Física Geral I • FIS0703

Aula 26 21/12/2016



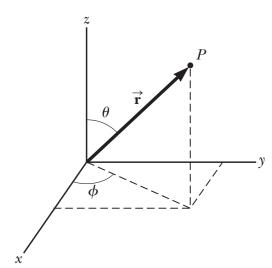
O átomo de hidrogénio em mecânica quântica

Em mecânica quântica, os estados estacionários do átomo de hidrogénio são encontrados através da resolução da equação de Schrödinger independente do tempo.

Energia potencial do eletrão $U(r) = -k_e \frac{e^2}{r}$

É mais fácil resolver a equação em coordenadas esféricas (r, θ, ϕ)

Coordenadas esféricas



Devido às condições fronteira, a equação tem soluções apenas quando certos números quânticos assumem certos valores inteiros.

$$\psi_{n\ell m_\ell}(r,\theta,\phi)$$
 $E_n=-rac{k_e e^2}{2a_0}rac{1}{n^2}\,,\quad n=1,2,3,\dots$ As energias são iguais às do modelo de Bohr!

Com as soluções $\psi_{n\ell m_\ell}(r,\theta,\phi)$ podemos calcular as probabilidades de encontrar o eletrão em certas regiões do espaço.

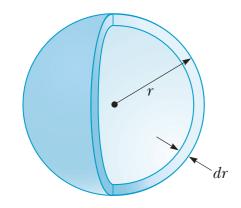
O átomo de hidrogénio em mecânica quântica

Cada combinação permitida dos números quânticos corresponde a um estado estacionário do átomo.

Número quântico	Nome	Valores possíveis	Número de valores possíveis
n	Número quântico principal	1,2,3,	sem limite
ł	Número quântico orbital	0,1,2,,n-1	n
mℓ	Número quântico magnético		2ℓ+1

- ► Todos os estados com o mesmo número quântico principal n formam uma camada
- ► Todos os estados com os mesmo números quânticos n e ℓ formam uma subcamada

O estado fundamental:
$$\psi_{1s}(r,\theta,\phi)=rac{1}{\sqrt{\pi a_0^3}}e^{-r/a_0}$$

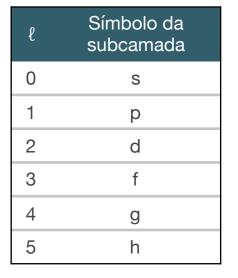


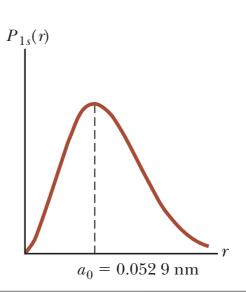
Qual é a probabilidade de encontrar o eletrão à distância r do núcleo?

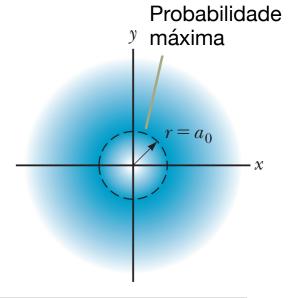
$$P(r)dr = |\psi|^2 dV = |\psi|^2 4\pi r^2 dr$$

Densidade radial de probabilidade

n	Símbolo da camada
1	K
2	L
3	М
4	N
5	0
6	Р







Funções de onda do átomo de hidrogénio

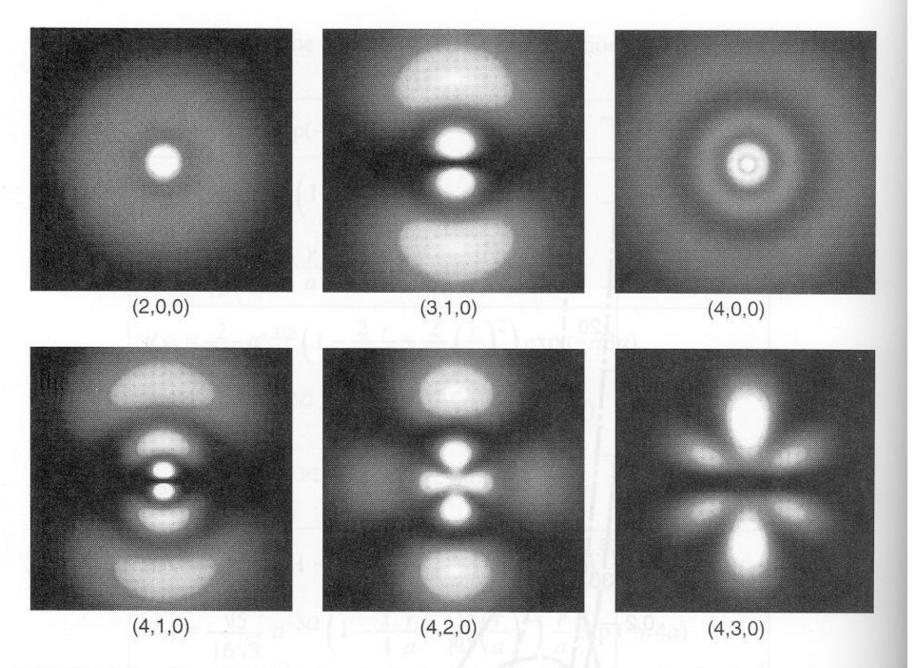


FIGURE 4.5: Density plots for the hydrogen wave functions (n, l, m). Imagine each plot to be rotated about the (vertical) z axis. Printed by permission using "Atom in a Box," v1.0.8, by Dauger Research. You can make your own plots by going to the Web site http://dauger.com.

Funções de onda do átomo de hidrogénio

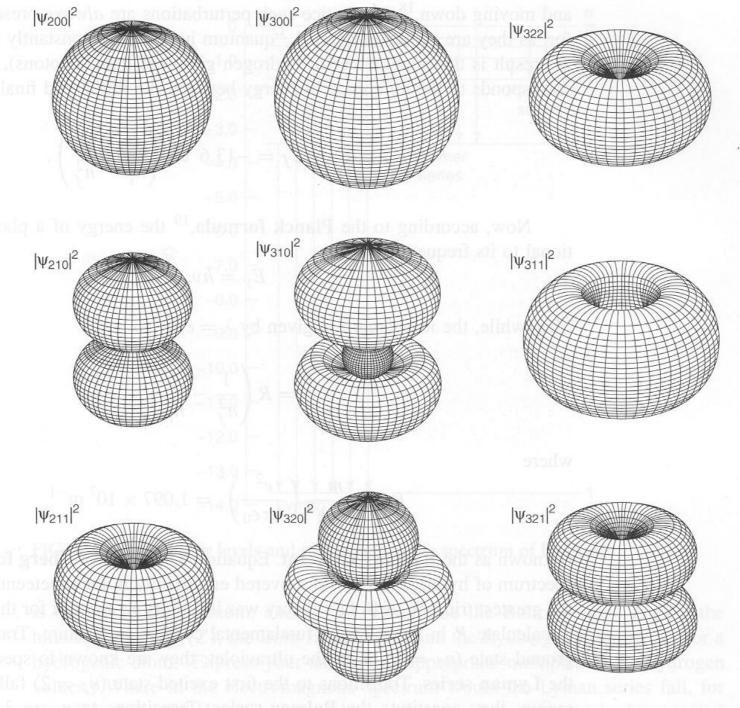


FIGURE 4.6: Surfaces of constant $|\psi|^2$ for the first few hydrogen wave functions. Reprinted by permission from Siegmund Brandt and Hans Dieter Dahmen, *The Picture Book of Quantum Mechanics*, 3rd ed., Springer, New York (2001).



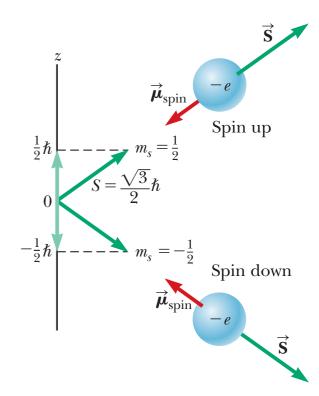
O spin do eletrão

- ► Cada estado do átomo de hidrogénio descrito pelos números quânticos n, ℓ, mℓ de facto consiste em dois estados.
- ► O eletrão tem um momento angular intrínseco, chamado o spin.
- ► Pelas regras da mecânica quântica do momento angular, a projeção do spin ao longo duma direção do espaço pode assumir apenas certos valores quantizadas.
- ► O spin introduz um número quântico adicional, ms.

$$S_z = m_s \hbar = \pm \frac{1}{2} \hbar$$

Com isso:

$n \ell m_{\ell} m_{s}$	Subcamada	Número de estados da subcamada			
1 0 0 +1/2	? 1s	0			
1 0 0 -1/2	1s	2			
2 0 0 +1/2	2 2s	2			
2 0 0 -1/2	2s	2			
2 1 1 +1/2	2 2p				
2 1 1 -1/2	2p				
2 1 0 +1/2	2 2p				
2 1 0 -1/2	2p	6			
2 1 -1 +1/2	2 2p				
2 1 -1 -1/2	2p				



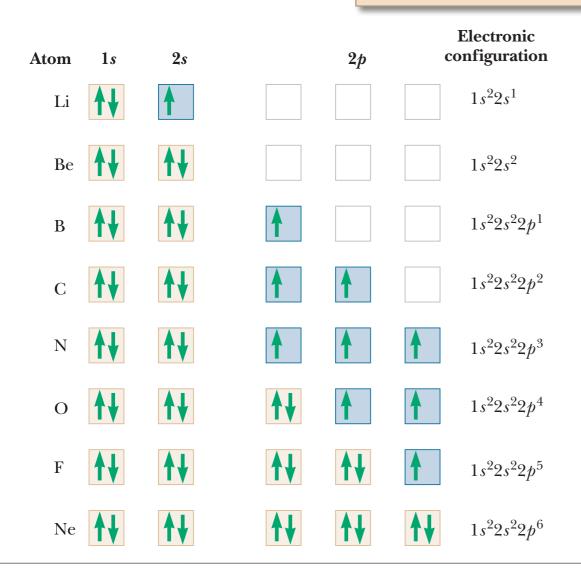
Os estados das duas primeiras camadas

O princípio de exclusão

- ★ Embora outros átomos têm uma estrutura mais complicada do que o hidrogénio, os seus estados quânticos também podem ser descritos pelos números quânticos n, ℓ, mℓ, m₅ para cada eletrão.
- * A pergunta é: quantos eletrões podem estar no mesmo estado quântico?

Wolfgang Pauli (1925): O princípio de exclusão

Dois eletrões não podem estar no mesmo estado quântico; por isso, dois eletrões no mesmo átomo não podem ter o mesmo conjunto de números quânticos.



Um orbital = um conjunto (n, ℓ , m_{ℓ})

- Com isso podemos construir a estrutura eletrónica dos átomos através do preenchimento sucessivo de orbitais, cuja energia é cada vez maior, com eletrões.
- Quando uma subcamada está cheia, o próximo eletrão vai para a próxima subcamada vazia com menor energia.
- ► Quando orbitais têm a mesma energia, eles são preenchidos conforma à regra de Hund:

o número de spins não emparelhados deve ser o máximo possível.

A tabela periódica dos elementos

- ► Dimitri Mendeleev (1871) tinha organizado os elementos conforme as suas massas atómicas e propriedades químicas.
- ▶ Propriedades químicas são parecidas quando a estrutura eletrónica é parecida.

Group	Group		Transition elements							Group	Group	Group	Group	Group	Group		
Ι	II										III	IV	V	VI	VII	0	
H 1																H 1	He 2
$1s^1$																$1s^1$	$1s^2$
Li 3	Be 4											В 5	C 6	N 7	O 8	F9	Ne 10
$2s^1$	$2s^2$											$2p^1$	$2p^2$	$2p^3$	$2p^4$	$2p^5$	$2p^6$
Na 11	Mg 12											Al 13	Si 14	P 15	S 16	Cl 17	Ar 18
$3s^1$	$3s^2$											$3p^1$	$3p^2$	$3p^3$	$3p^4$	$3p^5$	$3p^{6}$
K 19	Ca 20	Sc 21	Ti 22	V 23	Cr 24	Mn 25	Fe 26	Co 27	Ni 28	Cu 29	Zn 30	Ga 31	Ge 32	As 33	Se 34	Br 35	Kr 36
$4s^1$	$4s^2$	$3d^14s^2$	$3d^24s^2$	$3d^34s^2$	$3d^54s^1$	$3d^54s^2$	$3d^64s^2$	$3d^74s^2$	$3d^84s^2$	$3d^{10}4s^{1}$	$3d^{10}4s^2$	$4p^1$	$4p^2$	$4p^{3}$	$4p^4$	$4p^5$	$4p^{6}$
Rb 37	Sr 38	Y 39	Zr 40	Nb 41	Mo 42	Tc 43	Ru 44	Rh 45	Pd 46	Ag 47	Cd 48	In 49	Sn 50	Sb 51	Te 52	I 53	Xe 54
$5s^1$	$5s^2$	$4d^15s^2$	$4d^25s^2$	$4d^45s^1$	$4d^55s^1$	$4d^55s^2$	$4d^75s^1$	$4d^85s^1$	$4d^{10}$	$4d^{10}5s^1$	$4d^{10}5s^2$	$5p^1$	$5p^2$	$5p^3$	5p ⁴	5p ⁵	5p ⁶
Cs 55	Ba 56	57-71*	Hf 72	Ta 73	W 74	Re 75	Os 76	Ir 77	Pt 78	Au 79	Hg 80	Tl 81	Pb 82	Bi 83	Po 84	At 85	Rn 86
$6s^1$	$6s^2$		$5d^26s^2$	$5d^36s^2$	$5d^46s^2$	$5d^56s^2$	$5d^66s^2$	$5d^76s^2$	$5d^96s^1$	$5d^{10}6s^{1}$	$5d^{10}6s^2$	6 <i>p</i> ¹	$6p^2$	$6p^3$	$6p^4$	6p ⁵	6p ⁶
Fr 87	Ra 88	89-	Rf 104	Db 105	Sg 106	Bh 107	Hs 108	Mt 109	Ds 110	Rg 111	112		114		116		
$7s^1$	$7s^2$	103**	$6d^27s^2$	$6d^37s^2$	$6d^47s^2$	$6d^57s^2$	$6d^67s^2$	$6d^77s^2$	$6d^97s^1$								
*Lan	thanide s	eries	La 57	Ce 58	Pr 59		Pm 61					•					Lu 71
				$4f^46s^2$	$4f^56s^2$	$4f^66s^2$	$4f^76s^2$	$5d^14f^76s^2$	$5d^14f^86s^2$	$4f^{10}6s^2$	$4f^{11}6s^2$	$4f^{12}6s^2$	$4f^{13}6s^2$	$4f^{14}6s^2$	$5d^{1}4f^{14}6s^{2}$		
**Actinide series Ac 89 Th 90 Pa 91 U				_				Bk 97									
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$					$5f^86d^17s^2$	$5f^{10}7s^2$	$5f^{11}7s^2$	$5f^{12}7s^2$	$5f^{13}7s^2$	$5f^{14}7s^2$	$5f^{14}6d^17s^2$						



Núcleos



Propriedades dos núcleos: massa e carga

Com a descoberta do núcleo atómico por Rutherford foi também encontrado que quase toda a massa do átomo está concentrada no núcleo.

- ► O núcleo do átomo de hidrogénio é o protão, com massa m_{protão} ≈ 1836 m_{eletrão}.
- ▶ O eletrão é tem carga -e, o protão tem carga +e. Assim a carga total do átomo é 0.

Um átomo com Z eletrões tem Z protões no núcleo

Z ... número de carga

Mas as massas dos núcleos mais leves não são $Z \times m_{protão}$, mas sim aproximadamente $A \times m_{protão}$, com $A \approx 2Z$.

A ... número de massa

Rutherford propôs que o núcleo contém também N=A-Z partículas neutras, os neutrões, com $m_{neutrão} \approx m_{protão}$ N ... número de neutrões

Os neutrões foram descobertas por James Chadwick em 1932.

Os protões e neutrões são designados de nucleões.

- ► Um elemento químico é determinado pelo número de protões Z.
- ▶ Isótopos: núcleos com o mesmo Z mas diferentes números de neutrões N.

Notação:
A_ZX
 Por exemplo: 1_1H hidrogénio Nome do elemento 1_1H deutério 3_1H trítio

Propriedades dos núcleos: massa e carga

Como unidade de massa usa-se frequentemente a unidade da massa atómica, u

1 u
$$\equiv \frac{1}{12} m(^{12}_{6}C) = 1.660539 \times 10^{-27} \text{ kg} = 931.494 \text{ MeV/c}^{2}$$

$$E_{R} = mc^{2} \longrightarrow m = E_{R}/c^{2}$$

Exemplos:	Particle		Mass							
		kg	u	MeV/c^2						
	Proton	$1.672 62 \times 10^{-27}$	1.007 276	938.27						
	Neutron	$1.674 93 \times 10^{-27}$	$1.008\ 665$	939.57						
	Electron	$9.109~38 \times 10^{-31}$	$5.485\ 79 \times 10^{-4}$	0.510999						
	¹ ₁ H atom	$1.673\ 53 \times 10^{-27}$	1.007~825	938.783						
	⁴ He nucleus	$6.644~66 \times 10^{-27}$	4.001 506	3 727.38						
	$^{12}_{6}\mathrm{C}$ atom	$1.992~65 \times 10^{-27}$	12.000 000	11 177.9						

► Como é possível que 6 protões + 6 neutrões produzem carbono-12 com massa 12u quando cada protão e neutrão já tem uma massa maior que 1u?

As massas dos protões e neutrões da tabela são as massas das partículas livres. Quando estão ligadas uns aos outras dentro dum núcleo, parte da massa total é convertida em energia de ligação.

Propriedades dos núcleos: tamanho e estrutura

Das experiências de Rutherford obteve-se a estimativa que a carga do núcleo é concentrada numa esfera com raio de aproximadamente 10⁻¹⁴ m.

Uma unidade conveniente para tamanhos tão pequenos: 1 fm = 10⁻¹⁵ m 1 femtômetro (ou "1 fermi", em homenagem a Enrico Fermi)

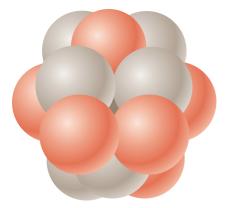
Muitas experiências desde então mostraram que a maioria dos núcleos são aproximadamente esféricos, com raios de

$$r = aA^{1/3}$$
 com $a = 1.2 \times 10^{-15} \text{ m}$

Estimativas: Massa do núcleo
$$_A^ZX$$
: $M(_A^ZX) \approx Am$

$$m_p pprox m_n pprox m$$
 Volume: $V = \frac{4\pi}{3} r^3 = \frac{4\pi}{3} a^3 A$

→ A densidade é igual para todos os núcleos:
$$\rho = \frac{3(1.67 \times 10^{-27} \text{ kg})}{4\pi (1.2 \times 10^{-15} \text{ m}^3)} = 2.3 \times 10^{17} \text{ kg/m}^3$$



Densidade constante → o núcleo comporta-se como um empacotamento compacto de esferas, ou como um líquido incompressível.

Se a Terra tivesse esta densidade, teria um raio de 180 m!

A estabilidade dos núcleos

Os protões num núcleo tão compacto repelem-se fortemente (cargas iguais).

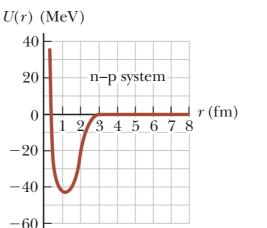
Porque é que os núcleos não se desintegram imediatamente?

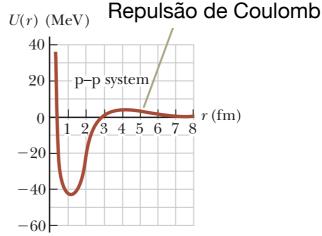
Os núcleos ficam estáveis porque atua uma outra força atrativa ainda mais forte.

A força nuclear forte:

- ► Tem um alcance muito curto, ~1-2 fm
- ► Atua entre os nucleões, com uma intensidade independente da carga (n-n ≈ n-p ≈ p-p)

Esboço da energia potencial da força nuclear forte

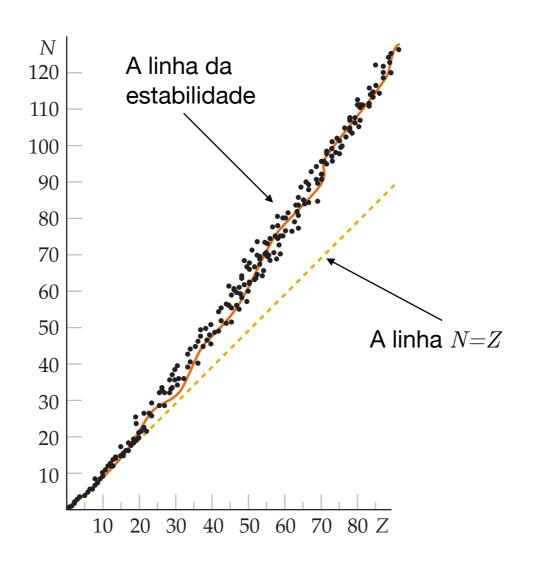




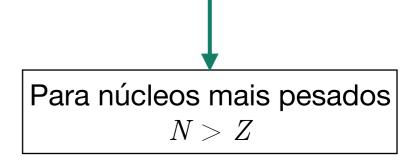
- ► A força torna-se repulsiva a pequenas distâncias → explicação da incompressibilidade dos núcleos
- ► Eletrões não sentem a força nuclear forte

A estabilidade dos núcleos

- Existem aproximadamente 270 núcleos estáveis.
- ► São conhecidas mais umas centenas de núcleos instáveis.



Quando há muitos pares p-p, a repulsão de Coulomb torna o núcleo menos estável



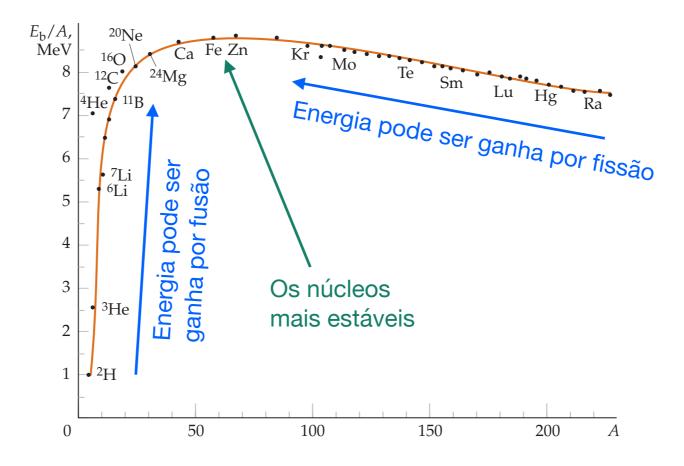
► Muitos físicos acreditam na possibilidade duma "ilha de estabilidade" com novos elementos super-pesados. Isto é tópico de investigação atual.

A energia de ligação nuclear

* A energia de ligação E_b = energia de repouso dos nucleões — energia de repouso do núcleo É a energia que tem de ser fornecida para separar um núcleo nos seus constituintes.

$$E_b = \begin{bmatrix} ZM(H) + Nm_n - M\binom{A}{Z}X) \end{bmatrix} c^2$$
 Massa atómica Massa do Massa do neutrão Massa atómica do isótopo $\binom{A}{Z}X$

* A energia de ligação por nucleão é uma medida da estabilidade





A radioatividade

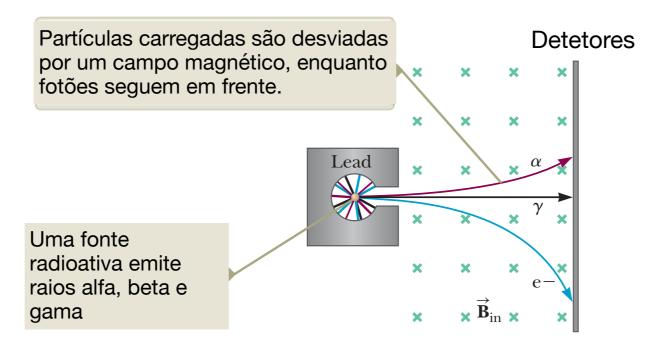
Em 1896, Henri Becquerel descobriu acidentalmente que cristais que continham urânio espontaneamente emitem um novo tipo de radiação invisível que escurece uma chapa fotográfica.

Este processo de emissão espontânea de radiação obteve a designação radioatividade.

A evidência obtida em muitas experiências mostrou que a radioatividade é o resultado do decaimento, ou da desintegração, de núcleos instáveis.

Existem três tipos principais de radioatividade

- ► Decaimento α: núcleos de ⁴He são emitidos
- Decaimento β: eletrões ou positrões (anti-eletrões) são emitidos
- ► Decaimento γ: fotões de alta energia são emitidos





A câmara de nuvens

Decaimento α de ²¹⁰Pb



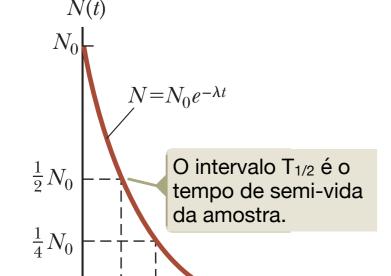
A lei do decaimento radioativo

- ► Não é possível prever quando um determinado núcleo instável vai decair.
- ► Mas sabendo a probabilidade do decaimento por unidade do tempo podemos fazer previsões estatísticas sobre uma amostra com um grande número de núcleos instáveis.
- $N(t) \dots$ o número de núcleos instáveis no instante t na amostra
 - λ ... a constante do decaimento (a probabilidade de um núcleo decair por unidade do tempo)
- $dN=-N\lambda dt$ a alteração do número de núcleos (não decaídos) da amostra durante dt negativo porque N decresce

$$\frac{dN}{N} = -\lambda dt$$

$$\int_{N_0}^{N} \frac{dN'}{N'} = -\int_{0}^{t} \lambda dt'$$

$$\ln \frac{N}{N_0} = -\lambda t \qquad N_0 = N(0)$$



$$N(t) = N_0 e^{-\lambda t}$$

A lei do decaimento radioativo

O tempo de semi-vida $T_{1/2}$: $N(T_{1/2}) = N_0/2$

$$N_0/2 = N_0 e^{-\lambda t}$$
 $T_{1/2} = \frac{\ln 2}{\lambda}$

Após $T_{1/2}$ metade da amostra terá decaído.