Física Geral I • FIS0703

Aula 23 12/12/2016

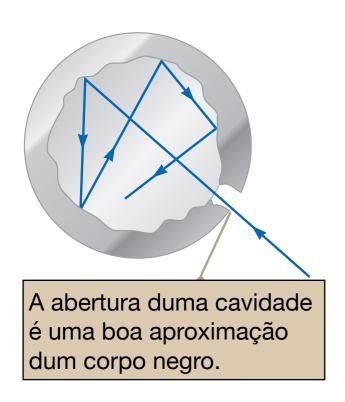


Física quântica



A radiação do corpo negro

- ► Todos os corpos emitem radiação eletromagnética.
- ► A origem desta radiação é a aceleração de partículas carregadas nos átomos na superfície devido ao movimento térmico. As partículas têm uma distribuição da energia que produz um espectro contínuo de radiação.
- ► A radiação emitida pela abertura duma cavidade tem as características da radiação dum corpo negro elas dependem apenas da temperatura, mas não do material da cavidade.

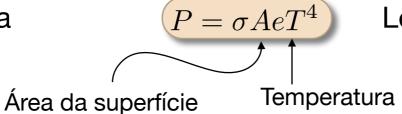


- A radiação na cavidade é parcialmente refletida nas paredes (absorção e emissão por pequenos osciladores), e ondas estacionárias são estabelecidas.
- Cada modo das ondas estacionárias tem uma certa energia, o que determina a distribuição da energia da radiação que escapa pela abertura sobre os vários comprimentos de onda.

O espectro da radiação de corpo negro

Resultados de muitas medições do espectro da radiação de cavidade:

► Potência total emitida

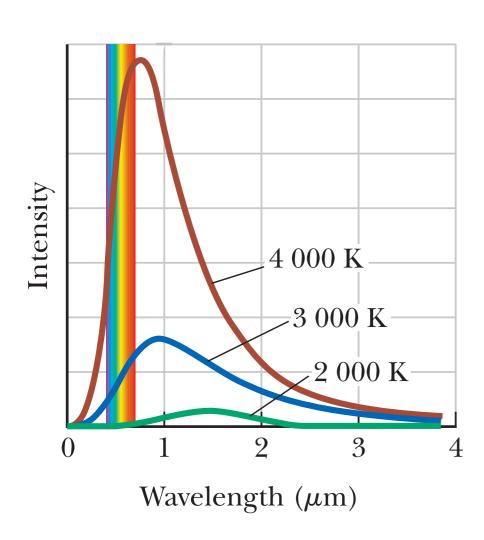


Lei de Stefan-Boltzmann

Para corpo negro:
$$e = 1$$

 $\sigma = 5.670 \times 10^{-8} \text{ W/m}^2 \cdot \text{K}^4$

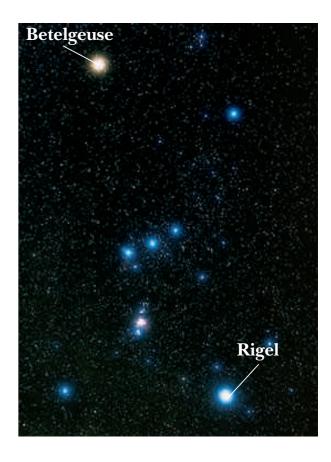
Comprimento de onda da intensidade máxima



$$\lambda_{\text{max}}T = 2.898 \times 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}$$

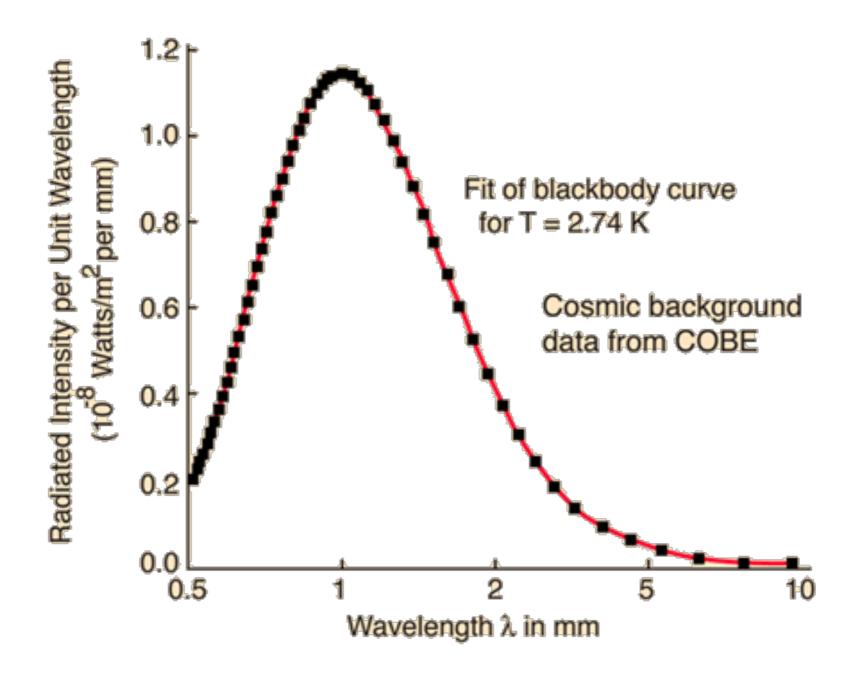
Lei de Wien

Exemplo: estrelas com maior temperatura de superfície têm uma cor mais azul.



A radiação cósmica de fundo

Um dos melhores exemplos da radiação dum corpo negro é a radiação de fundo que vem do cosmo de todas as direções com igual intensidade (um resíduo do " $Big\ Bang$ "). O espectro medido coincide perfeitamente com o espectro dum corpo negro à temperatura de T = 2.74 K.



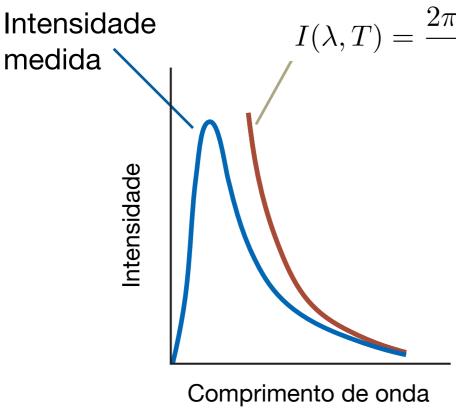


A catástrofe do ultravioleta

Como podemos explicar o espectro observado da radiação do corpo negro?

Definição da intensidade de radiação: $I(\lambda,T)d\lambda$... a potência/área emitida entre λ e $\lambda+d\lambda$.

A teoria clássica (eletromagnetismo + termodinâmica) prevê para a intensidade da radiação:



 $I(\lambda,T)=rac{2\pi ck_BT}{\lambda^4}$ Lei de Rayleigh-Jeans

- ▶ Para λ→∞: boa concordância entre teoria e experiência
- Para λ→0 : grandes diferenças

Pior ainda:

A lei de Rayleigh-Jeans prevê que a energia emitida por um corpo negro tende para infinito quando $\lambda \rightarrow 0$.

A este resultado deu-se o nome "catástrofe do ultravioleto".

A teoria de Planck

- Na teoria clássica, cada modo de oscilação das ondas estacionárias e.m., em equilíbrio térmico, tem a mesma energia média: k_BT (contém um fator 2 devido às duas polarizações).
- ▶ Quando $\lambda \rightarrow 0$, o número de modos num intervalo $d\lambda$ tende para infinito.
- ▶ Isto é a origem da divergência da intensidade na fórmula de Rayleigh-Jeans.

Max Planck (1900) propôs uma teoria para explicar o espectro da radiação do corpo negro:

Planck admitiu que

A energia dos osciladores nas paredes, que absorvem e emitem radiação, é quantizada.

$$E_n = nhf$$

$$n = 1, 2, 3, \dots$$

As energias possíveis dum oscilador com frequência f

h ... constante de Planck

A cada valor de n corresponde um estado quântico diferente.

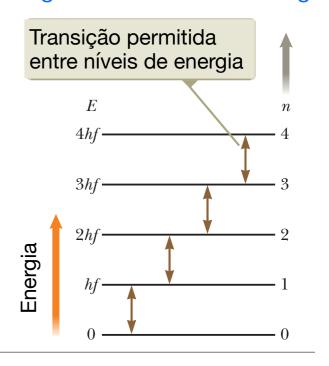
Um oscilador absorve ou emite energia em transições entre estados quânticos diferentes.

A diferença das energias dos estados é emitida em forma de um quantum de energia.

$$E = hf$$

Energia dum quantum de radiação

Diagrama de níveis de energia



A teoria de Planck

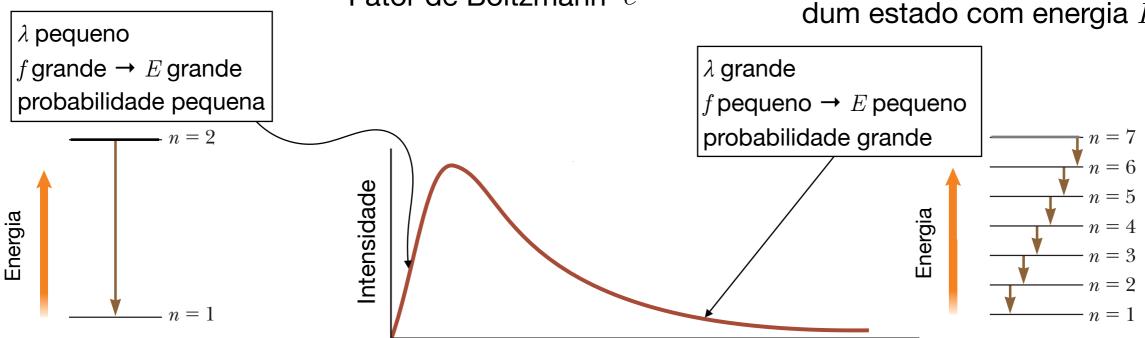
Como é que esta teoria consegue evitar a catástrofe do ultravioleto?

► A energia média dum modo de oscilação (onda estacionária com determinado c.d.o.) é a diferença média entre os níveis de energia ponderada pela probabilidade da sua emissão

pelos osciladores.

Fator de Boltzmann e^{-E/k_BT}

Probabilidade da ocupação dum estado com energia E=nhf



$$I(\lambda, T) = \frac{2\pi hc^2}{\lambda^5 \left(e^{hc/\lambda k_B T} - 1\right)}$$

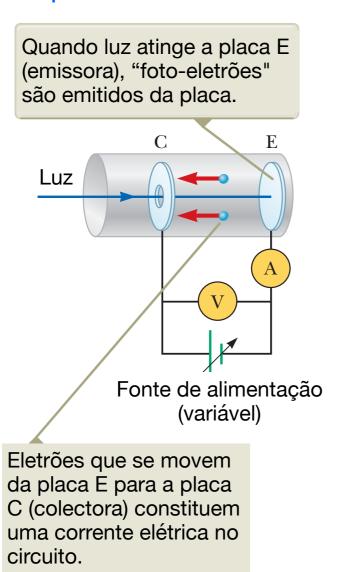
$$h = 6.626 \times 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s}$$

A fórmula de Planck (concorda muito bem com os dados)

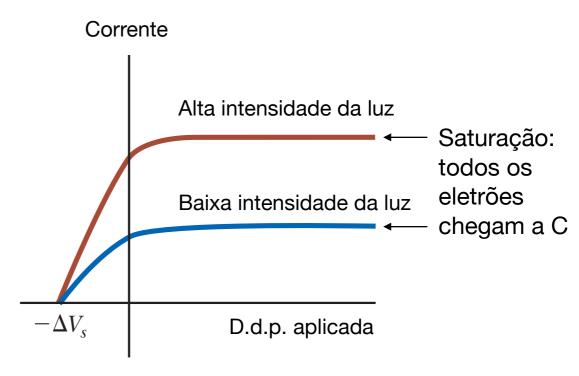
A constante de Planck (ajustada para reproduzir os dados)

No final do século XIX descobriu-se (acidentalmente) que luz ultravioleta incidente a uma placa metálica é capaz de a "electrizar", i.e., a placa torna-se eletricamente carregada.

Dispositivo para estudar o efeito fotoelétrico



Resultado de medições

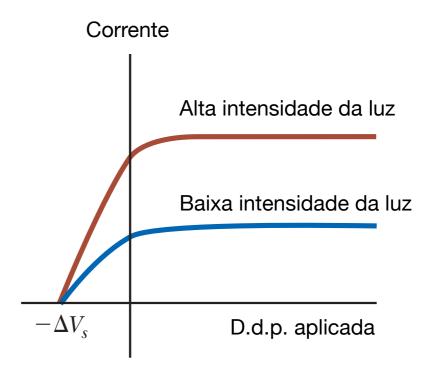


- ► Maior intensidade da luz: mais eletrões são emitidos.
- ► D.d.p. positiva: C atrai eletrões, muitos eletrões emitidos por E chegam a C (até a saturação)
- ► D.d.p. negativa: C repele eletrões, parte dos eletrões emitidos por E não chegam a C.
- ► D.d.p. = $-\Delta V_s$: até os eletrões mais energéticos não chegam a C ("stopping potential").

A energia cinética máxima dos eletrões é $K_{\mathrm{max}} = e\Delta V_s$

A medição de ΔV_s permite então determinar $K_{\rm max}$.

Resultado de medições



Problemas:

► Teoria clássica: energia é absorvida pelos eletrões de modo contínuo. K_{max} devia aumentar com a intensidade da luz.

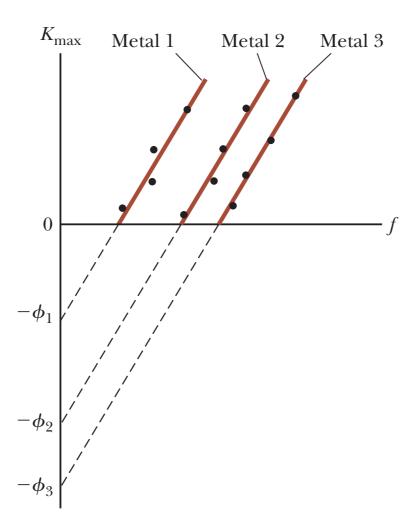
Experiência: K_{max} é independente da intensidade da luz.

► Teoria clássica: quando a intensidade da luz é baixa, algum tempo devia passar até os eletrões têm absorvido energia suficiente para escapar do metal.

Experiência: eletrões são emitidos imediatamente (< 10⁻⁹ s) após iluminação do metal, mesmo com luz de baixa intensidade.

Mais problemas:

- ► Teoria clássica: eletrões deviam ser emitidos para qualquer frequência da luz, se a intensidade for suficiente.
 - Experiência: existe uma frequência limiar (cujo valor depende do material), abaixo da qual nenhum eletrão é emitido, mesmo para luz com grande intensidade.
- ► Teoria clássica: K_{max} é independente da frequência da luz, depende apenas da intensidade. Experiência: K_{max} aumenta com a frequência da luz, não depende da intensidade.



A explicação do efeito fotoelétrico por Einstein (1905):

- ► Luz emitida por qualquer fonte consiste num fluxo de quanta, mais tarde chamados fotões. (Extensão das ideias de Planck.)
- ▶ Cada fotão tem a energia E = hf e a velocidade $c = 3.00 \times 10^8$ m/s (no vazio).
- ► Na absorção de luz por um eletrão, é um único fotão que transfere toda a sua energia para o eletrão (não é um processo contínuo).
- ▶ Uma maior intensidade de luz significa um fluxo de mais fotões por unidade de tempo.

$$K_{\text{max}} = hf - \phi$$

 ϕ para alguns metais

Metal	ϕ (eV)
Na	2.46
Al	4.08
Fe	4.50
Cu	4.70
Zn	4.31
Ag	4.73
Pt	6.35
Pb	4.14

A energia cinética máxima de eletrões que conseguem sair do metal (sem perder mais energia no caminho em colisões com átomos ou outros eletrões)

 ϕ é chamada a "função de trabalho"

$$1 \text{ eV} = 1.602 \times 10^{-19} \text{ J}$$

Como é que a teoria de Einstein resolve os problemas encontrados:

Experiência: K_{max} é independente da intensidade da luz.

Teoria: $K_{\text{max}} = hf - \phi$ é independente da intensidade da luz.

► Experiência: eletrões são emitidos imediatamente (< 10⁻⁹ s) após iluminação do metal, mesmo com luz de baixa intensidade.

Teoria: quando um fotão é absorvido, o eletrão é emitido instantaneamente.

- Experiência: existe uma frequência limiar (cujo valor depende do material), abaixo da qual nenhum eletrão é emitido, mesmo para luz com grande intensidade.
 Teoria: um fotão tem de ter uma energia mínima igual a φ (→ frequência mínima) para a emissão dum fotão. Fotões com menor energia (mesmo muitos) não têm efeito.
- Experiência: K_{max} aumenta com a frequência da luz, não depende da intensidade. Teoria: um fotão com maior frequência tem mais energia, por isso eletrões com maior energia cinética são emitidos.

Frequência de corte: $f_c=\frac{\phi}{h}$ Comprimento de onda de corte: $\lambda_c=\frac{c}{f_c}=\frac{c}{\phi/h}=\frac{hc}{\phi}$ É útil usar o valor $hc=1240~{\rm eV\cdot nm}$

Existem muitas aplicações do efeito fotoelétrico: foto-multiplicadores, CCD's, ...

O efeito de Compton

Da teoria de Einstein sabemos a relação entre momento linear e energia duma partícula.

$$E = \sqrt{p^2c^2 + m^2c^4}$$

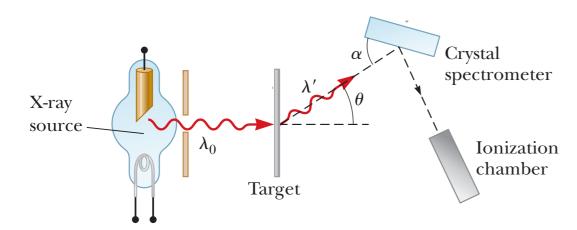
Para partículas sem massa:
$$m=0 \longrightarrow E=pc \longrightarrow p=\frac{E}{c}$$

Energia dum fotão: E = hf

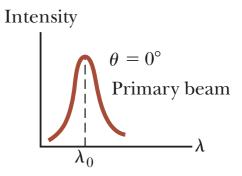
Momento linear dum fotão: $p = \frac{hf}{c} = \frac{h}{\lambda}$

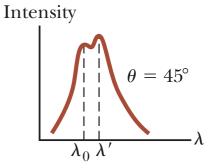
É possível verificar se um fotão realmente tem este momento linear?

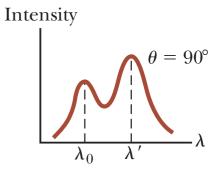
Arthur Compton (1922) efetuou uma série de experiências em que mostrou que a teoria clássica da luz não consegue explicar a dispersão de raios-X de eletrões.

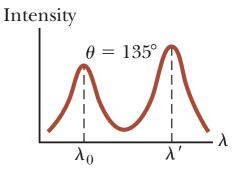


A teoria clássica prevê uma distribuição de frequências f' (devido ao efeito de Doppler na absorção e re-emissão da radiação por eletrões em movimento)





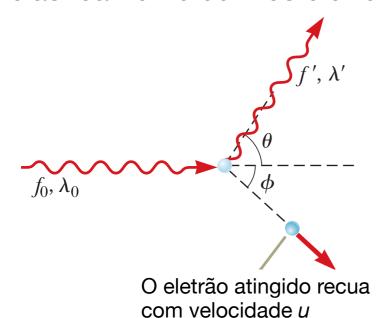




Observação: um valor λ ' para cada ângulo θ .

O efeito de Compton

Para explicar estas observações, Compton tratou luz como partículas que colidem elasticamente com os eletrões do alvo.



Componente x:

Componente y:

Conservação da energia cinética

$$\frac{hc}{\lambda_0} = \frac{hc}{\lambda'} + K_e$$

$$\frac{hc}{\lambda_0} = \frac{hc}{\lambda'} + (\gamma - 1)m_ec^2 \qquad (1) \qquad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - u^2/c^2}}$$

Conservação do momento linear

$$\frac{h}{\lambda_0} = \frac{h}{\lambda'} \cos \theta + \gamma m_e u \cos \phi \qquad (2)$$

$$0 = \frac{h}{\lambda'} \operatorname{sen} \theta - \gamma m_e u \operatorname{sen} \phi \qquad (3)$$

Das equações (1), (2) e (3) podemos eliminar u e ϕ , o que resulta em

$$\lambda' - \lambda_0 = \frac{h}{m_e c} (1 - \cos \theta)$$

$$\lambda_C = \frac{h}{m_e c} = 0.00243 \text{ nm}$$

O comprimento de onde de Compton do eletrão

O desvio de Compton

Concorda com as observações!

Um fotão comporta-se realmente como uma partícula na dispersão de Compton.