

↳ 1ª aula depois de 2ª prova

Serway Cap. 42 - Física Atômica

42.1 - Modelos primitivos dos átomos

Modelos atômicos

→ nos dias de Newton → esfera pequena, dura, indutível → teoria cinética dos gases

→ J. J. Thomson (1856-1940) → "pudim de passas"
↓
 e^- + carga positiva (fig. 42.3)

→ 1911 - E. Rutherford + Geiger e Marsden → fig. (42.2)

→ espalhamento de partículas α (núcleo de He) por película metálica. ⇒ resultados assombrosos = espalhamento em grandes ângulos e mesmo para trás.

⇒ regresso do "pudim de passas"

⇒ modelo de concentração de carga positiva numa região pequena (núcleo) e modelo orbital p/e^- . → fig. (42.2.b)

⇒ fig 42.3 → colapso das órbitas por radiação!!!

⇒ também, como explicar frequência característica de radiação em. emitida pelo átomo? Porquê não outras?

→ Bohr
↓
grande sucesso
explicação espectro do H

→ ideias de Planck de níveis de energia quantizados
⇒ as órbitas estivas não radiantes = estados estacionários.
→ fóton é emitido quando e^- salta de 1 estado estacionário para outro.

+ ~~talvez~~ ~~possam~~ exp: raios espectrais de H sã constituídos por grupos de linhas e são sensíveis a campos magnéticos externos

→ modificações necessárias ao modelo de Bohr:

→ e^- pode girar sobre o próprio eixo (Spin) - Goudsmidt + Uhlenbeck + Pauli

→ Sommerfeld → relatividade no mov. do e^-

→ órbitas elípticas ⇒ veloc. variável ⇒ energia variável

42.2 - O átomo de H

A função energia potencial no átomo de H é dada por:

$$U(r) = -\frac{ke^2}{r} \quad (42.1)$$

$k = \text{cte de Coulomb} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0}$

$r = \text{distância radial entre o próton } (r=0) \text{ e } e^- \rightarrow \text{fig (42.1)}$

Resolução da eq. de Schrodinger p/ átomo de H:

$$U = U(x, y, z) = U(r) = \frac{-ke^2}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} = -\frac{ke^2}{r}$$

eq. de Sch. indep. do tempo = complicada p/ este caso = 3D:

$$\frac{-\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi(x, y, z) + U(x, y, z) \psi(x, y, z) = E \psi(x, y, z)$$

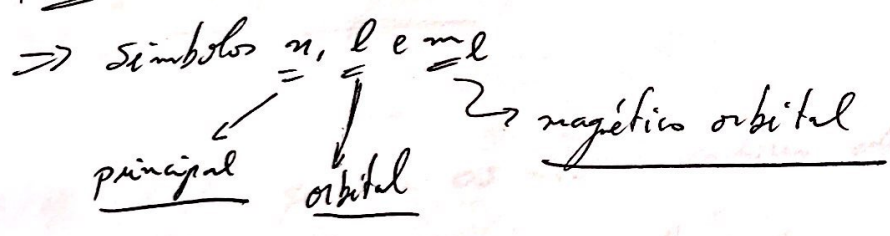
Mas faremos as soluções aqui (ver E.R. que quiser!). Vamos apenas descrever as propriedades das soluções e algumas constantes.

~~Condições~~ A mec. Quântica, as energias dos estados permi-
tidos do átomo de H são dadas por:

$$E_n = - \left(\frac{K_e^2}{a_{Bo}} \right) \frac{1}{n^2} = - \frac{13,6}{n^2} \text{ eV} \quad n=1,2,3 \dots \quad (42.2)$$

Este resulta da concordância de Bohr.

No caso 1D somente 1 nº quântico (n) basta para caracterizar um estado estacionário. No problema 3D são necessários 3 nº quânticos p/ cada estado estacionário → 3 graus de liberdade do e⁻.



Restrições:

- Os valores de n são inteiros e podem variar de 1 até ∞.
- " " " l " " " " " " de 0 até n-1.
- " " " m_l " " " " " " -l a +l.

ex: p/n=1 ⇒ l=0 e m_l=0 somente são permitidos.
p/n=2 ⇒ l=0 ⇒ m_l=0
 l=1 ⇒ m_l=±1

→ Tabela 42.1 = resumo das regras.

Nº quântico	Nome	Val. permitidos	Nº de est. permitidos
n	Principal	$1, 2, 3, \dots$	qualquer número
l	orbital	$0, 1, 2, \dots, n-1$	n
m_l	magnético orbital	$-l, -l+1, \dots, 0, \dots, l-1, l$	$2l+1$

Em virtude de razões históricas diz-se que os estados do mesmo nº quântico principal n formam 1 camada \rightarrow letras K, L, M ...
 $\downarrow \quad \downarrow \quad \downarrow$
 $n=1 \quad n=2 \quad n=3$

b) Os estados que tem os mesmos valores de n e de l formam 1 subcamada \rightarrow letras s, p, d, f, g, h ...
 $\downarrow \quad \downarrow \quad \downarrow$
 $l=0 \quad 1 \quad 2 \dots$

\rightarrow Tabela 42.2

n	Símbolo da camada	l	Símbolo da subcamada
1	K	0	s
2	L	1	p
3	M	2	d
4	N	3	f
5	O	4	g
6	P	5	h
\vdots	\vdots	\vdots	\vdots

ex: $3p \rightarrow \begin{cases} n=3 \\ l=1 \end{cases}$

Os estados que violam as regras de seleção 42.1 não podem existir, por ex $2d$, pois $l = n-2$ neste caso.

Exemplo 42.1 pg 93 Se der tempo.

42.3 - Os números quânticos magnéticos do spin

A necessidade de do número quântico magnético do spin m_s veio à tona em virtude das características especiais dos espectros de certos gases, como os do vapor de sódio \rightarrow 2 raias na realidade é constituída por 2 outras muito próximas: $\lambda_1 = 589,0 \text{ nm}$ e $\lambda_2 = 589,6 \text{ nm}$

Goudsmid + Uhlenbeck + Pauli \Rightarrow introduziram o número quântico do spin para resolver o problema das 2 raias.

Atenção: Comodo porém incorreto \rightarrow modelo clássico pensar que o e^- gira em torno do próprio eixo ao orbitar o núcleo como terra em torno do sol e de si mesma \rightarrow fig. 42.5

\rightarrow direção do spin \uparrow / cima ou \downarrow / baixo \Rightarrow 2 direções de rotação e 2 energias (pequena \neq) \Rightarrow explica 2 raias do Na.

Os n números quânticos associados ao spin do e^- são $m_s = \frac{1}{2} (\uparrow)$ e $m_s = -\frac{1}{2} (\downarrow)$ \Rightarrow duplica o no de estados permitidos por n, l, m_l .

Ex. 42.2