

# Capitolo 10

## Quanti e onde

**Soluzione 10.1** Usiamo la formula  $hf = \Delta E$  con

$$\Delta E = E_1 \left( \frac{1}{3^2} - \frac{1}{6^2} \right)$$

Quindi

$$f = \frac{E_1}{h} \left( \frac{1}{3^2} - \frac{1}{6^2} \right) \sim 2.7 \cdot 10^{14} Hz$$

Quindi la radiazione emessa non è nello spettro visibile, essendo nell'infrarosso.

**Soluzione 10.2** Si ha

$$r_n = n^2 \left( \frac{4\pi\epsilon_0\hbar^2}{e^2m} \right)$$

Dunque

$$\frac{r_n}{r_m} = \frac{n^2}{m^2} = \frac{36}{9} = 4$$

Dunque il livello  $n = 6$  è ben 4 volte più distante dal nucleo rispetto a  $m = 3$ . D'altra parte

$$mr_n v_n = n\hbar$$

$$mr_m v_m = m\hbar$$

Facendo il rapporto

$$\frac{v_n r_n}{v_m r_m} = \frac{n}{m}$$

quindi sostituendo

$$\frac{v_n n^2}{v_m m^2} = \frac{n}{m}$$

ovvero

$$\frac{v_n}{v_m} = \frac{m}{n} = \frac{3}{6} = \frac{1}{2}$$

Quindi la velocità nel livello  $n = 6$  è la metà della velocità nel livello  $m = 3$ .

**Soluzione 10.3** Dobbiamo calcolare

$$P = \int_0^{L/3} \psi_1^2(x) = \frac{2}{L} \int_0^{L/3} \sin^2\left(\frac{\pi}{L}x\right) dx$$

Facendo il cambio di variabile

$$u = \frac{\pi}{L}x$$

trasformiamo l'integrale in

$$P = \frac{2}{\pi} \int_0^{\pi/3} \sin^2(u) du$$

Che risolviamo di nuovo sostituendo

$$\sin^2 u = \frac{1 - \cos(2u)}{2}$$

Per ottenere

$$P = \frac{1}{\pi} \int_0^{\pi/3} (1 - \cos(2u)) du = \frac{1}{\pi} \left( u - \frac{1}{2} \sin(2u) \right) \Big|_0^{\pi/3}$$

per cui

$$P = \frac{1}{\pi} \left( \frac{\pi}{3} - \frac{\sqrt{3}}{2} \right) = \frac{1}{3} - \frac{\sqrt{3}}{2\pi} \sim 5\%$$

**Soluzione 10.4** Si ha

$$E = \frac{n^2 \pi^2 \hbar^2}{2mL^2}$$

dunque

$$E_{n+1} - E_n = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2} [(n+1)^2 - n^2] = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2} (2n+1)$$

Per  $n = 3$  si trova

$$\Delta E = 1.5 \text{ eV} (2(3) + 1) = 10.5 \text{ eV}$$

La luce emessa sar  di frequenza

$$f = \frac{\Delta E}{h} = \frac{10.5 \text{ eV}}{4.135 \cdot 10^{-15} \text{ eV} \cdot \text{s}} = 25.3 \cdot 10^{14} \text{ Hz}$$

L'emissione   circa nell'ultravioletto, visibile da alcuni insetti.

Se invece  $E = 2 \text{ MeV}$  basta moltiplicare il risultato precedente per  $\frac{2 \cdot 10^6}{1.5}$ , ottenendo

$$f = 33.7 \cdot 10^{20} \text{ Hz} \sim 3 \cdot 10^{21} \text{ Hz}$$

Questi sono raggi gamma molto energetici: le energie sono quelle del livello nucleare, quindi il modello della particella in una scatola   una rozza prima approssimazione per descrivere i livelli nucleari.

**Soluzione 10.5** *Calcoliamo*

$$\langle x \rangle = \int_0^L x |\psi(x)|^2 dx = \frac{2}{L} \int_0^L x \sin^2\left(\frac{n\pi}{L}x\right) dx$$

*Cambiando variabile*

$$\frac{n\pi}{L}x = u$$

*si ha*

$$\langle x \rangle = \frac{2L}{(n\pi)^2} \int_0^{n\pi} u \sin^2(u) du$$

*e al solito usiamo*

$$\sin^2(u) = \frac{1 - \cos(2u)}{2}$$

*per cui*

$$\langle x \rangle = \frac{L}{(n\pi)^2} \int_0^{n\pi} u du - \frac{L}{(n\pi)^2} \int_0^{n\pi} u \cos(2u) du$$

*Il secondo integrale si fa per parti*

$$\int_0^{n\pi} u \cos(2u) du = \underbrace{\frac{1}{2}u \sin(2u)}_{\text{zero}} \Big|_0^{n\pi} - \frac{1}{2} \underbrace{\int_0^{n\pi} \cos(2u) du}_{\text{zero}}$$

*Dunque*

$$\langle x \rangle = \frac{L}{(n\pi)^2} \int_0^{n\pi} u du = \frac{L}{(n\pi)^2} \frac{(n\pi)^2}{2} = \frac{L}{2}$$

*Come potevamo aspettarci, la particella sta in media al centro della scatola, per simmetria. Il risultato non dipende dal livello.*