênio
- 28 g de nitrogênio com 32 g de oxigênio
- 28 g de nitrogênio com 48 g de oxigênio
- 28 g de nitrogênio com 64 g de oxigênio

04. Lei de Richter (números proporcionais) " Quando dois corpos se combinam a um terceiro, os pesos desses corpos que se unem a um mesmo peso do terceiro, são multiplos inteiros e simples e proporcionais" Exemplo, 1 g de sódio combina-se com 1.54 g de cloro, formando NaCl I g de sódio combina-se com 5.52 g de iôdo, formando NaI A relação dos pesos do segundo composto = 5.52/1.54 = 3.58 1 g de cloro combina-se com 1.19 g de iôdo formando ICl3 O peso do segundo reagente é 3.58/3 = 1.19

Peso atômico

A introdução do PESO ATÔMICO apontou a solução para a etapa seguinte: a classificação dos elementos.

O ordenamento dos elementos químicos de acordo com o respectivo peso atômico vizualiza a classificação dos elementos em grupos com propriedades químicas e fisicas semelhantes.

Este fato havia sido notado por J.A.R. Newlands (1837>1898) que publicou em 1865 a "Lei das oitavas" na qual os elementos conhecidos na época foram ordenados segundo o respectivo peso atômico.

O trabalho de Newlands foi uma evolução das "triades", proposto em 1829 por J.W. Döbereiner (1780>1849), e da "familia de elementos semelhantes" avançado por J.B. Dumas (1800>1884) em 1815 em relação com seu trabalho sobre a determinação de pesos atômicos.

A ordenação periódica dos elementos segundo as respectivas propriedades químicas foi estudada, independentemente, por

```
J.B. Dumas (1800>1884) ("familia de elementos semelhantes", 1815)

J.W. Döbereiner (1780>1849) ("triades", 1829)

A.E.B. de Chancourtois (1820>1886) ("hélice telúrica", 1862)

J.A.R. Newlands (1837>1898) ("lei das oitavas", 1864)

J.L. Meyer (1830>1896) (volume atômico, 1869)

D.I. Mendeleev (1834>1907) (peso atômico, 1869)
```

É importante lembrar que na época de Mendeleev NÃO havia ainda conhecimento teórico sobre a estrutura atômica para fundamentar a classificação dos elementos

Classificação periódica segundo Mendeleev

Foi de Mendeleev o ordenamento dos elementos em sistema periódico pelo critério do **PESO ATÔMICO** crescente e de acordo com propriedades e o comportamento químicos semelhantes.

O arranjo possibilitou a visão de conjunto das relações mútuas dos elementos e possibilitou a previsão de propriedades de elementos ainda não descobertos.

Os elementos foram ordenados em periodos curtos e longos com 8 e 18 elementos respectivamente. Esta classificação colocou os elementos com propriedades similares na mesma coluna vertical (com alguns desvios no ordenamento sucessivo dos pesos atômicos exemplo Co-Ni, Te-I)

A classificação periódica foi desenvolvida por Mendeleev a partir da tabela abaixo por meio da adição de elementos que seguiam o mesmo comportamento

Cl 35.5	K 39	Ca 40
Br 80	Rb 85	Sr 88
I 127	Cs 133	Ba 137

No artigo de Mendeleev intitulado "A dependência entre as propriedades dos pêsos atômicos dos elementos", publicado em 1896, foram defindos os critérios de classificação baseado no PESO ATÔMICO e na VALÊNCIA.

No artigo foram apresentados os seguintes pontos:

1. Os elementos, se ordenados segundo as respectivas massas atômicas, apresentam periodicidade nas propriedades.

 2. Os elementos de propriedades químicas semelhantes possuem pesos atômicos quase semelhantes ou aumentam regularmente (ex K, Rb, Cs).

3. O ordenamento dos elementos em grupos de elementos seguindo seus pesos atômicos correspondem às suas respectivas valências assim como, em certo grau, às respectivas propriedades químicas caracteristicas (Li, Be, B, C, N, O, e F).

4. Os elementos mais difundidos possuem pesos atômicos pequenos.

5. A magnitude do peso atômico determina o caracter do elemento da mesma forma que a magnitude da molécula determina o caracter do composto.

392 6. Podemos esperar a descoberta de muitos elementos ainda desconhecidos, por 393 exemplo, dois elementos análogos ao Al e ao Si e cujos respectivos pesos atômicos 394 estarão entre 65 e 75.

- 7. O peso atômico de um elemento pode, em alguns caos, ser corrigido pelo conhecimento dos pesos dos elementos contínuos. Assim o peso atômico do Telurio deve estar entre 123 e 126. Não pode ser 128. Obs: Mendeleev estava errado porque a massa atômica do Telurio é 127.6. portanto maior que a do Iôdo que é 126.9.
- 8. Algumas propriedades características dos elementos podem ser previstos pelos respectivos pesos atômicos

Outras classificações periódicas

Alguns meses mais tarde J.L. Meyer (1830>1895) publicou uma classificação periódica dos elementos.

Meyer notou o comportamento periódico nas propriedades dos elementos e produziu um ordenamento dos elementos considerando uma propriedade periódica, o volume atômico.

O gráfico, a seguir, do VOLUME ATÔMICO, contra o peso atômico mostra o comportamento periódico dos elementos.

Atomic Volumes Atomic Volume (mL/mol) Atomic Weight (g/mol)

Figura LM. Gráfico do volume atômico contra peso atômico mostrando o comportamento periódico dos elementos.

Sucesso da classificação de Mendeleev,

A classificação de Mendeleev prevaleceu porque **previu corretamente** as propriedades de elementos ainda desconhecidos:

eka silicio = germânio; eka aluminio = gálio; eka boro = escândio

Propriedades	Eka-aluminio	Gálio
massa atômica	68	69.72
densidade (g/cm3)	6	5.904
temperatura de fusão (°C)	baixa	29.78
fórmula do óxido	Ea ₂ O ₃ densidade = 5.5 g/cm ³ solúvel em ácidos e bases	Ga ₂ O ₃ densidade = 5.88 g/cm ³ solúvel em ácidos e bases
fórmula do cloreto	Ea ₂ Cl ₆ volátil	Ga ₂ Cl ₆ volátil

Tabela comparativa das propriedades previstas do eka aluminio e do gálio.

Propriedades	Eka-silício	Germanio
massa atômica	72	72.59
densidade (g/cm3)	5.5	5-35
temperatura de fusão (°C)	elevada	947
côr	cinzento	cinzento
tipo de óxido	dióxido refrátario	dióxido refrátario
densidade do óxido (g/cm3)	4.7	4.7
comportamento do óxido	básico (fraco)	básico (fraco)
ponto de ebulição do cloreto (°C)	abaixo de 100°C	86°C (GeCl ₄)
densidade do cloreto (g/cm3)	1.9	1.9

Tabela comparativa das propriedades previstas do eka silicio e do germanio.

Problemas da classificação de Mendeleev,

Embora permitisse a previsão de elementos ainda desconhecidos com base na semelhança de propriedades e comportamentos químicos. o ordenamento estabelecido por Mendeleev NÃO era perfeito..

Todavia permitia a previsão de elementos ainda desconhecidos com base na semelhança de propriedades e comportamentos químicos.

Analisando a tabela da figura NN observa-se a existência de discrepâncias:

1. Se a sequência do peso atômico fosse rigorosamente seguido alguns elementos não podiam ser classificados por diferenças nas propriedades e comportamentos químicos.

- Exemplos,
- >Reversão no ordenamento entre o Ni e o Co; assim como entre o I e o Te.
 - >Posição do Hidrogênio

2. Discrepâncias no ordenamento segundo a reatividade entre os elementos de um grupo.

- Exemplos:
- >O alinhamento dos metais alcalinos, altamente reativos, com os metais de transição Cu, Ag, Ni, pouco reativos.
- > Separação de elementos semelhantes como cobre, mercurio, prata e tálio, bário, chumbo

Resumindo:

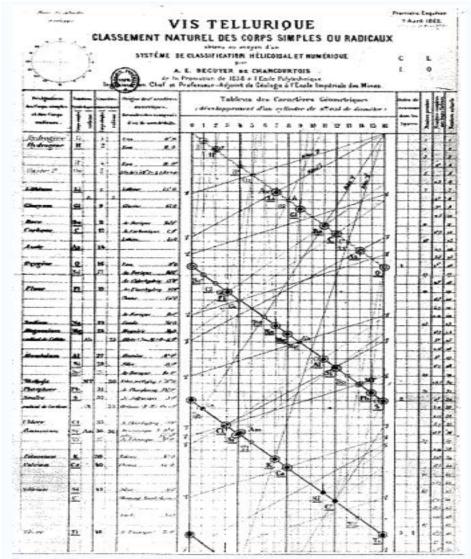
A primeira classificação foi feita considerando-se, em ordem crescente, o PESO ATÔMICO dos elementos. e de acordo com as propriedades e comportamentos químicos semelhantes.

Mais tarde, com o experimento de Moseley, verificou-se que o NÚMERO ATÔMICO de um elemento era mais importante porque correspondia à magnitude da carga positiva do núcleo atômico, expresso em termos de carga elementar, e ao número de elétrons do átomo neutro.

Desenvolvimento das Classificações Periódicas,

Classificação de Dumas Classificação de Dobereiner

Classificação de Chancourtois,



Hélice telúrica de Chancourtois

Lei das Oitavas de Newland,

601	
602	
603	

No.	No.	No.	No.	No.	No.	No.	No.
H 1	F 8	Cl 15	Co & Ni 22	Br 29	Pd 36	I 42	Pt & Ir 50
Li 2	Na 9	K 16	Cu 23	Rb 30	Ag 37	Cs 44	Tl 51
G 3	Mg 10	Ca 17	Zn 25	Sr 31	Bd [sic-Cd] 38	Ba & V 45	Pb 54
Bo 4	Al 11	Cr 19	Y 24	Ce & La 33	U 40	Ta 46	Th 56
C 5	Si 12	Ti 18	In 26	Zr 32	Sn 39	W 47	Hg 52
N 6	P 13	Mn 20	As 27	Di & Mo 34	Sb 41	Nb 48	Bi 55
O 7	S 14	Fe 21	Se 28	Ro & Ru 35	Te 43	Au 49	Os 51

Lei das Oitavas de Newland

Classificação periódica de Medeleev,

Ueber die Beziehungen der Eigenschaften zu den Atomgewichten der Elemente. Von D. Men delejeff. — Ordnet man Elemente nach zunehmenden Atomgewichten in verticale Reihen so, dass die Horizontalreihen analoge Elemente enthalten, wieder nach zunehmendem Atomgewicht geordnet, so erhält man folgende Zusammenstellung, aus der sich einige allgemeinere Folgerungen ableiten lassen.

		Ti = 50	Zr = 90	? == 180
		V = 51	Nb = 94	Ta = 182
		Cr = 52	Mo = 96	W == 186
		Mn = 55	Rh == 104,4	Pt = 197,4
		Fe = 56	Ru = 104,4	Ir == 198
19	Ni =	- Co 59	Pd = 106,6	0s = 199
H = 1		Cu = 63.4	Ag = 108	Hg == 200
Be = 9,4	Mg = 24	Zn = 65.2	Cd == 112	
B = 11	Al = 27.4	? = 68	Ur = 116	Au - 197?
C = 12	Si == 28	? = 70	Sn = 118	
N = 14	P = 31	As = 75	Sb = 122	Bi == 210?
0 == 16	S = 32	Se = 79.4	Te == 128?	
F = 19	Cl = 35,5	Br = 80	J == 127	
Li = 7 Na = 23	K = 39	Rb = 85,4	Cs = 133	T1 = 204
	Ca = 40	Sr = 87,6	Ba === 137	Pb = 207
	? 45	Ce = 92		
	?Er = 56	La = 94		
	?Yt == 60	Di == 95		
	2 In = 75,6	Th = 118?		

 Die nach der Grösse des Atomgewichts geordneten Elemente zeigen eine stufenweise Abänderung in den Eigenschaften.

 Chemisch-analoge Elemente haben entweder übereinstimmende Atomgewichte (Pt, Ir, Os), oder letztere nehmen gleichviel zu (K. Rb, Cs).

3. Das Anordnen nach den Atomgewichten entspricht der Werthigkeit der Elemente und bis zu einem gewissen Grade der Verschiedenheit im chemischen Verhalten, z. B. Li, Be, B, C, N, O, F.

4. Die in der Natur verbreitetsten Elemente haben kleine Atomgewichte

Classificação original publicada por Medeleev. ref: D. Mendelejeff, Zeitscrift für Chemie, (1869), 12, 405-406.

tradução Concerning the relation between the properties and atomic weights of elements. By D. Mendeleev. Arranging the elements in vertical columns with increasing atomic weights, so that the horizontal rows contain similar elements, again in increasing weight order, the following table is obtained from which general predictions can be drawn 663 Elements show a periodicity of properties if listed in order of size of atomic weights. Elements with similar properties either have atomic weights that are about the same (Pt, Ir, Os) or 2. increase regularly (K, Rb, Cs). 3. The arrangement of the elements corresponds to their valency, and somewhat according to their chemical properties (eg Li, Be, B, C, N, O, F). 668 4. The commonest elements have small atomic weights. It continues The value of the atomic weight determines the character of the element. 2. There are unknown elements to discover eg elements similar to Al and Si with atomic weights in range 65-75. 3. The atomic weights of some elements may be changed from knowing the properties of neighbouring elements. Thus the atomic weight of Te must be in range 123-126. It cannot be 128. Some typical properties of an element can be predicted from its atomic weight. Referência:http://www.rsc.org/education/teachers/resources/periodictable/pre16/develop/mendeleev.h

Classificação periódica de Meyer,

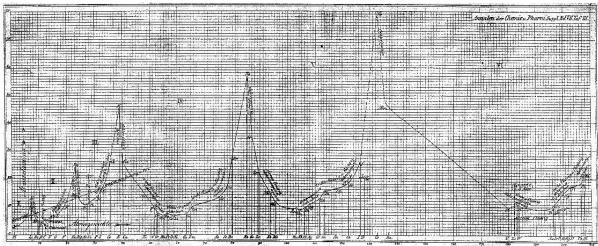


Tabela de volumes atômicos original de Meyer publicada em Annalen der Chemie, (1870), 7, 354.

Atomic Volumes

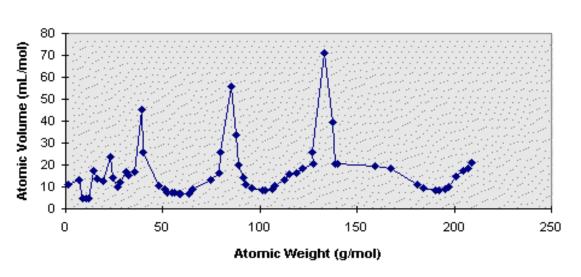


Diagrama do volume atômico contra peso atômico de Meyer

	4 werthig	3 werthig	2 werthig	1 werthig	1 werthig	2 werthig
					Li = 7.03	(Be = 9,3?)
Differenz =					16,02	(14,7)
	C = 12,0	N = 14,04	O = 16,00	F1 = 19,0	Na = 23,05	Mg = 24,0
Differenz =	16,5	16,96	16,07	16,46	16,08	16,0
	Si = 28,5	P = 31,0	S = 32,07	C1 = 35,46	K = 39,13	Ca = 40,0
Differenz =	89,1/2 = 44,55	44,0	46,7	44,51	46,3	47,6
		As = 75,2	Se = 78,8	Br = 79,97	Rb = 85,4	Sr = 87,6
Differenz =	89,1/2 = 44,55	45,6	49,5	46,8	47,6	49,5
	Sn = 117,6	Sb = 120,6	Te = 128,3	J = 126,8	Cs = 133,0	Ba = 137,1
Differenz =	89,4 = 2*44,7	87,4 = 2*43,7			71 = 2*35,5	
	Pb = 207,0	Bi = 208,0			(T1 = 204?)	

Tabela de valência de Meyer, 1864.

759	&
760	

I.	II.	ш.	IV.	v.	VI.	VII.	VIII.	IX.
	B=11,0	A1=27,3				?In=113,4	T1=202.7	
	C=11,97	Si=28		77		Sn=117,8		Pb=206,4
			Ti=48		Zr=89,7			
	N=14,01	P=30,9		As=74,9		Sb=122,1		Bi=207,5
			V=51,2		Nb=93,7		Ta=182,2	
	O=15,96	S=31,98		Se=78		Te=128?		
			Cr=52,4		Mo=95,6		W=183,5	
	F=19,1	Cl=35,38		Br=79,75		J=126,5		
			Mn=54,8		Ru=103,5		Os=198,6?	
			Fe=55,9		Rh=104,1		Ir=196,7	
			Co=Ni=58,6		Pd=106,2		Pt=196,7	
Li=7,01	Na=22,99	K=39,04		Rb=85,2		Cs=132,7		
			Cu=63,3		Ag=107,66		Au=196,2	
?Be=9.3	Mg=23,9	Ca=39,9		Sr=87,0		Ba=136,8		
	0.70		Zn=64,9		Cd=111,6		Hg=199,8	

Tabela periódica de J.L. Meyer publicada no. Annalen der Chemie, (1870), 7, 354.

8	ζ
---	---

0	I	n	ш	ΙΛ	v	VI	VII	
He 4	Li 7	Be 9-1	B 11	C 12	N 14	0 16	F 19	— .
Ne 20 /	Na 23	Mg 24-4	Al 27-1	Si 28-4	P 31-0	\$ 32-1	CI 35-5	_
Ar 40	K 39-1	Ca 40	Sc 44-1	Ti 48-1	V 51-2	Cr 52.1	Mn 55-0	Fe 56, Ni 58-7, Co 59
Kr>45	Cu 63-6	Zn 65-4	Ga 70	Ge 72	Ав 75	Se-79-1	Br 80-0	_
X>65	Rb 85-4	Sr 87-6	Y 89	Zr 90-6	Nb 94	Mo 96-0	_	Ru 102, Rh 103, Pd 106
_	Ag 107-9	Cd 112	In 114	Sn 118-5	Sb 120	Te 127	J 126-9	· . · . · .
	Cs 133	Ba 137-4	La 138 etc.		_	_		
٠ _		-	-	, ₁ -	_		·	,
		, -	Yb 173	-	Ta 183	W 184		Os 191, Ir 193, Pt 195
-	Au 197-2	Hg 200-3	Tl 204-1	Pb 206-9	Bi 208	-	1	_
			_	Тъ 232	_ ' .	U 240	-1 -1	

Tabela periódica de livro-texto datado de 1898. ref: W. Ostwald, Grundliss der Allgemeine Chemie.

Correção da classificação periódica

Expressão de Moseley

A fórmula de Moseley é uma expressão empirica sobre a proporcionalidade da frequência de raios X característicos (por exemplo a emissão k) emitidos por átomos com o respectivo número atômico "Z" da tabela periódica.

$$\sqrt{f} = k_1 \cdot (Z - k_2)$$

- 825 onde
- f = frequencia do raio-X característico
- Z = número atômico
- k1, k2 = constantes que dependem do tipo de raios-X característico.

Foi descoberto experimentalmente H.G.J. Moseley (1887>1915) em 1913. Moseley demonstrou que a frequência de raios-X característico emitido pelos elementos químicos é proporcional ao quadrado de um número próximo ao número atômico do elemento. A descoberta corroborou o modelo atômico de Bohr no qual o número atômico corresponde à quantidade de cargas positvas presentes no núcleo do atomo (número de protons). O experimento associou o "número atômico" com uma quantidade física mesuravel.

H. G. J. Moseley, "The High Frequency Spectra of the Elements", Phil. Mag. (1913), p. 1024

0 . ,

856 &

							Per	riodi	с Та	ble	of El	eme	ents						
Ĺ										Grou									
Periods	1	2	3		4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16	17	18
ğ.	IA	IIA	IIIA		IVA	VA	VIA	VIIA		VIIIA		IB	IIB	IIIB	IVB	VB	VIB	VIIB	VIII
-	IA	IIA	IIIB		IVB	VB	VIB	VIIB		VIII		IB	IIB	IIIA	IVA	VA	VIA	VIIA	VIIIA
1	1 H																		2 He
2	<u>3</u> Li	<u>4</u> Ве												<u>5</u> B	6 C	<u>7</u> N	8	<u>9</u>	10 Ne
3	<u>11</u> Na	<u>12</u> Mg												13 Al	<u>14</u> Si	15 P	16 S	17 CI	18 Ar
4	19 K	20 Ca	21 Sc		22 Ti	23 V	24 Cr	25 Mn	26 Fe	27 Co	28 Ni	29 Cu	30 Zn	3 <u>1</u> Ga	32 Ge	33 As	34 Se	35 Br	36 Kr
5	37 Rb	38 Sr	39 Y		40 Zr	41 Nb	<u>42</u> Mo	43 Tc	44 Ru	45 Rh	46 Pd	47 Ag	48 Cd	49 In	<u>50</u> Sn	51 Sb	<u>52</u> Te	<u>53</u> I	<u>54</u> Xe
6	55 Cs	<u>56</u> Ba	<u>57</u> La	1	72 Hf	73 Ta	74 W	75 Re	<u>76</u> Os	77 Ir	78 Pt	79 Au	80 Hg	81 TI	82 Pb	83 Bi	84 Po	85 At	86 Rn
7	87	88	89	2	104	105	106	107	108	109	110	111	112		114		116		118
	Fr	Ra	Ac	-	Rf	Db	Sg	Bh	Hs	Mt	Ds	Rg	Uub		Uuq		Uuh		Uuo
6				1	<u>58</u> Ce	<u>59</u> Pr	60 Nd	<u>61</u> Pm	<u>62</u> Sm	63 Eu	64 Gd	65 Tb	66 Dy	67 Ho	68 Er	69 Tm	70 Yb	71 Lu	
7				2	90 Th	91 Pa	<u>92</u> U	93 Np	94 Pu	95 Am	96 Cm	97 Bk	98 Cf	99 Es	100 Fm	101 Md	102 No	103 Lr	
Periodic table of elements data last updated: Feb. 22, 2007																			



Tabela periódica moderna

A tabela contemporânea lista os elementos em ordem crescente de **NÚMERO ATOMICO**

A existencia do número atômico foi demosntrado por Moseley.

Ver TXT Experimento de Moseley e a modernização da Tabela Periódica.

915	Des	scrição da classificação periódica moderna
916 917		Os elementos de um grupo possuem propriedades similares.
918 919		As colunas verticais são denominadas GRUPOS (ou familias)
920 921 922	eléti	Todos os elementos de um grupo possuem o MESMO número de cons na camada de valência (a camada mais externa)
923	01001	
924		O conjunto de elementos dos grupos 1 e 2 são denominados
925	eler	nentos s.
926 927	eler	O conjunto de elementos entre os grupos 2 e 13 são denominados: nentos d ou metais de transição
928	CICI	Os grupos 13 ao 18 são denominados elementos p ou elementos
929	ren	resentativos ou grupo principal
930	- P	Fazendo parte do metais de transição existe o grupo elementos f ou
931	das	Terras raras formado pelos Lantanideos (elementos 57 a 70) e
932		inideos (elementos 89 a 102)
933		
934		Alguns grupos têm nomes particulares:
935	I.	Grupo I, metais alcalinos
936		Li, Ña, K, Rb, Cs, e Fr
937	_	
938 939	2.	Grupo 2, metais alcalino-terrosos Be, Mg, Ca, Sr, Ba, e Ra
940		be, mg, Ca, Si, ba, e Ka
941	3,	Grupo 15, penogenios
942	37	N, P, As, Sb, e Bi
943		
944	4.	Grupo 16, calcogênios
945		O, S, Se, Te, e Po
946	_	C 1 1 2 1
947	5.	Grupo 17, halogênios
948 949		F, Cl, Br, I, e At
9 4 9	6.	Grupo 18, gases nobres
951	0.	He, Ne, Ar, Kr, Xe, e Rn
952		110, 110, 111, 110, 0 1111
953		As sequências horizontais são denonominadas PERIODOS
954		
955		A eletronegatividade é fundamental para a compreensão da
956	estri	utura, ligação química. tipos de materiais
957		
958		Comportamento químico no grupo
959		número de elétrons da camada de valência estavel
960		energia de ionização
961		tamanho

4. Eletronegatividade

Os átomos de diferentes elementos apresentam capacidade variavel para segurar seus próprios elétrons (energia de ionização) ou para atrair elétrons de outros átomos (afinidade eletrônica).

A energia de ionização e a afinidade eletrônica são valores experimentais obtidos de átomos isolados.

A capacidade relativa dos átomos de diferentes elementos para atrair elétrons é denominada eletronegatividade.

A eletronegatividade é definida como sendo a capacidade dos átomos de diferentes elementos para atrair elétrons (ou a densidade eletrônica) de outros átomos podendo formar ânions.

A eletronegatividade de um átomo depende do número atômico e da distância entre seus eletrons de valência e o núcleo.

Quanto maior for o valor da eletronegatividade, maior será a capacidade de atração dos elétrons.

A eletronegatividade induz a polarização de ligações entre átomos diferentes. A presença ou ausência de ligações polarizadas intramoleculares influência, decisivamente, as propriedades fisicas e químicas das moléculas como as temperaturas de fusão e ebulição, viscosidade e solubilidade em solventes.

Existem diferentes escalas de eletronegatividade (Pauling, Mulliken, Allred-Rochow entre outros). A escala mais usada é aquela proposta por Linus Pauling.

ver http://en.wikipedia.org/wiki/Electronegativity

Resumo das escalas,

01. Pauling

A eletronegatividade foi definida por Pauling como: ...a capacidade de um átomo em uma molécula para atrair elétrons para si...

Pauling desenvolveu o conceito considerando o fato da energia de uma ligação heteropolar A-B de uma molécula AB, simbolizado como D(AB), geralmente é mais elevada do que o valor médio da energia de ligação homonuclear A-A e B-B das moléculas formadoras AA e BB. Para o caso da média aritmética pode-se escrever:

$$D(AB) = 1/2[D(AA) + D(BB)] + \Delta_{AB}$$

O termo, Δ_{AB} , se refere à contribuição ionica para ligação heteronuclear que é dependente da diferença na eletronegatividade entre A e B.

Na escala de Pauling a eletronegatividade do flúor = 4.0. O flúor é o elemento de maior eletronegatividade. Os valores caem, monotonicamente, do flúor para o lítio. A figura em anexo fornece os valores das eletronegatividades dos elementos representativos.

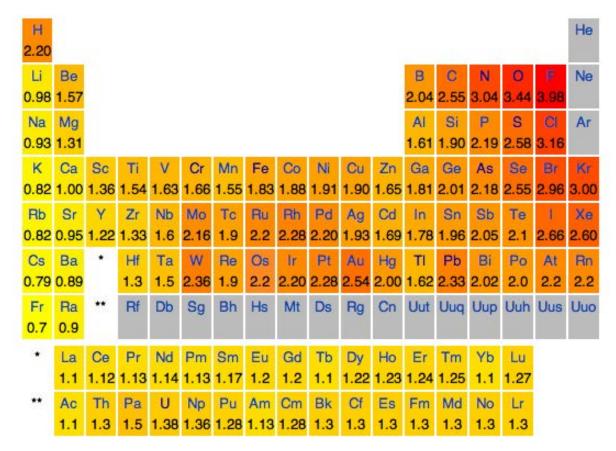


Figura LP. Eletronegatividades dos elementos de acordo com a escala de Pauling.

Comentários. Α. Observe que : diminuição do raio atômico > aumento da energia de ionização > aumento da eletronegatividade. Os gases nobre não apresentam eletronegatividade porque В. raramente participam na formação de ligações químicas. Nos elementos representativos os valores da eletronegatividade diminuem de cima para baixo nos grupos. A diminuição é significativa nos halogênios. As eletronegatividades inusitadas do TI, Pb, e Bi podem ser D. atribuídas ao efeito do par inerte. E. As eletronegatividades dos elementos de transição são bastante próximas, com valores entre 1.4 e 2.5. 02. Allred-Rochow, (à redigir) 03. Mulliken, (à redigir)

Correlação da eletronegatividade com outras propriedades,

A existência de uma variedade de métodos para a determinação das eletronegatividades as quais correlacionam-se bem entre si, é uma indicação de que diversas propriedades químicas podem ser afetadas pela eletronegatividade.

A aplicação mais óbvia da eletronegatividade é a polaridade da ligação química que foi tratado conceitualmente por L. Pauling que introduziu o tema.

De modo geral quanto MAIOR a diferença na eletronegatividade de dois átomos MAIOR será a polaridade da ligação entre eles. O átomo com mais eletronegativo sendo a porção negativa do dipolo.

Existe uma correlação entre as freqüências de estiramentos na região do infra-vermelho de ligações químicas com as eletronegatividades dos átomos envolvidos por conta da magnitude da interação.

Outro exemplo é a correlação entre a eletronegatividade e os deslocamentos químicos na ressônancia magnétic nuclear, que é uma demonstração da capacidade de um átomo de uma molécula para atrair elétrons.

Variação da eletronegatividade com o número de oxidação,

1197 1198 1199

1200

1201

1202

1203

1204

1207

1208

1209

1210

1211

1212

1213

1214

Na química inorgânica é comum considerar um único valor de eletronegatividade como sendo válido para a maioria das situações usuais. Esta abordagem tem a vantagem da simplicidade mas é evidente que a eletronegatividade de um elemento NÃO é uma propriedade atômica invariante porque é uma função do estado de oxidação do elemento.

1205 1206

Allred metodo de Pauling calcular usou 0 para eletronegatividades correspondentes aos diferentes estados de oxidação de alguns elementos, entre eles estanho e chumbo. Todavia para a maioria dos elementos a ausência de uma variedade de compostos covalente com energias de dissociação de ligações conhecidos impossibilitaram a abordagem. O problema é característico com os elementos de transição nos quais os valores de eletronegatividade são usualmente, por imposição da necessidade, médias de diversos estados de oxidação dificultando a visualização do comportamento eletronegatividade.

1215 1216 1217

1218

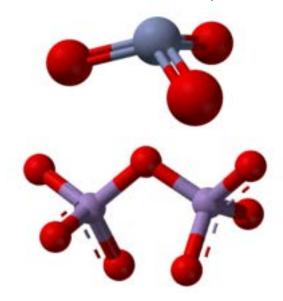
Os efeitos do aumento na eletronegatividade podem ser vistos, por exemplo na estrutura dos óxidos e haletos, assim como na acidez de óxidos e oxoácidos.

1219 1220 1221

1222

Exemplos,

CrO3 e Mn2O7 são óxidos ácidos com pontos de fusão baixos.



1223

1224

1225 1226

1227

Cr2O3 é um óxido anfótero enquanto que o Mn2O3 é um óxido básico.

ácido	fórmula	estado de oxidação do cloro	pKa
ácido hipocloroso	HC1O	+1	+7.5
ácido cloroso	HClO ₂	+3	+2.0
ácido clórico	HClO ₃	+5	-1
ácido perclórico	HClO ₄	+7	-10

12291230

Figura OA. Oxo-ácidos do cloro

1231 1232

1233

1234

12351236

1237

1238

1239

1240

O efeito é observado nas constantes de dissociação dos oxoácidos de cloro (ver tabela). A magnitude do efeito é maior do que se poderia esperar do compartilhamento da carga nuclear entre um número crescente de átomos de oxigênio que resultaria em uma diferença do pKa de -0.6 entre os ácidos hipocloroso e perclórico. Na medida que o estado de oxidação do átomo de cloro central aumenta, ocorre um maior grau de transferência da densidade eletrônica dos átomos de oxigênio para o cloro. Fato que reduz a magnitude da carga negativa parcial dos átomos de oxigênio e induz o aumento da acidez.

1241 1242 1243

1244

1245 1246

Referências,

- O1. L. Pauling, The Nature of Chemical Bond, 3 edição, Cornell University Press, Ithaca NY, 1960, pp 88>107; J.Am.Chem.Soc., (1932), 54:3, 3570>3582.
- 1247 O2. A.F. Williams, A Theoretical Approach to Inorganic Chemistry, Springer-Verlag, Berlin, 1979, pp184188.
- 1249 03. A. Allred, E.J. Rochow, J.Inorg.Nucl.Chem, (1958), 5, 264>nnn.
- 1250 O4. R.S. Mulliken, J.Chem.Phys., (1934), 2, 782>793.
- 1251 O5. J. Barret, Understanding Inorganic Chemistry, Ellis Horwood, New York NY, 1991, p28.
- 1253 O6. M.C. Day, J. Selbin, Theoretical Inorganic Chemistry, 2 edição, 1254 Reinhold, New York NY, 1962, pp 131>139.
- 1255 O7. N.W. Alcock, Bonding and Structure, Ellis Horwood, New York NY, 1990, pp 21>24.
- 1257 08. W.L. Jolly, Modern Inorganic Chemistry, McGraw-Hill, New York NY, 1985, pp 71>77.
- 1259 O9. G. Wulfsberg, Inorganic Chemistry, University Science Books, Sausalito CA, 2000, pp 66>67, pp 116>125.
- 1261 10. J.E. Huheey, E.A. Keiter, R.L. Keiter, Inorganic Chemistry, 4 edição, Harper-Collins, 1993, pp 182>199.

5. Afinidade eletrônica

6. Energia reticular

formar um sólido.

Energia liberada na formação de um anion

Li ⁺ Na ⁺		
Na ⁺	3	Li ⁺
Na		NT-+
		Na
		Dht

da distância, r, entre as partículas

Rb' Cs+

Cl F Br-I

Energia liberada quando íons de cargas opostas se unem para

Lei de Coulomb : a força de atração entre partículas carregadas

com cargas opostas, q1 e q2, é inversamente proporcional ao quadrado

 $F = (q1xq2)/r^2$

OH

Energia reticular dos haletos de metais alcalinos (kJ/mol)

Energia reticular de hidroxidos e óxidos com cátions de diferentes cargas.

1294	Exercicio:
1295	Porque o raio atômico aumenta no grupo ?
1296	Porque a energia reticular DIMINUE na medida que o raio atômico
1297	AUMENTA?
1298	Porque o aumento na magnitude da carga AUMENTA a energia
1299	reticular?
1300	
1301	
1302	
1303	
1304	Referências
1305	
1306	J.A.A. Ketelaar, Chemical Constitution, Elsevier, Amsterdam, 1953.
1307	M. Clyde Day, J. Selbin, Theoretical Inorganic Chemistry, 2nd
1308	edition, Reinhold, New York, 1962.
1309	3 http://www.meta-synthesis.com/webbook/35_pt/pt.html
1310	4. E.S. Gilreath, Fundamental Concepts of Inorganic Chemistry,
1311	McGraw-Hill, Singapore, 1988
1312	
1313	
1314	
1315	
1316	MT
1317	MT EDO mora a constant
1318	FDQ versão oi 2015
1319	revisto e alterado em 16 mar 2011
1320	revisto 24 abr 2015
1321	eot///
1322	COL///

1	Universidade Federal de São Carlos
2 3	Série "Textos de Apoio"
4	
5	FUNDAMENTOS DE QUÍMICA
7	ASPECTOS FUNDAMENTAIS DA QUÍMICA versão 01 2015
5 6 7 8 9 10 11	edição Moodle
9	
10 11	Dr. Mitsukimi TSUNODA Universidade Federal de São Carlos
12	Departamento de Química
12 13	Cx Postal 676
14 15	13560-970 São Carlos SP Email: <emts@ufscar.br></emts@ufscar.br>
16	Eman: <emts@uiscar.bi></emts@uiscar.bi>
17	
18	
19	Tabela Periódica 3
20	1 to 2 to 2 to 3
21	Experimento de Moseley
22	Comprovação do número atômico e a modernização da Tabela Periódica
23	Comprovação do número atornico e a modernização da Tabela Feriodica
24	
25	
26	
27	
28	
29	
30	
31	
32	
33	
34	
35	
36	
37	
38	
39	
40	
41	
42	
43	
44	
45	
46	
47	
48	
49	
50	
51	
52	

Retrospectiva,

O ordenamento dos elementos pelo critério do PESO ATÔMICO crescente e de acordo com propriedades e o comportamento químicos semelhantes foi desenvolvido por Mendeleev.

Inconsistências,

100 101 102

103104

Por exemplo a classificação periódica de Mendeleev situava o Iodo após o Telurio apesar da inconsistência nas suas massas atômica relativas.

```
Ti = 50
                                            Zr = 90
                                                          ? = 180
                                                         Ta = 182
                                V = 51
                                           Nb == 94
                                                         W = 186
                               Cr = 52
                                           Mo = 96
                                           Rh = 104,4
                                                         Pt = 197.4
                              Mn = 55
                                           Ru = 104,4
                                                         Ir = 198
                               Fe - 56
                         Ni - Co - 59
                                           Pd = 106,6
                                                         0s = 199
H = 1
                               Cu = 63.4
                                           Ag = 108
                                                        Hg == 200
                               Zn = 65.2
                                           Cd = 112
       Be = 9.4
                   Mg = 24
                                                        Au = 197?
                                 ? = 68
                                            Ur = 116
                   Al = 27.4
        B = 11
                                 ? = 70
                                            Sn = 118
        C = 12
                    Si = 2S
                    P = 31
                               As = 75
                                            Sb = 122
                                                         Bi = 210?
        N = 14
                                            Te = 128?
                               Se = 79.4
                    S = 32
        0 = 16
                   Cl = 35,5
                               Br == 80
                                             J = 127
        F = 19
Li = 7 \text{ Na} = 23
                    K = 39
                               Rb = 85.4
                                            Cs = 133
                                                         Tl = 204
                               Sr = 87.6
                                                         Pb = 207
                   Ca == 40
                                            Ba = 137
                               Ce = 92
                     ? = 45
                  2 = 56
                               La = 94
                  ?Yt = 60
                               Di = 95
                   2 In = 75,6
                               Th = 118?
```

105 106

107

108

109

Havia ainda a impossibilidade de "medir" o número atômico que era apenas a "posição" de um elemento na classificação periódica.

110111

112113114

115

116

117118

119

120121

122123

124 125

126

Uma solução,

A origem do processo de descobrimento da existência física do número atômico remonta à publicação, por E. Rutherford, do resultado do experimento envolvendo partículas alfa e a folha de ouro que sugeria a existência de núcleos com carga positiva elevada e com massa correspondente, aproximadamente, à metade do peso do átomo.

A ideia da correlação direta da carga do núcleo do átomo com a sua posição na classificação peródica foi proposta por A. J. van den Broek (1870>1926) em 1911 em artigo publicado no Nature cêrca de um mês após a publicação do artigo de E. Rutherford mencionado.

A verificação dessa hipótese sobre a correlação da massa do átomo com o número da posição de um elemento na classificação periódica foi realizada por H. Moseley utilizando o modelo atômico de N. Bohr cuja expressão para a energia do estado estacionário contem o termo "Z" definido como número inteiro e positivo que associado a "e" corresponde à carga nuclear com o sinal invertido.

$$E = -\frac{Zk_{\rm e}e^2}{2r_n} = -\frac{Z^2(k_{\rm e}e^2)^2m_{\rm e}}{2\hbar^2n^2} \approx \frac{-13.6Z^2}{n^2}{\rm eV}$$

O experimento de Moseley confirmou o número atômico "Z" como uma propriedade fisica mesuravel do átomo e correpondente à carga do núcleo.

Experimento de Moseley,

H.G.J. Moseley (1887>1915) realizou em 1910 um experimento que cujo resultado permitia a medição de uma propriedade relacionada com a posição do elemento na classificação periódica.

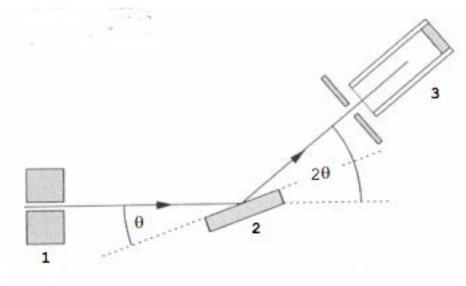


Figura HM, 1. Colimador, 2. Monocristal, 3. Detector

Usando um emissor de elétrons, Moseley bombardeou amostras de diferentes elementos e constatou a emissão de raios-X pelos mesmos.

A análise do registro das freqüência dos raios-X emitidos pelos diferentes elementos resultou nas seguintes conclusões:

1. Cada elemento emitia raios-X de freqüência diferente e caracteristico.

2. Freqüências das emissões estavam matemáticamente relacionadas com as posições dos elementos na TP.

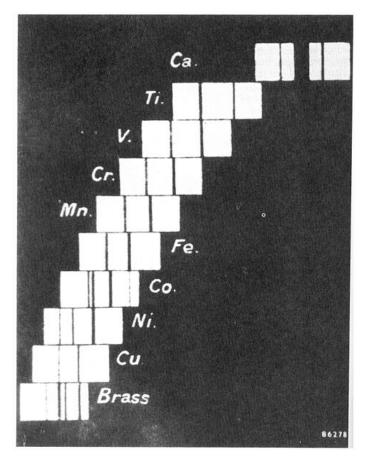


Figura NN. Registro fotográfico das raias de emissão Kalfa e Kbeta do espectro de emissão de raios-X de alguns elementos do 4 periodo (Ca >Cu, latão (cobre e zinco)

Resumo da descoberta:

232233234

235

... a raia mais intensa na região de alta frequência no espectro de emissão de raio-X de um elemento estea relacionada com o número atômico, Z.

236237

Essa raia é conhecida como a linha "K alfa".

238239240

241

Moseley descobriu que essa relação podia ser expressa por uma expressão simples.

$$\sqrt{f} = k_1 \cdot (Z - k_2)$$

242 243

244

245

onde

f: freqüência da raia K alfa

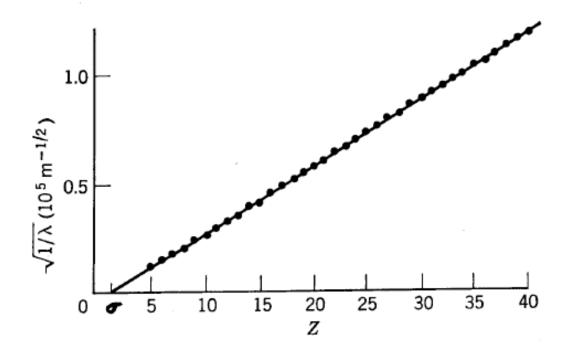
k1 e k2 são constantes que dependem do tipo de raia.

Z = número atômico

246247248

249

Moseley derivou a expressão plotando a raiz quadrada da freqüência contra o número atômico.



250 251 252

Observe-se que o gráfico da freqüência em função do "número atômico" Z gera uma linha reta. (gráfico da freqüência em função do peso atômico não é linear)

254255256

253

O experimento possibilitou a "medição" do "número atômico"

257258

260 Conseqüências,

1. O experimento forneceu a justificativa experimental para validar o conceito, até então, empírico do número atômico.

2. O resultado do experimento de Moseley mostrou que o ordenamento correto do elementos na tabela periódica deveria ser através do número atômico (quantidade de prótons presentes no núcleo), consequentemente resultando na "modernização" do ordenamento de Mendeleev, justificando as posições dos elementos na TP com base em medida física.

3. O resultado forneceu mais uma justificativa para o modelo do átomo Bohr como explicado a seguir.

Explicação,

A energia dos fótons que podem ser emitidos pelo átomo de Hidrogênio, segundo a derivação de Bohr da expressão de Rydberg, é dada pela diferença entre dois níveis de energia:

$$E = h\nu = E_i - E_f = \frac{m_e q_e^2 q_Z^2}{8h^2 \epsilon_0^2} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

Em 1914 foi observado que a expressão de Moseley podia ser explicada usando o modelo do átomo postulado por Bohr em 1913 se fossem feitas duas suposições :

1. O elétron responsável pela raia mais forte do espectro de emissão, a raia K alfa, seria o resultado da transição de um único elétron entre os níveis K e L. (Obs: O nível K é o mais próximo do núcleo e o nível L é a camada imediatamente subseqüente e cujos números quânticos de energia são 1 e 2, respectivamente).

2. O Z da expressão de Bohr poderia ser reduzido de uma unidade.

Substituindo, temos:

 $E = h\nu = E_i - E_f = \frac{m_e q_e^4 (Z - 1)^2}{8h^2 \epsilon_0^2} \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2}\right)$

Dividindo ambos lados por h (conversão de E em f) temos:

 $f = \nu = \frac{m_e q_e^4}{8h^3 \epsilon_0^2} \left(\frac{3}{4}\right) (Z - 1)^2 = (2.48 * 10^{15} \text{ Hz})(Z - 1)^2$

A substituição das constantes produz o valor: 2.47×10^{15} Hz, que é consistente com o valor derivado, empiricamente, por Moseley : 2.48×10^{15} Hz.

A freqüência encontrada é a mesma da linha alfa da série de Lyman que corresponde à transição do nível 1s para 2p no átomo de Hidrogênio.

O experimento de Moseley mostrou que o ordenamento correto do elementos na tabela periódica deveria ser através do **número atômico** (quantidade de prótons presentes no núcleo)

347 MT 348 FdO v 01 2015

349 revisto/editado 23 abr 2015