Curso Introdução a Física Nuclear (2023) Lista de exercícios 2

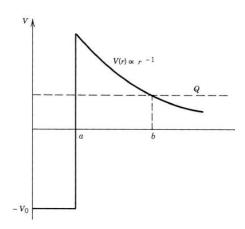
- 1) O ²³⁹Pu decai por emissão de partículas alfas com energia 5.144 MeV. Uma técnica para determinar a vida média desse decaimento é imergir uma certa quantidade de ²³⁹Pu num tanque de nitrogênio líquido (com uma quantidade de líquido suficiente para parar as partículas alfas). Podemos obter a vida média do decaimento a partir da taxa de evaporação do nitrogênio líquido devido a energia perdida pelas partículas alfas e energia de recuo do núcleo residual. Considerando que a taxa de evaporação é de 0.231W quando utilizamos 120.1 gramas de ²³⁹Pu, determine a vida médica do decaimento. (2.39x10⁴ anos)
- 2) O decaimento alfa é determinado a partir da penetrabilidade da barreira coulombiana, veja figura abaixo. Mostre que podemos obter uma relação linear entre o logaritmo da taxa de decaimento ($ln\lambda$) e raiz quadrada da energia (relação Geiger-Nuttall) a partir da expressão da transmissão obtido pelo modelo de WKB.

$$T = \exp\left\{-2\left(\frac{2m'_{\alpha}c^2}{Q(\hbar c)^2}\right)^{1/2} \frac{zZ'e^2}{4\pi\epsilon_0} \left[\arccos(\sqrt{x}) - \sqrt{x(1-x)}\right]\right\}$$

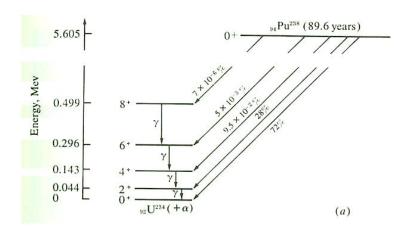
$$x \equiv a/b = Q/B$$

$$m'_{\alpha} = \frac{m_{\alpha}m_{X'}}{m_{\alpha} + m_{X'}} \approx m_{\alpha}(1 - 4/A)$$

"a=R" é o raio do núcleo e "b" é o ponto onde a energia do decaimento (Q) é igual a energia coulombiana. Dica: Para x<<1 o termo [$\arccos(\sqrt{x}) - \sqrt{x(1-x)}$] pode ser aproximado para $[\pi/2 - \sqrt{x}]$.



3) Na figura abaixo temos um esquema do decaimento do ²³⁸Pu nos estados excitados do ²³⁴U. Calcule a energia cinética das partículas alfa que decaem para o estado de energia 0.499 no ²³⁴U. (massa da alfa, 3.727 MeV e massa do 234U 2.18x10⁵ MeV).



- 4) O núcleo ⁵⁷Cu decai por emissão de um pósitron para o ⁵⁷Ni.
- a) Considerando o modelo de camadas, determine o spin e paridade do estado fundamental de cada um desses núcleos e sugira um spin e paridade para o primeiro estado excitado de cada um desses núcleos.
- b) Estime a energia de endpoint do espectro do pósitron para o decaimento do estado fundamento do ⁵⁷Cu para o estado fundamental do ⁵⁷Ni.
- c) estime a meia vida desse decaimento. Dica: use a expressão abaixo transformando a integral de momento em energia onde E=pc e $|M_{fi}|^2 \approx 1, g = 8.95 \times 10^{-44} \ {
 m MeV \cdot cm^3}$

$$\lambda = \int_0^{p_0} \lambda(p) dp = B \int_0^{p_0} (Q - T_e)^2 p^2 dp$$

- 5) O núcleo ³⁸Cl decai por beta. Os elétrons são emitidos com energias 1.11, 2.75 e 4.91 MeV. Além disso dois raios-gama são observados no decaimento com energias 2.16 e 1.64 MeV. Monte o esquema de desintegração.
- 6) Complete a tabela abaixo e diga que tipo de espalhamento deve ocorrer.

System / E _{lab}	R_b (fm)	(MeV)	η	2 <i>a</i> ₀ (fm)
⁴ He+ ²⁰⁸ Pb @ 10 MeV				
⁴ He+ ²⁰⁸ Pb @ 27 MeV				
⁴ He+ ²⁰⁸ Pb @ 60 MeV				
¹⁰ Be+ ⁶⁴ Zn @ 28 MeV				

amu=931.5 MeV, $\hbar c$ =197.3 MeV.fm, e^2 =1.44 MeV.fm

- 7) Qual o Q-de-reação para a reação: ¹⁵²Eu(n,p)¹⁵²Sm ?. O núcleo ¹⁵²Eu pode ainda decair por beta+ e beta-. Qual a máxima energia que ao eletron (positron) pode ter ?
- 8) Considere uma reação nuclear do tipo A(a,b)B, onde "a" é a partícula incidente, "A" é o alvo e "b" é a partícula detectada. Para reações em que o Q-de-reação é negativo existe um limiar para que a reação ocorra. A partir da expressão do Q-de-reação determine a energia cinética da partícula "b" e o limiar de energia incidente para que a reação ocorra.
- 9) Considere a seguinte reação de fissão: 235 U + n -> 140 Xe + 94 Sr + 2n + Q Sabendo-se que Z(U)=92, Z(Xe)=54 e Z(Sr)=38 e que os excessos de massa dos núcleos envolvidos são: M(n)=8.071 MeV, M(235 U)=40.918 MeV, M(140 Xe)=-72.986 MeV, M(94 Sr)=-78.850 MeV
- a) Determine o Q da reação.
- b) Determine quanto de energia é gerada em cada reação em Joules
- c) Se 50g de Urânio foram consumidos, qual a energia gerada.
- d) Quantas fissões por segundo devem ocorrer para gerarmos uma energia de 300 MW (energia média gerada por um reator).
- 10) No Sol ocorrem uma série de reações cujo resultado final é converter 4 núcleos de hidrogênio num núcleo de hélio: $4^{1}H \rightarrow {}^{4}He + 2e^{+} + 2v + \gamma + Q$.

A massa do Sol é 2.0×10^{30} kg (sendo que 91% de hidrogênio). O Sol irradia uma potência de 3.85×10^{26} W. Considerando que os excessos de massa M(¹H)=7.288 MeV, M(⁴He)=2.425 MeV, M(e)=0.511 MeV, M(neutrino) = desprezível

- a) Determine o Q de reação.
- b) Quantas reações devem ocorrer por segundo para gerar a potência irradiada pelo Sol?
- c) Quanto de massa deve ser consumido por segundo para gerar essa potência.
- d) Após 5 bilhões de anos quanto de massa deve ser consumido se o Sol mantiver essa taxa de consumo?
- 11) Numa experiência de espalhamento elástico uma folha de alumínio de 10 μ m de espessura é colocada em frente a um feixe de prótons com intensidade de $8x10^{12}/m^2$ partículas por segundo. A seção de choque diferencial é dada por $d\sigma/d\Omega = A + B\cos^2(\theta)$, onde A e B são constantes e θ é o ângulo de espalhamento. Um detector com uma área de $0.01m^2$ e a uma distância de 6m da folha, detecta partículas com uma taxa de 50/s quando $\theta=30^0$ e 40/s quando $\theta=60^0$. Encontre os valores de A e B. O número de massa do alumínio é 27 e a densidade é 2.7 g/cm².