

Mecânica Quântica – Série 1

Curso de Engenharia Física Tecnológica – 2007/2008

1.1 *Gasiorowicz 1.2*

Dados: A densidade de energia por unidade de frequência é dada pela fórmula de Planck

$$u(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{h\nu/kT} - 1}$$

onde T é a temperatura absoluta, $k = 1.3807 \times 10^{-23}$ J/K a constante de Boltzmann e $h = 6.6261 \times 10^{-34}$ Js.

1.2 Mostre que a fórmula de Planck se reduz à expressão clássica de Rayleigh para baixas frequências

$$u(\nu, T) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} kT.$$

Verifique que a constante de Planck desaparece neste limite clássico!

1.3 Partindo da fórmula de Planck para a *radiância* $R(\lambda, T)$, a potência da radiação por unidade de área do corpo negro,

$$R(\lambda, T) = \frac{2\pi hc^2}{\lambda^5 (e^{\frac{hc}{\lambda kT}} - 1)},$$

deduza a lei de Stefan-Boltzmann. Determine a constante de Stefan-Boltzmann σ , utilizando os valores conhecidos de k e h , e compare com o valor experimental de $\sigma = 5,6703 \times 10^{-8} \text{Wm}^{-2}\text{K}^{-4}$.

Sugestão: Uma mudança de variáveis é útil. O seguinte resultado pode ser utilizado:

$$\int_0^\infty \frac{x^3 dx}{e^x - 1} = \frac{\pi^4}{15}.$$

1.4 Uma lâmpada incandescente de 100 W contém um filamento de metal à temperatura 2500 °C. Este tipo de lâmpadas é eficiente para iluminar as nossas casas?

Para decidir esta questão, calcule a fração da potência que a lâmpada emite na parte visível do espectro (com um c.d.o. entre 400 e 700 nm) relativamente à potência total. Em que parte do espectro é emitida a maior parte da potência? Trate o filamento incandescente como um corpo negro.

Nota: Este problema não pode ser resolvido analiticamente. Utilize um método numérico (por exemplo usando o *Mathematica*) ou qualquer outra aproximação adequada para obter uma estimativa do resultado. Utilize os resultados do problema anterior. [Resposta: 5.7%]

1.5 Veja no site do livro na net www.wiley.com/college/gasiorowicz a derivação de Einstein da fórmula de Planck.

1.6 *Gasiorowicz 1.3* [Resposta: 1.95 eV]

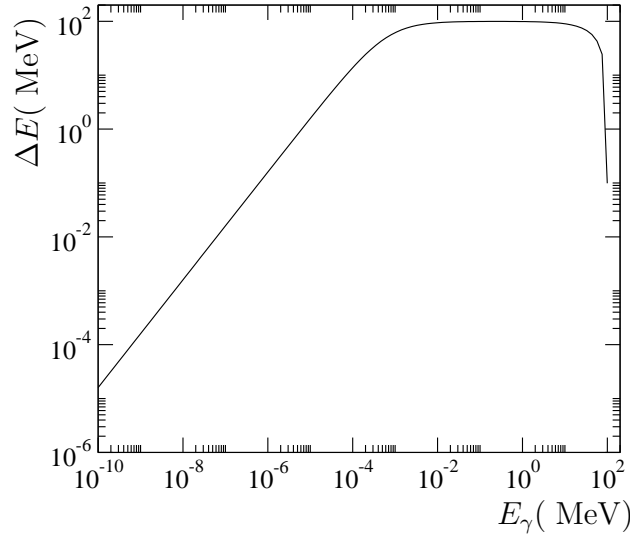
1.7 *Gasiorowicz 1.4*

1.8 *Gasiorowicz 1.6* [Respostas: 83.6 keV; 16.4 keV; 39.9°]

1.9 *Gasiorowicz 1.7*

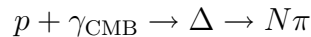
[Resposta: $E_\gamma = 4.14 \times 10^{-4}$ eV; $\Delta E \simeq 4 \left(\frac{E_e}{m_e c^2}\right)^2 E_\gamma = 6.37 \times 10^{-5}$ MeV]

Como subproduto deste problema, reproduza o seguinte gráfico da variação da energia máxima perdida pelo electrão, ΔE , em função da energia do fotão, para $E_e = 100$ MeV.



Mostre ainda que a energia total no centro de massa no limite em que $E_\gamma \ll m_e$ é $\sqrt{s} \simeq m_e$.

1.10 Em Física dos raios cósmicos há um efeito muito importante, o chamado *GZK cutoff*, assim designado a partir das iniciais dos seus autores, Greisen, Zatsepin e Kuzmin. No essencial, diz que os raios cósmicos que chegam até nós de fontes extragalácticas, estão limitados na sua energia máxima. Isto ocorre porque os raios cósmicos colidem com a radiação de fundo *Cosmic Microwave Background (CMB)* (ver problema anterior) e a partir duma certa energia vão poder produzir partículas como a ressonância $\Delta(1232)$ com massa $m_\Delta = 1232$ MeV/ c^2 e assim perder energia. Considere que os raios cósmicos são prótons e que colidem através do processo



onde N é um nucleão (próton ou neutrão).

a) Aplique a lei do corpo negro $\lambda_{\text{max}} T = 2.898 \times 10^{-3}$ m.K para determinar o comprimento de onda e a energia dos fotões da radiação de fundo no máximo da intensidade. Compare com os valores do problema anterior.

b) Mostre que a energia do centro de massa necessária para atingir a ressonância do $\Delta(1232)$ ocorre quando a energia dos prótons é

$$E_p = \frac{m_\Delta^2 - m_p^2}{4E_\gamma}$$

Como compara este valor com o cálculo mais exacto $E_p \simeq 6 \times 10^{19}$ eV? Recorde que o corpo negro tem um espectro de comprimentos de onda e que portanto um cálculo mais exacto deve incluir esse facto.

1.11 *Gasiorowicz 1.8*

1.12 *Gasiorowicz 1.10*

1.13 Veja no site do livro na net www.wiley.com/college/gasiorowicz o cálculo do tempo de vida dum átomo de Rutherford.

1.14 *Gasiorowicz 1.16*