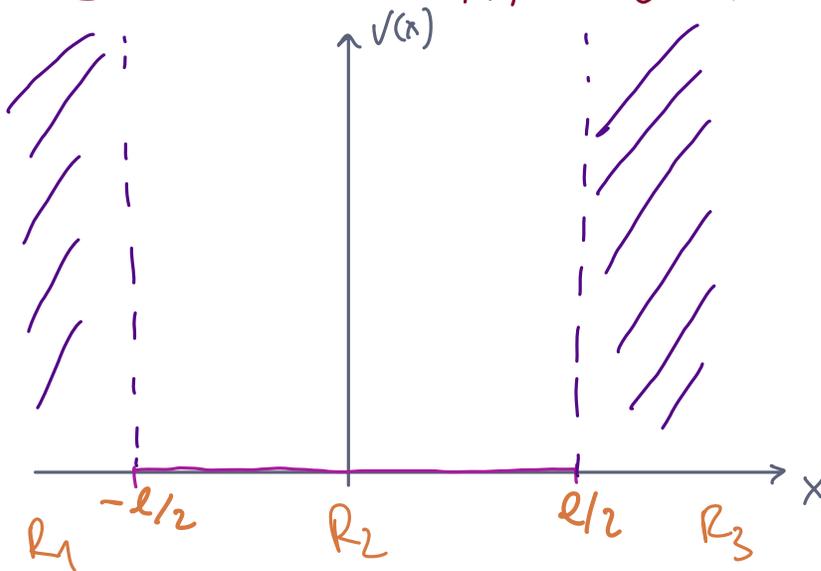


# BUCA RETTANGOLARE INFINITA



Il potenziale ha una DISCONTINUITA' INFINITA in  $x = -l/2$  e  $x = l/2$

↓  
 $\psi_E(x)$  è continua in questi due punti, ma non necessariamente derivabile

$$\psi_E'' = \frac{2m}{\hbar^2} (V(x) - E) \psi_E(x)$$

$R_1$ ) Qui l'eq. diventa  $\psi_E'' = \Omega^2 \psi_E(x)$  con  $\Omega \rightarrow \infty$  ( $\Omega$  cost.)  
 $\Rightarrow \psi_E(x) = A e^{\Omega x} + B e^{-\Omega x} \rightarrow B$  dev'essere nullo, altrimenti fuori, esplosa a  $x \rightarrow -\infty$  diventando non-accettabile  $\rightarrow$

$$\rightarrow \psi_E(x) = A e^{\Omega x} \xrightarrow{\Omega \rightarrow \infty} 0 \Rightarrow \psi_E^{(1)}(x) = 0 \quad x \in R_1$$

$R_3$ ) Analogamente a  $R_1$ :  $\psi_E^{(3)}(x) = 0 \quad x \in R_3$

$R_2$ ) L'equazione è  $\psi_E'' = -\frac{2mE}{\hbar^2} \psi_E$ . Definiamo  $K \equiv \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}}$ . La sol. c'

$$\psi_E^{(2)}(x) = c^+ e^{ikx} + c^- e^{-ikx} \quad x \in R_2.$$

CONDIZIONI DI RACCORDO ( $\psi_E$  continue in  $x = \pm l/2$ ):

$$\left. \begin{aligned} \psi_E^{(2)}(-l/2) &= \psi_E^{(1)}(-l/2) \\ \psi_E^{(2)}(l/2) &= \psi_E^{(3)}(l/2) \end{aligned} \right\} \begin{cases} c^+ e^{-ikl/2} + c^- e^{ikl/2} = 0 \\ c^+ e^{ikl/2} + c^- e^{-ikl/2} = 0 \end{cases}$$

2 eq. (lineari omogenee) in 2 incognite  $c^+, c^-$ .

Sistema lineare omogeneo nelle incognite  $c^+, c^-$ :

$$M \begin{pmatrix} c^+ \\ c^- \end{pmatrix} \equiv \begin{pmatrix} e^{-ikl/2} & e^{ikl/2} \\ e^{ikl/2} & e^{-ikl/2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} c^+ \\ c^- \end{pmatrix} = 0$$

ha solut.  $(c^+, c^-) \neq (0, 0)$  solo se la matrice  $M$   
 ha rango minore di 2 (cioè se  $\det M = 0$ )

$$\det M = \begin{vmatrix} e^{-ikl} & -e^{ikl} \\ e^{ikl} & e^{-ikl} \end{vmatrix} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow e^{2ikl} = 1 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 2ikl = 2in\pi \quad n \in \mathbb{N} \quad \left( \text{vedremo poi che } n \rightarrow -n \text{ non cambia l'autostato} \right)$$

$$\Rightarrow \boxed{K_n = \frac{n\pi}{l}} \rightsquigarrow \text{ Questa è una condizione sull'Energia } E. \text{ Infatti: } K^2 = \frac{2mE}{\hbar^2}$$

$$\hookrightarrow \frac{2mEl^2}{\hbar^2} = n^2\pi^2 \Rightarrow E_n = \frac{\hbar^2\pi^2 n^2}{2ml^2} \quad n \in \mathbb{N}^+$$

possibili valori dell'eu.

con  $n \neq 0$

(altrimenti  $K=0$  e  $\psi_{E=0}^{(2)} = 0 \quad \forall x \in \mathbb{R}_l$ )

$$kl = n\pi \Rightarrow e^{ikl} = e^{i\pi n} = \begin{cases} 1 & n \text{ pari} \\ -1 & n \text{ dispari} \end{cases}$$

Risolubiamo ora il sistema lineare, in  $p_n = \frac{n\pi\hbar}{l}$

$$\begin{pmatrix} e^{-ik_n l/2} & e^{ik_n l/2} \\ e^{ik_n l/2} & e^{-ik_n l/2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} c^+ \\ c^- \end{pmatrix} = 0$$

$$| \quad e^{ik_n l} = e^{i\pi n}$$

$$\begin{pmatrix} e^{-i\pi n/2} & e^{i\pi n/2} \\ e^{i\pi n/2} & e^{-i\pi n/2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} c^+ \\ c^- \end{pmatrix} = 0$$

$\bar{e}$  equivalente

qta riga dipende lin. dalle prima nige

$$\begin{pmatrix} 1 & e^{i\pi n} \\ e^{i\pi n} & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} c^+ \\ c^- \end{pmatrix} \rightarrow e^+ + e^{i\pi n} c^- = 0$$

$$\downarrow$$

$$c^+ + (-1)^n c^- = 0$$

n pari :  $c^- = -c^+$   $\underline{n = 2m}$

$$\psi_{2m}(x) = c^+ \left( e^{ik_n x} - e^{-ik_n x} \right) = \left( k_n = \frac{n\pi}{l} \right)$$

$$= 2ic^+ \operatorname{sen}(k_n x) = 2ic^+ \operatorname{sen}\left(\frac{2m\pi x}{l}\right) \quad m \neq 0$$

DISPARI ( $x \rightarrow -x$ )

n dispari :  $c^- = c^+$   $\underline{n = 2m+1}$

$$\psi_{2m+1}(x) = c^+ \left( e^{ik_m x} + e^{-ik_m x} \right)$$

$$= 2c^+ \cos(k_m x) = 2c^+ \cos\left(\frac{(2m+1)\pi x}{l}\right)$$

PARI ( $x \rightarrow -x$ )

Calcoliamo valore di  $c^+$  affinché le funt. siano NORMALIZZATE:

$$1 = \|\psi_{2m}\|^2 = 4|c^+|^2 \int_{-l/2}^{l/2} \operatorname{sen}^2\left(\frac{2m\pi x}{l}\right) dx = 2|c^+|^2 \int_{-l/2}^{l/2} (1 - \cos\left(\frac{4m\pi x}{l}\right)) dx =$$

$$= 2|c^+|^2 \left( l - \frac{l}{4m\pi} \operatorname{sen}\left(\frac{4m\pi x}{l}\right) \Big|_{-l/2}^{l/2} \right) = 2l|c^+|^2$$

$\Rightarrow c^+ = \frac{-i}{(2l)^{1/2}}$  a meno di una fase arbitraria. Quindi la funt. normalizzata è:

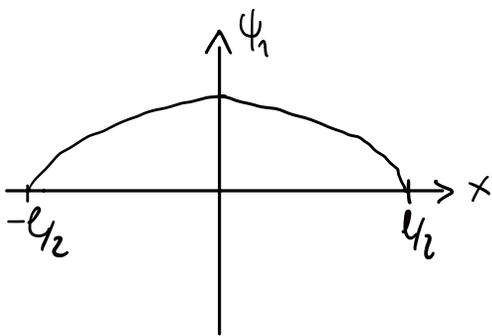
$$\psi_{2m}(x) = \left(\frac{2}{l}\right)^{1/2} \operatorname{sen}\left(\frac{2m\pi x}{l}\right)$$

Analogamente, la funzione con  $n = 2m+1$  normalizzata è

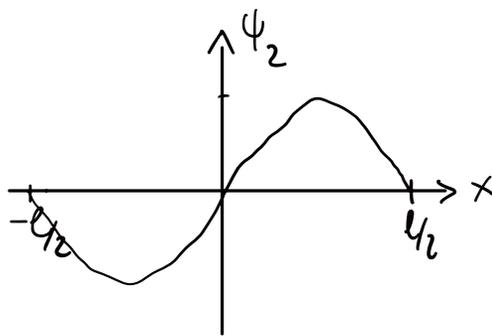
$$\psi_{2m+1}(x) = \left(\frac{2}{l}\right)^{1/2} \cos\left(\frac{(2m+1)\pi x}{l}\right)$$

Esempi

$n=1$



$n=2$



Spettro dell'eu.  $\bar{e}$  DISCRETO :

- Per ogni valore  $E_n$  dell'energia trova (LIVELLO ENERGETICO  $\bar{e}$  NON-DEGENERE) una sola autofunz. (autostato)
- Le autofunzioni  $\in L^2(\mathbb{R}) \Rightarrow$  possono rappresentare stati del sistema.
- Le autofunzioni sono REALI (a meno di un fattore complesso cost.)
- Le autofunzioni hanno PARITÀ DEFINITA ( $V(-x) = V(x)$ )
- Lo spettro  $\bar{e}$  limitato inferiormente ( $V(x) \geq 0 \Rightarrow E > 0$ ) il livello energetico di minima energia è

$$E_1 = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ml^2}$$

← AUTOSTATO CORRISPONDENTE è detto STATO FONDAMENTALE

$\leadsto$  in particolare la particella non può avere eu. nulla; questo lo si può ricavare dal principio di indeterminazione di Heisenberg  $\Delta x \cdot \Delta p \geq \frac{\hbar}{2}$

In questo problema

$$\Delta x_{\max} = l$$

↓

$$\Delta p_{\min} = \frac{\hbar}{2l}$$

$$\leadsto E = \frac{p^2}{2m} \gtrsim \frac{\hbar^2}{4ml^2}$$

Calcoliamo i valori medi di  $X$  e  $P$  negli autostati

Ricordiamo che  $\psi_n(x)$  ha parità definita, quindi:

$$1) |\psi_n(x)|^2 \text{ è una funz. pari} \Rightarrow \langle X \rangle_{\psi_n} = \int_{-l/2}^{l/2} x |\psi_n(x)|^2 dx = 0$$

$$2) \frac{d\psi_n(x)}{dx} \text{ ha parità opposta a } \psi_n(x) \Rightarrow \psi_n^\dagger \frac{d\psi_n}{dx} \text{ è dispari}$$

$$\Rightarrow \langle P \rangle_{\psi_n} = \int_{-l/2}^{l/2} \psi_n^\dagger \frac{\hbar d\psi_n}{i dx} dx = 0$$

Per quanto riguarda la varianza  $\Delta X = \langle X^2 \rangle_{\psi_n} - \langle X \rangle_{\psi_n}^2$ , ci serve calcolare integrali del tipo  $\int x^2 \sin^2(\frac{\alpha x}{2})$  e  $\int x^2 \cos^2(\frac{\alpha x}{2})$ :

$$\int_{-l/2}^{l/2} x^2 \frac{\sin^2(\frac{\alpha x}{2})}{\cos^2(\frac{\alpha x}{2})} dx = \int_{-l/2}^{l/2} x^2 \frac{1 - \cos \alpha x}{2} dx = \frac{x^3}{3} \Big|_{-l/2}^{l/2} - \frac{1}{2} \int_{-l/2}^{l/2} x^2 \cos(\alpha x) dx$$

$$\int x^2 \cos \alpha x dx = \frac{1}{\alpha} \int x^2 \frac{d \sin(\alpha x)}{dx} dx = -\frac{1}{\alpha} \int 2x \sin(\alpha x) dx + \frac{2}{\alpha} \frac{l^2}{4} \sin(\frac{\alpha l}{2})$$

$$= \frac{2}{\alpha^2} \int x \frac{d \cos(\alpha x)}{dx} dx + \frac{l^2}{2\alpha} \sin(\frac{\alpha l}{2}) = -\frac{2}{\alpha^2} \int \cos \alpha x dx - \frac{4}{\alpha^2} \sin(\frac{\alpha l}{2}) + \frac{2l}{\alpha^2} \cos(\frac{\alpha l}{2}) + \frac{l^2}{2\alpha} \sin(\frac{\alpha l}{2})$$

$$= \frac{l^3}{12} + \left( -\frac{2}{\alpha^2} \sin(\frac{\alpha l}{2}) + \frac{l}{\alpha^2} \cos(\frac{\alpha l}{2}) + \frac{l^2}{4\alpha} \sin(\frac{\alpha l}{2}) \right)$$

$$\left. \begin{array}{l} \psi_{2m} \rightarrow \alpha = \frac{4m\pi}{l} \Rightarrow \frac{\alpha l}{2} = 2m\pi \\ \psi_{2m+1} \rightarrow \alpha = \frac{2(2m+1)\pi}{l} \Rightarrow \frac{\alpha l}{2} = (2m+1)\pi \end{array} \right\} \Rightarrow = \frac{l^3}{12} + \frac{l^3}{4m^2\pi^2} = l^3 \left( \frac{1}{12} + \frac{1}{4m^2\pi^2} \right)$$

$$\langle X^2 \rangle_{\psi_n} = 2l^2 \left( \frac{1}{12} + \frac{1}{4m^2\pi^2} \right) \equiv \Delta X^2_{\psi_n}$$

Oppure possiamo calcolare la probabilità che la particella si trovi a destra, cioè  $x \in [0, l/2]$

Facciamo  $\psi_{2m} = 2|c^+| \text{sen} \left( \frac{2m\pi x}{l} \right)$ .

- Fissiamo  $c^+$  in modo che  $\psi_{2m}$  sia normalizzato:

$$\|\psi_{2m}\|^2 = 4|c^+|^2 \int_{-l/2}^{l/2} \text{sen}^2 \left( \frac{2m\pi x}{l} \right) dx = 2|c^+|^2 \int_{-l/2}^{l/2} \left( 1 - \cos \left( \frac{4m\pi x}{l} \right) \right) dx$$

$$= 2|c^+|^2 l \Rightarrow c^+ = \frac{l}{(2l)^{1/2}} \quad \text{a meno di una fase irrilevante}$$

$$\psi_{2m} = \left( \frac{2}{l} \right)^{1/2} \text{sen} \left( \frac{2m\pi x}{l} \right)$$

$$\text{Prob}(x \in [0, l/2]) = \int_0^{l/2} \left( \frac{2}{l} \right) \text{sen}^2 \left( \frac{2m\pi x}{l} \right) dx = \frac{1}{l} \int_0^{l/2} \left( 1 - \cos \left( \frac{4m\pi x}{l} \right) \right) dx =$$

$$= \frac{1}{2}$$

# MISURE di ENERGIA in AUTOSTATI di $\hat{H}$

Dato un sistema come qlo appena studiato, con  $\hat{H}$  a spettro discreto, autovalori  $E_n$ , e relativi autostati  $\psi_n$ , possiamo calcolare la distribuzione di misure di Energia nello stato  $\psi_n$ .

- Valore medio di  $H$ :

$$\langle H \rangle_{\psi_n} = (\psi_n, \hat{H} \psi_n) = (\psi_n, E_n \psi_n) = E_n \|\psi_n\|^2 = E_n$$

$\psi_n$  normalizzato.

- Valore medio di  $H^2$ :

$$\langle H^2 \rangle_{\psi_n} = (\psi_n, \hat{H}^2 \psi_n) = (\psi_n, E_n \hat{H} \psi_n) = (\psi_n, E_n^2 \psi_n) = E_n^2$$

- Varianza:

$$\Delta H = \sqrt{\langle H^2 \rangle - \langle H \rangle^2} = \sqrt{E_n^2 - (E_n)^2} = 0$$

$\Rightarrow$  Se il sistema è nell'autostato  $\psi_n$  di  $\hat{H}$ , una misura di  $H$  darà con PROBABILITÀ 1 il risultato  $E_n$ .