

Meccanica Quantistica II

Prof. Mauro Villa

Dettaglio del corso - II

- Stati liberi e stati legati
 - Eq. di Schroedinger con potenziale
 - Casi unidimensionali:
 - Stati stazionari;
 - buca di potenziale infinita
 - buca di potenziale finito
 - Oscillatore armonico

 - barriera di potenziale (step singolo e doppio)
 - effetto tunnel
 - Esempi: microscopia ad effetto tunnel, decadimenti beta, fusione nucleare
- L'atomo di idrogeno
 - Problemi in 3 dimensioni
 - Livelli energetici, numeri quantici
- Spin e fisica atomica
 - Spin ed elettroni in un campo B
 - Spin e statistica
 - Interazione spin orbita e doppietti spettrali

Materiale didattico e testi

- Quanto già presentato dal Prof. Massa
- Halliday-Resnik, *Meccanica Quantistica*, CEA
- Max Born, *Fisica Atomica*, Boringhieri

- Lucidi ed altro materiale in ISHTAR:
- [http://ishtar.df.unibo.it/Uni/bo/ingegneria/all/
/villa/stuff/2005/LS/FisicaModerna.html](http://ishtar.df.unibo.it/Uni/bo/ingegneria/all/villa/stuff/2005/LS/FisicaModerna.html)

Prima parte: Stati legati

- Equazione di Schrödinger con potenziale
- Soluzioni all'eq. di Schrödinger: stati stazionari
- Normalizzazione e continuità delle funzioni d'onda
- Esempio I: buca di potenziale infinita

- Grandezze fisiche: operatori ed incertezze; osservabili
- Esempio II: buca di potenziale finita
- Esempio III: Forza elastica / Oscillatore armonico
- Sovrapposizione ed evoluzione di stati
- Principio di corrispondenza: M. Quantistica \leftrightarrow M. Classica

Equazione di Schrödinger (particella libera)

Eq per la particella libera (1D):
$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi(x,t)}{\partial x^2} = i\hbar \frac{\partial \psi(x,t)}{\partial t}$$

Caratteristiche principali:

eq differenziale *lineare* su quantità energetiche

Vale il ***Principio di sovrapposizione***:

$$\psi_1; \psi_2 \text{ soluzioni} \Rightarrow \psi = a\psi_1 + b\psi_2 \text{ soluzione}$$

La soluzione $\psi(x,t) = Ae^{i(kx-\omega t)}$ rappresenta un'onda piana.

Sostituendo nella equazione di Schrödinger, si ottiene

$$\left. \begin{array}{l} \frac{\hbar^2 k^2}{2m} = \hbar\omega \\ \text{e quindi, utilizzando} \end{array} \right\} \begin{array}{l} E = \hbar\omega \\ p = \hbar k \end{array} \Rightarrow (K \equiv) \frac{p^2}{2m} = E$$

che rispecchia la proprietà della particella libera

(non soggetta a forze, e quindi senza energia potenziale).

Eq. di Schrödinger con potenziale

- In meccanica classica l'equazione energetica di riferimento è'

$$E = \frac{1}{2}mv^2 + U(x) = \frac{p^2}{2m} + U(x)$$

- Una naturale estensione dell'equazione di Schrödinger in presenza di potenziali è quindi:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi(x,t)}{\partial x^2} + U(x)\Psi(x,t) = i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t}$$

- Il principio di corrispondenza MC \leftrightarrow MQ è così soddisfatto

In MC, il *moto di un corpo* è determinato sulla base delle equazioni cardinali della meccanica: eq. sulle forze e sui momenti delle forze.

In MQ, lo *stato di un sistema* (Ψ) è determinato sulla base dell'equazione di Schrödinger: trovare la $\Psi(x,y)$ conoscendo la $U(x)$

Soluzioni all'eq. di Schrödinger: stati stazionari (I)

L'eq. di Schrödinger è una eq *lineare* alle derivate parziali in $\Psi(x,t)$ che si risolve in diversi passi.

Conseguenze della linearità:

$$\psi_1; \psi_2 \text{ soluzioni} \Rightarrow \psi = a\psi_1 + b\psi_2 \text{ soluzione}$$

Come trovo una prima soluzione?

Ipotesi. Separazione delle variabili: $\Psi(x,t) = \psi(x)\varphi(t)$

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\varphi(t)\frac{\partial^2\psi(x)}{\partial x^2} + U(x)\psi(x)\varphi(t) = i\hbar\psi(x)\frac{\partial\varphi(t)}{\partial t}$$

$\psi(x)$ parte spaziale
 $\varphi(t)$ parte temporale

Infine divido tutto per $\psi(x)\varphi(t)$:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{1}{\psi(x)}\frac{\partial^2\psi(x)}{\partial x^2} + U(x) = i\hbar\frac{1}{\varphi(t)}\frac{\partial\varphi(t)}{\partial t} = C = \text{costante}$$

**C non dipende
da x o da t**

Stati stazionari: II - parte temporale $\varphi(t)$

Iniziamo ad analizzare la parte temporale.

Si tratta di una eq differenziale lineare al primo ordine:

$$i\hbar \frac{1}{\varphi(t)} \frac{\partial \varphi(t)}{\partial t} = C \rightarrow \frac{d\varphi(t)}{dt} = -i \frac{C}{\hbar} \varphi(t)$$

Notare il cambio
 $\partial \rightarrow d$

La cui soluzione è facile: $\phi(t) = Ae^{-i(C/\hbar)t}$

Si tratta della parte temporale dell'equazione delle onde.

Questa soluzione ha una pulsazione data da: $\omega = C / \hbar$

E quindi una energia E data da : $E = \hbar\omega = C$

La costante C ha le dimensioni dell'energia (verificare!) e rappresenta l'energia associata ad una determinata funzione d'onda. Nel processo di separazione delle variabili abbiamo imposto che l'energia del sistema sia ben definita!

Stati stazionari: III – definizione ed energia

Proprietà principale degli stati ad energia E definita:

$$\Psi(x, t) = \psi(x)\varphi(t) = \psi(x)e^{-iEt/\hbar}$$

Notare l'assenza di A

La densità di probabilità non dipende dal tempo:

$$P(x, t) = \Psi^*(x, t)\Psi(x, t) = [\psi^*(x)e^{+iEt/\hbar}][\psi(x)e^{-iEt/\hbar}] = \psi^*(x)\psi(x) = P(x)$$

Poiché la probabilità $P(x, t)$ non varia con t , lo stato *osservabile* del sistema non varia nel tempo. Tali stati quantistici sono detti

stati stazionari.

Per tali stati l'energia E è nota con precisione. Per il principio di indeterminazione di Heisenberg, in tali stati il tempo è una quantità non determinabile: $\Delta E \Delta t > \hbar / 2$

Stati stazionari: IV – parte spaziale $\psi(x)$

Riprendiamo l'eq di Schrödinger e sostituiamo la $\varphi(t)$:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \varphi(t) \frac{\partial^2 \psi(x)}{\partial x^2} + U(x) \psi(x) \varphi(t) = \psi(x) i\hbar \frac{\partial \varphi(t)}{\partial t} = E \psi(x) \varphi(t)$$

Dopo alcuni passaggi si perviene *all'equazione di Schrödinger indipendente dal tempo*:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 \psi(x)}{dx^2} + U(x) \psi(x) = E \psi(x)$$

Caratteristiche: eq differenziale lineare alle derivate seconde (no derivate parziali in 1D) senza termini complessi. La $\psi(x)$ può essere reale (ma ricordate che se $\psi(x)$ è una soluzione allora anche $a\psi(x)$ con a costante complessa lo è!)

Normalizzazione delle funzioni d'onda

Che significato **fisico** diamo all'ampiezza della funzione d'onda?

- Probabilità di trovare la particella in un intervallo di ampiezza dx :

$$P(x,t)dx = \psi^*(x)\psi(x)dx$$

- Certezza di trovare la particella da qualche parte:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \Psi^*(x,t)\Psi(x,t)dx = \int \psi^*(x)\psi(x)dx = 1$$

L'eq definisce la costante moltiplicativa della funzione d'onda. Solitamente si tratta di un numero definito a meno di una fase

ininfluente. Se $\psi(x)$ è soluzione norm. \rightarrow anche $\psi(x) e^{i\theta}$ lo è

Eccezione: onde piane. O non si fa la normalizzazione $\rightarrow \psi(x) = e^{ikx}$

o si normalizza in un "volume" (lunghezza) arbitrario (V)

$$P(V)=1 \rightarrow \psi(x) = e^{ikx} / \sqrt{V}$$

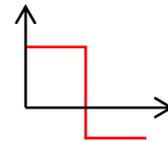
Continuità della funzione d'onda (I)

- Riscriviamo l'equazione di Schrödinger nella forma:

$$\frac{d^2\psi(x)}{dx^2} = \frac{2m}{\hbar^2} (U(x)\psi(x) - E\psi(x))$$

- Se $U(x)$ è una funzione continua e $\psi(x)$ è almeno una funzione C_0 ,
→ $\psi''(x)$ è continua, $\psi(x)$ è una funzione almeno C_2
- In generale, se $U(x)$ è una funzione C_n , allora $\psi(x)$ è una funzione C_{n+2}

- Se $U(x)$ presenta un salto finito,
allora la $\psi''(x)$ sarà discontinua, ma la $\psi'(x)$ sarà continua e così anche la $\psi(x)$



Continuità della funzione d'onda (II)

$$\frac{d^2\psi(x)}{dx^2} = \frac{2m}{\hbar^2} (U(x)\psi(x) - E\psi(x))$$

- Se $U(x)$ presenta un salto infinito, allora la $\psi''(x)$ sarà discontinua, così anche la $\psi'(x)$, ma la $\psi(x)$ sarà ancora continua.

$$U(x) = \begin{cases} +\infty & x < 0 \\ u & x > 0 \end{cases}$$

Regola generale: la $\psi(x)$ è sempre continua

La nostra prima soluzione: $\psi(x)=0$ per $x<0$

per $x > 0$: $\frac{d^2\psi(x)}{dx^2} = \frac{2m}{\hbar^2} (u - E)\psi(x) \rightarrow \psi(x) = A\sin(kx) + B\cos(kx)$

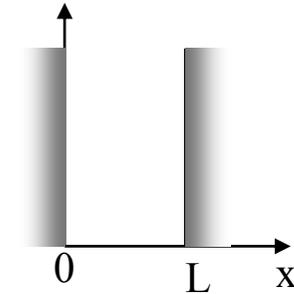
La continuità in $x=0$ ci impone: $\psi(0) = 0 = A\sin 0 + B\cos 0 = B \rightarrow B = 0$

per $x > 0$: $\psi(x) = A\sin(kx)$ con $k = \sqrt{2m(E - u)} / \hbar$

Esempio I: buca di potenziale infinita (I)

Determiniamo la funzione d'onda per un potenziale dato da:

$$U(x) = \begin{cases} +\infty & x < 0 & (I) \\ 0 & 0 < x < L & (II) \\ +\infty & x > L & (III) \end{cases} \quad \text{(buca di potenziale)}$$



Soluzione:
$$\frac{d^2\psi(x)}{dx^2} = \frac{2m}{\hbar^2} (U(x)\psi(x) - E\psi(x))$$

La nostra prima soluzione: $\psi_I(x) = 0$ per $x < 0$

e $\psi_{III}(x) = 0$ per $x > L$

La particella non può mai trovarsi a x negative, né a $x > L$

per $0 < x < L$:
$$\frac{d^2\psi(x)}{dx^2} = -\frac{2mE}{\hbar^2}\psi(x)$$

$$\rightarrow \psi_{II}(x) = A \sin(kx) + B \cos(kx) \quad \text{con} \quad k = \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}}$$

Esempio I: buca di potenziale infinita (II)

Nella regione II: $\psi_{II}(x) = A \sin(kx) + B \cos(kx)$

$A, B, E(k)$, incogniti. Richiedo la continuità per $x=0$:

per $x=0$, $\psi_I(0) = \psi_{II}(0) \rightarrow 0 = B$ $\psi_{II}(x) = A \sin(kx)$

Richiedo la continuità per $x=L$:

per $x=L$, $\psi_{II}(L) = \psi_{III}(L) \rightarrow A \sin kL = 0$

$\rightarrow A = 0$ oppure $kL = \pi n$ con n intero

$k = \frac{n\pi}{L} \rightarrow E = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2} n^2$ Solo certi valori di energia sono permessi;
L'energia è quantizzata

Normalizzazione: $\int_{-\infty}^{+\infty} \psi^*(x) \psi(x) dx = 1 \rightarrow \int_0^L \psi_{II}^*(x) \psi_{II}(x) dx = 1 \rightarrow A^* AL / 2 = 1$

Posso scegliere A reale: $\psi_{II}(x) = \sin(kx) \sqrt{2/L}$

Esempio I: buca di potenziale infinita (III)

- Soluzione completa all'eq. Indipendente da t :

$$U(x) = \begin{cases} +\infty & x < 0 & (I) \\ 0 & 0 < x < L & (II) \\ +\infty & x > L & (III) \end{cases} \rightarrow \psi(x) = \begin{cases} 0 & x < 0 & (I) \\ \text{sen}(kx)\sqrt{2/L} & 0 < x < L & (II) \\ 0 & x > L & (III) \end{cases}$$

Dove $k = k_n = \frac{n\pi}{L} \rightarrow E = E_n = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2} n^2$ con n intero > 0

Reintroduciamo il tempo:

$$\Psi_n(x, t) = \text{sen}(k_n x) e^{-iE_n t / \hbar} \sqrt{2/L}$$

Soluzione con
energia E_n definita

Usiamo il *principio di sovrapposizione* per trovare la soluzione più generale:

$$\Psi(x, t) = \sum_1^{+\infty} c_n \Psi_n(x, t) = \sum_1^{+\infty} c_n \text{sen}(k_n x) e^{-iE_n t / \hbar} \sqrt{2/L} \quad \text{con} \quad \sum_1^{+\infty} |c_n|^2 = 1$$

I coefficienti c_n sono determinati dalle condizioni iniziali.

Buca di potenziale infinita: riassunto

- Abbiamo visto:
 - 1) Come passare dall'eq di Schrödinger completa a quella indipendente dal tempo (separazione delle variabili);
 - 2) Come risolvere la parte temporale (energia definita);
 - 3) Come risolvere la parte spaziale (per regioni omogenee)
 - 4) Come usare la continuità della funzione d'onda per determinare alcune caratteristiche della $\psi(x)$
 - 5) Come *ottenere* la quantizzazione dell'energia imponendo la continuità:

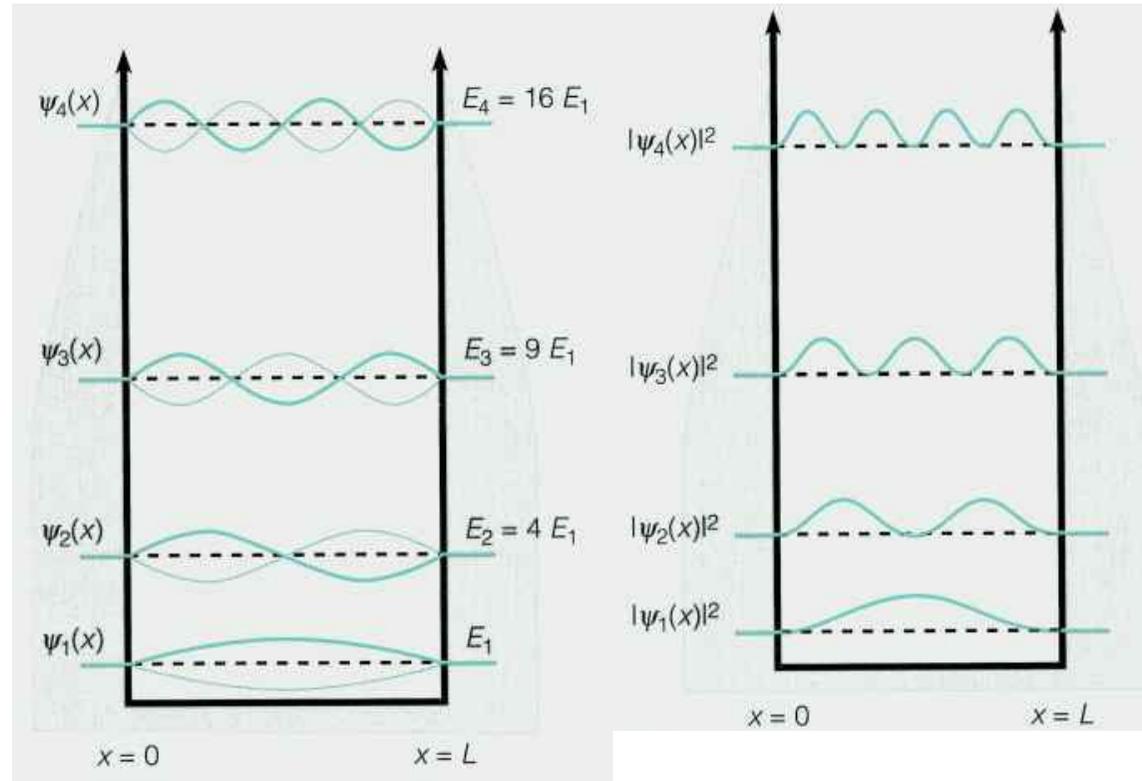
$$E_n = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2} n^2 \quad \text{con } n \text{ intero;}$$

- 6) Come ricomporre la funzione d'onda completa $\Psi_n(x,t)$
- 7) Come ottenere la soluzione più generale

$$\Psi(x,t) = \sum_1^{+\infty} c_n \text{sen}(k_n x) e^{-iE_n t / \hbar} \sqrt{2/L} \quad \text{con} \quad \sum_1^{+\infty} |c_n|^2 = 1$$

Buca di potenziale infinita

Primi stati
stazionari:



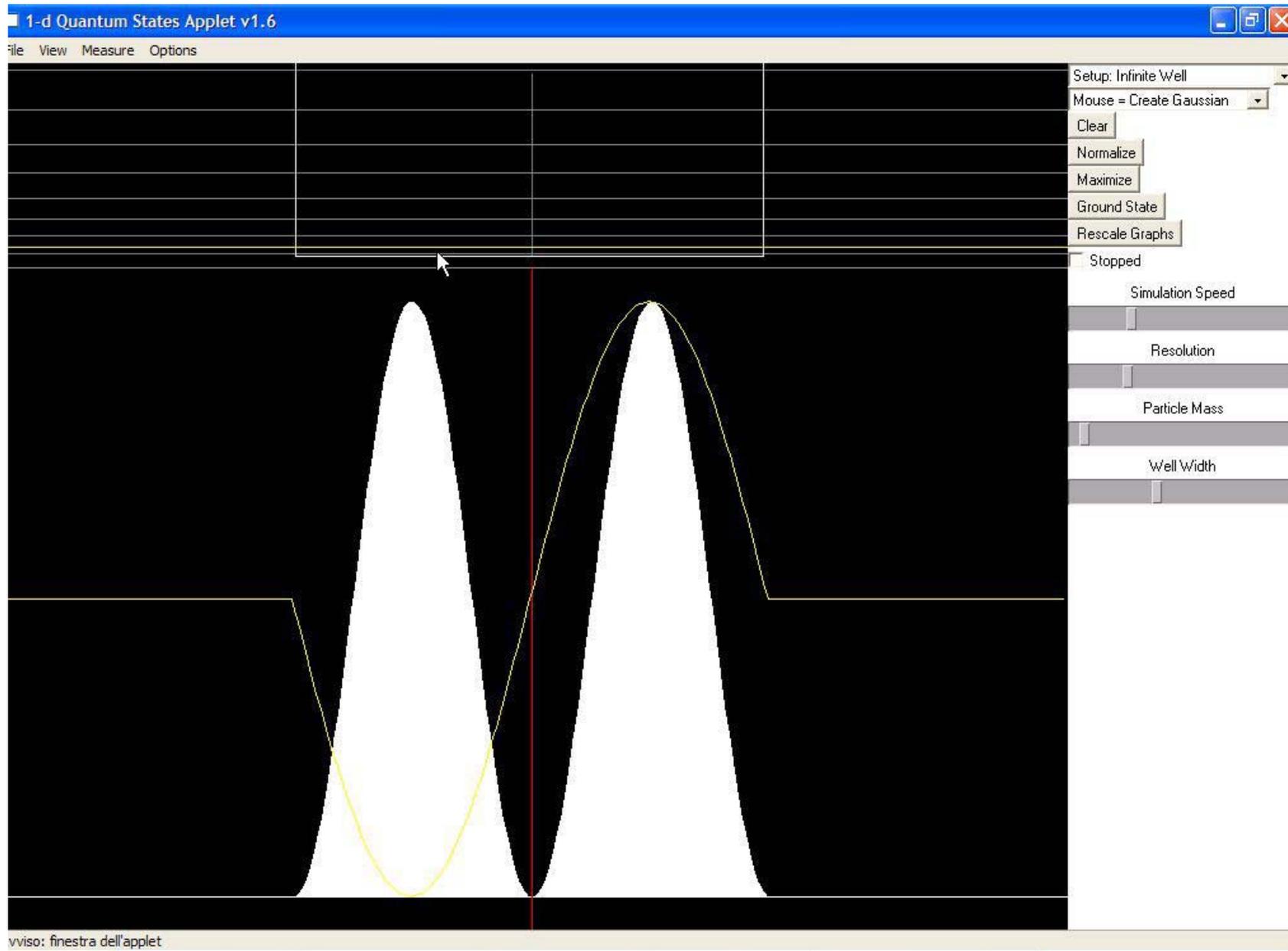
Livello di minima energia ($n=1$, ground state):

$$\Psi_1(x, t) = \text{sen}(\pi x / L) e^{-iE_1 t / \hbar} \sqrt{2 / L} \quad E_1 = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2}$$

Secondo livello energetico ($n=2$):

$$\Psi_2(x, t) = \text{sen}(2\pi x / L) e^{-i4E_1 t / \hbar} \sqrt{2 / L} \quad E_2 = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2} n^2 = n^2 E_1 = 4E_1$$

Applet Java



Grandezze fisiche: operatori ed incertezze

- Abbiamo una soluzione completa all'equazione di Schrödinger. Ormai sappiamo tutto del nostro sistema quantistico....
- Ma come si determina la posizione, l'impulso, la velocità e l'energia di una particella conoscendo la funzione d'onda?

Generalizzando il concetto di probabilità:

$P(x)dx = \psi^*(x)\psi(x)dx$ è la probabilità di trovare la particella nell'intervallo $x, x+dx$. La probabilità di *misurare* un valore x in un intorno di $x, x+dx$ è quindi: $P(x)dx = \psi^*(x)\psi(x)dx$

Calcolo il valore medio della quantità x attraverso l'espressione della *media pesata*:

$$\langle x \rangle = \int xP(x)dx = \int \psi^*(x)x\psi(x)dx$$

Inceteezze

Stati stazionari:

Posizione: $\langle x \rangle = \int x P(x) dx = \int \psi^*(x) x \psi(x) dx$

Potenze della posizione: $\langle x^n \rangle = \int x^n P(x) dx = \int \psi^*(x) x^n \psi(x) dx$

$$(U(x) = U_0 + U_1 x + U_2 x^2 + U_3 x^3 \dots)$$

Inceteezza sulla posizione: $\Delta x = \sqrt{\langle (x - \langle x \rangle)^2 \rangle} = \sqrt{\langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2}$

Stati non stazionari:

Posizione: $\langle x \rangle(t) = \int x P(x, t) dx = \int \Psi^*(x, t) x \Psi(x, t) dx$

Inceteezza sulla posizione: $\Delta x(t) = \sqrt{\langle (x - \langle x \rangle)^2 \rangle} = \sqrt{\langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2}$

Per gli stati non stazionari le grandezze fisiche osservabili (e le loro inceteezze) sono funzione del tempo t

Generalizzando....

Possiamo facilmente generalizzare per funzioni generiche della posizione: $f(x) = f_0 + f_1x + f_2x^2 + f_3x^3 \dots$

$$\langle f(x) \rangle(t) = \int f(x)P(x,t)dx = \int \Psi^*(x,t)f(x)\Psi(x,t)dx$$

Generalizziamo ulteriormente utilizzando il concetto di *operatore funzionale* \bar{O} : $\bar{O}\Psi(x,t) = f(x,t)$

L'operatore funzionale è una operazione sulla funzione $\Psi(x,t)$

$$\langle O \rangle(t) = \int \Psi^*(x,t)\bar{O}\Psi(x,t)dx = \int \left\{ \Psi^*(x,t) \left[\bar{O}\Psi(x,t) \right] \right\} dx$$

In MQ, tutte le *quantità fisiche misurabili* (posizione, energia) sono *operatori funzionali*. I valori medi di tali operatori sono detti “**osservabili**” (quantità osservabile, misurabile), per distinguerli dalla funzione d'onda che non è osservabile né misurabile. 22

Principali osservabili fisiche

- Posizione. Operatore $\bar{O} = x$

$$\text{Osservabile: } \langle x \rangle = \int x P(x) dx = \int \psi^*(x) x \psi(x) dx$$

- Impulso. Operatore $\bar{O} = p = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}$

$$\text{Osservabile: } \langle p \rangle = - \int \Psi^*(x,t) i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial x} dx = - \int \psi^*(x) i\hbar \frac{d\psi(x)}{dx} dx$$

- Energia. Operatore $\bar{O} = E = i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$

$$\langle E \rangle = \int \Psi^*(x,t) i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} dx \quad \left(= \sum |c_n|^2 E_n \right)$$

Nota bene: l'equazione di Schrödinger è tra operatori:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi(x,t)}{\partial x^2} + U(x) \Psi(x,t) = i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} \quad \rightarrow \quad \left(\frac{p^2}{2m} + U(x) \right) \Psi(x,t) = \bar{E} \Psi(x,t)$$

Esercizio sulla buca di potenziale infinita

- Calcolare le osservabili *posizione* e *impulso* e le loro incertezze per la funzione d'onda di minima energia

$$\Psi_1(x, t) = \text{sen}(\pi x / L) e^{-iE_1 t / \hbar} \sqrt{2 / L} \quad E_1 = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mL^2}$$

Posizione: $\langle x \rangle = \int \psi_1^*(x) x \psi_1(x) dx = \int_0^L x \text{sen}^2(k_1 x) dx (2/L) = L/2$

$$\langle x^2 \rangle = \int \psi_1^*(x) x^2 \psi_1(x) dx = \int_0^L x^2 \text{sen}^2(k_1 x) dx (2/L) = L^2 \left(\frac{1}{3} - \frac{1}{2\pi^2} \right)$$

$$\Delta x = \sqrt{\langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2} \simeq 0,181L$$

Impulso: $\langle p \rangle = - \int \psi_1^*(x) i\hbar \frac{d\psi_1(x)}{dx} dx = -i\hbar \int_0^L k_1 \text{sen}(k_1 x) \cos(k_1 x) dx (2/L) = 0$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \int \psi_1^*(x) \frac{d^2\psi_1(x)}{dx^2} dx = 2mE_1 \quad \Delta p = \sqrt{\langle p^2 \rangle - \langle p \rangle^2} \simeq \frac{\pi\hbar}{L}$$

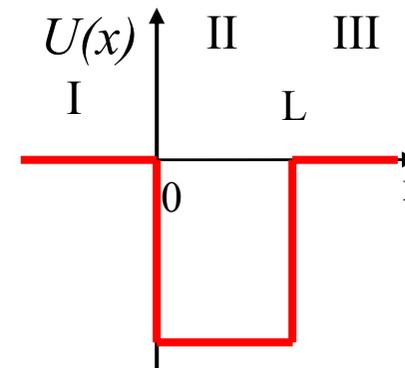
Principio di indeterminazione: $\Delta x \cdot \Delta p = 0.568\hbar$

Rifare l'esercizio
per $\Psi_2(x, t)$

Esempio II: buca di potenziale finita

Determiniamo la funzione d'onda dello *stato fondamentale* per un potenziale dato da:

$$U(x) = \begin{cases} 0 & x < 0 & (I) \\ -U_0 & 0 < x < L & (II) \\ 0 & x > L & (III) \end{cases}$$



Soluzione:

Il sistema sarà caratterizzato da stati liberi e da stati legati.

Gli stati liberi ($E > 0$) saranno simili ad onde piane (quando $U_0 \rightarrow 0$),

Gli stati legati ($E < 0$) saranno simili a quelli per la buca di potenziale Infinita (quando $U_0 \rightarrow -\infty$)

Limitiamoci agli stati legati: $E < 0$

Nella regione I ($x < 0$) si ha:

$$\frac{d^2\psi(x)}{dx^2} = -\frac{2mE}{\hbar^2}\psi(x) \rightarrow \psi(x) = Ce^{\alpha x} + \cancel{De^{-\alpha x}} \text{ con } \alpha = \sqrt{-\frac{2mE}{\hbar^2}}$$

Soluzione non
normalizzabile: $D=0$

Buca di potenziale finita (II)

- Ricerchiamo una soluzione nella forma

$$\psi(x) = \begin{cases} Ce^{+\alpha x} & x < 0 \quad (I) \\ A \sin(kx) + B \cos(kx) & 0 < x < L \quad (II) \\ Ge^{-\alpha x} & x > L \quad (III) \end{cases} \quad \text{con} \quad \alpha = \sqrt{-\frac{2mE}{\hbar^2}}$$

$$k = \sqrt{\frac{2m(U_0 + E)}{\hbar^2}}$$

Imponiamo la continuità di ψ e di ψ' in 0 e in L

$$\psi_I(0) = \psi_{II}(0) \rightarrow C = B \quad \psi'_I(0) = \psi'_{II}(0) \rightarrow C\alpha = kA$$

Fisso A e B

$$\psi_{II}(L) = \psi_{III}(L) \rightarrow A \sin(kL) + B \cos(kL) = Ge^{-\alpha L}$$

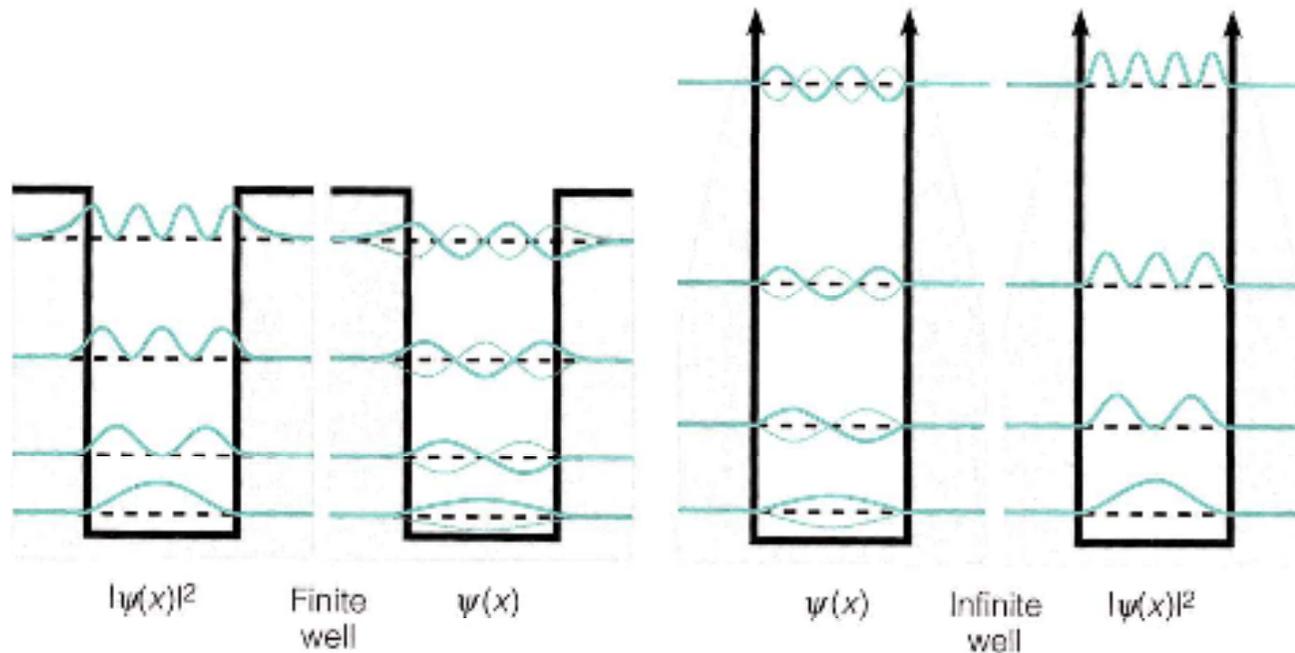
Fisso G

$$\psi'_{II}(L) = \psi'_{III}(L) \rightarrow Ak \cos(kL) - kB \sin(kL) = -\alpha Ge^{-\alpha L}$$

Sostituendo e riarrangiando i termini: $2 \cot(kL) = \frac{k}{\alpha} - \frac{\alpha}{k}$

E' una relazione di quantizzazione!

Buca di potenziale finita (III)



Notare le differenze tra la buca di potenziale finita (sinistra), l'analogo classico e la buca a potenziale infinito (destra).

In questo caso, la particella NON è confinata nella buca, ma può Essere trovata anche nelle regioni I e III, non permesse classicamente

Lunghezza di penetrazione δ : $\psi(x) = e^{-\alpha x}$

$$\delta = \frac{1}{\alpha} = \frac{\hbar}{\sqrt{2m(U - E)}} \quad 27$$

Esempio III: Forza elastica / Oscillatore armonico

Caso classico:

$$\text{Legge di Hooke: } F_x = -kx \quad F_x = ma = m\ddot{x}$$

$$\text{Potenziale: } U(x) = \frac{1}{2}kx^2$$

$$\text{Equazione del moto: } x(t) = A \cos(\omega t + \varphi_0) \quad \text{con } \omega = \sqrt{k/m}$$

Moto oscillatorio tra $x=-A$ e $x=+A$

Caso quantistico:

$$\text{Potenziale: } U(x) = \frac{1}{2}kx^2$$

$$\text{Eq. di Schrödinger: } -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi(x)}{dx^2} + \frac{1}{2}kx^2\psi(x) = E\psi(x)$$

Quantizzazione: esistono soluzioni solo quando

$$E = \hbar\omega_0\left(n + \frac{1}{2}\right) \quad \text{con } \omega_0 = \sqrt{k/m}, \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

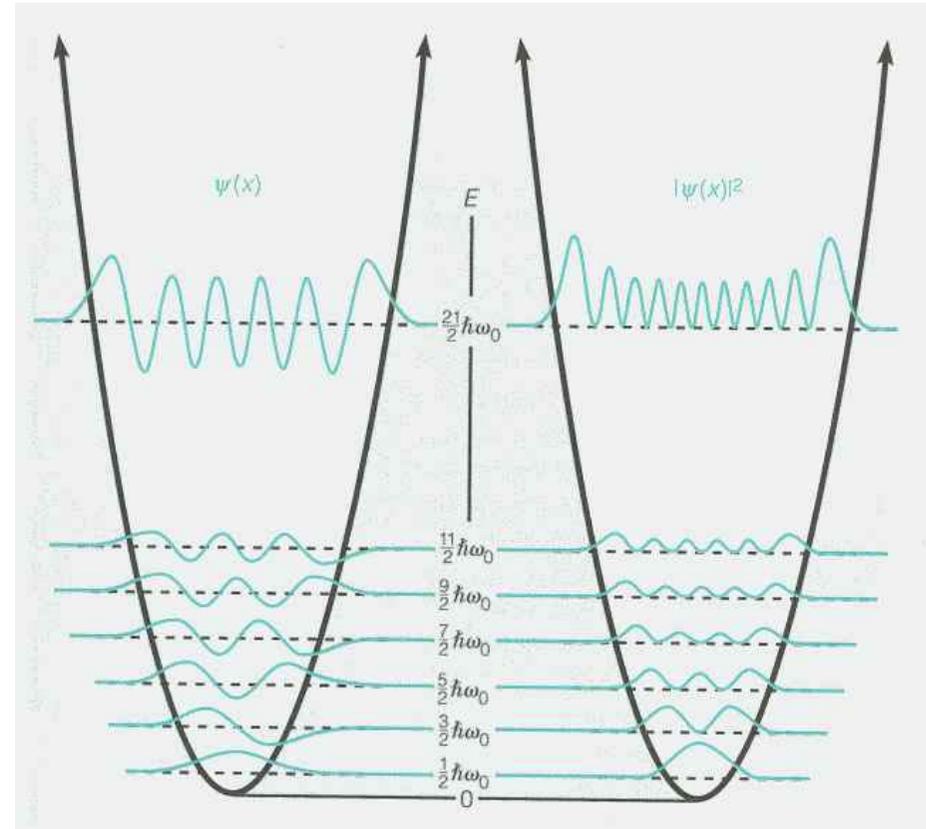
$$\text{Lunghezza caratteristica: } l=1/b \rightarrow b = \left(mk\hbar^2\right)^{1/4}$$

Le soluzioni per l'oscillatore armonico

n	E	$\psi_n(x)$
0	$\frac{1}{2} \hbar \omega_0$	$\sqrt{\frac{b}{\sqrt{\pi}}} e^{-\frac{1}{2} b^2 x^2}$
1	$\frac{3}{2} \hbar \omega_0$	$\sqrt{\frac{b}{2\sqrt{\pi}}} (2bx) e^{-\frac{1}{2} b^2 x^2}$
2	$\frac{5}{2} \hbar \omega_0$	$\sqrt{\frac{b}{8\sqrt{\pi}}} (4b^2 x^2 - 2) e^{-\frac{1}{2} b^2 x^2}$
3	$\frac{7}{2} \hbar \omega_0$	$\sqrt{\frac{b}{48\sqrt{\pi}}} (8b^3 x^3 - 12bx) e^{-\frac{1}{2} b^2 x^2}$
n	$(n + \frac{1}{2}) \hbar \omega_0$	$\sqrt{\frac{b}{2^n n! \sqrt{\pi}}} H_n(bx) e^{-\frac{1}{2} b^2 x^2}$

$H_n(bx)$: polinomi di Hermite

$$\int \psi_n^*(x) \psi_m(x) dx = \delta_{nm} \begin{cases} 1 & \text{per } n = m \\ 0 & \text{per } n \neq m \end{cases}$$



Vale per ogni insieme di soluzioni stazionarie

Lo stato fondamentale

$$\psi_0(x) = \sqrt{\frac{b}{\sqrt{\pi}}} e^{-\frac{1}{2}b^2x^2}$$

Posizione media: $\langle x \rangle = 0$

(notare: $\langle x \rangle_n = 0 \quad \forall n$)

Incertezza su x : $\Delta x = \sqrt{\langle (x - \langle x \rangle)^2 \rangle} = \frac{1}{b}$

Impulso medio: $\langle p \rangle = 0$

(notare: $\langle p \rangle_n = 0 \quad \forall n$)

Incertezza sull'impulso: $\Delta p = \sqrt{\langle (p - \langle p \rangle)^2 \rangle} = \frac{\hbar b}{2}$

Relazione di indeterminazione di Heisenberg: $\Delta x \Delta p = \hbar / 2$

Energia: $E = \frac{1}{2} \hbar \omega_0$ con $\omega_0 = \sqrt{k/m}$

Regola generale (su tutti gli stati QM): l'energia minima NON è mai 0
il corpo appare sempre in moto ($\Delta p \neq 0$), anche se non si sposta ($\langle p \rangle = 0$)

Per questo comportamento non esiste un analogo classico.

Sovrapposizione di stati

Supponiamo di avere un oscillatore armonico in una sovrapposizione di stati stazionari ($n=0, n=1$):

$$\Psi(x, t) = \frac{1}{\sqrt{2}} \Psi_0(x, t) + \frac{1}{\sqrt{2}} \Psi_1(x, t) = \frac{1}{\sqrt{2}} \sqrt{\frac{b}{\sqrt{\pi}}} e^{-\frac{1}{2}b^2x^2 - \frac{1}{2}i\omega_0t} + \frac{1}{\sqrt{2}} \sqrt{\frac{b}{2\sqrt{\pi}}} (2bx) e^{-\frac{1}{2}b^2x^2 - \frac{3}{2}i\omega_0t}$$

Determiniamo l'osservabile posizione:

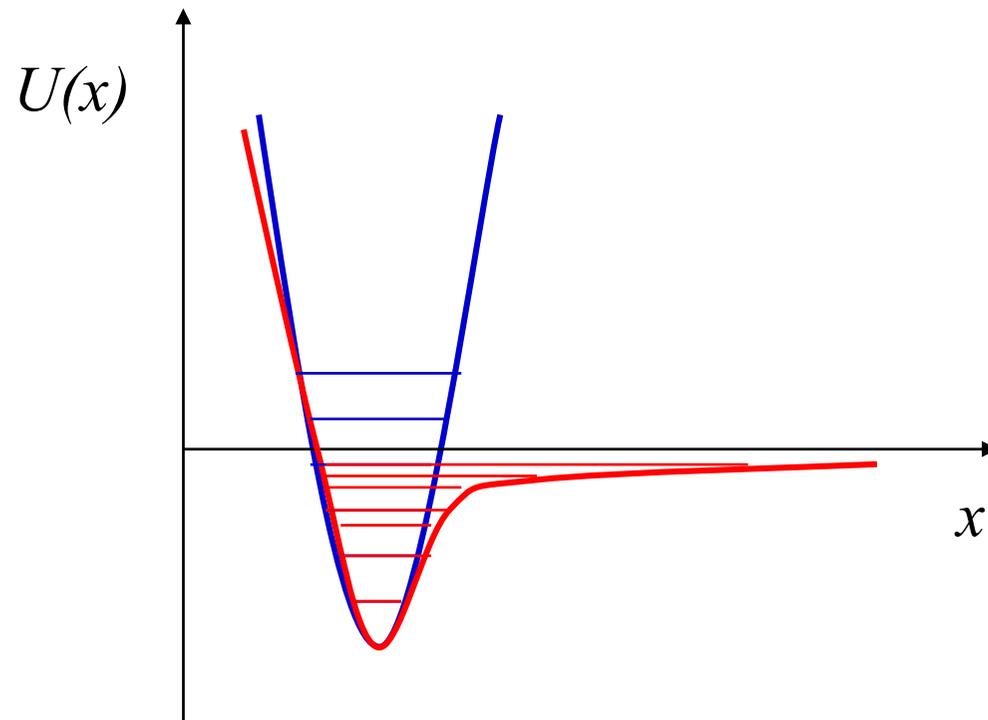
$$\begin{aligned} \langle x \rangle(t) &= \int \Psi^*(x, t) x \Psi(x, t) dx = \int \left(\frac{1}{\sqrt{2}} \Psi_0^*(x, t) + \frac{1}{\sqrt{2}} \Psi_1^*(x, t) \right) x \left(\frac{1}{\sqrt{2}} \Psi_0(x, t) + \frac{1}{\sqrt{2}} \Psi_1(x, t) \right) dx \\ &= \frac{1}{2} \int \Psi_0^*(x, t) x \Psi_0(x, t) dx + \frac{1}{2} \int \Psi_1^*(x, t) x \Psi_1(x, t) dx + \frac{1}{2} \int \Psi_0^*(x, t) x \Psi_1(x, t) dx + \\ &+ \frac{1}{2} \int \Psi_1^*(x, t) x \Psi_0(x, t) dx = 0 + 0 + \text{Re} \left[\int \Psi_0^*(x, t) x \Psi_1(x, t) dx \right] = \\ &= \text{Re} \left[\sqrt{\frac{b}{\sqrt{\pi}}} \sqrt{\frac{b}{2\sqrt{\pi}}} e^{+\frac{1}{2}i\omega_0t - \frac{3}{2}i\omega_0t} \int e^{-\frac{1}{2}b^2x^2} x (2bx) e^{-\frac{1}{2}b^2x^2} dx \right] = \frac{1}{\pi b} \cos(\omega_0 t) \end{aligned}$$

La sovrapposizione degli stati produce il moto nel sistema! Applet →

Esempi di oscillatori armonici: molecole, nuclei

MC: dato un potenziale arbitrario $U(x)$ con un minimo, in prossimità del minimo il sistema ha delle oscillazioni (piccole oscillazioni)

MQ: per minimi sufficientemente profondi, il sistema si comporta come un oscillatore armonico: livelli energetici equispaziati



Esempi:
molecole biatomiche,
nuclei



Principio di Corrispondenza MQ \leftrightarrow MC

Meccanica Classica: $\vec{F} = m\vec{a}$, $F_x = m\ddot{x} \rightarrow x(t)$

Meccanica Quantistica: $-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi(x,t)}{\partial x^2} + U(x)\Psi(x,t) = i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} \rightarrow \Psi(x,t)$

La $\Psi(x,t)$ descrive *completamente* lo stato QM ma non è misurabile

Osservabile fisica: $\langle O \rangle(t) = \int \Psi^*(x,t) \bar{O} \Psi(x,t) dx$

Esempio: osservabile posizione $\langle x \rangle(t) = \int \Psi^*(x,t) x \Psi(x,t) dx$

Usando l'eq di Schrödinger si può verificare che:

$$m \frac{d^2 \langle x \rangle(t)}{dt^2} = m \frac{d^2}{dt^2} \left(\int \Psi^*(x,t) x \Psi(x,t) dx \right) = \int \Psi^*(x,t) \left(-\frac{dU}{dx} \right) \Psi(x,t) dx = \left\langle -\frac{dU}{dx} \right\rangle = \langle F_x \rangle$$

Gli osservabili *accelerazione* e *forza* verificano: $\left\langle -\frac{dU}{dx} \right\rangle = \langle F_x \rangle = m \langle \ddot{x} \rangle$

La base della MC è una relazione tra *valori medi* sugli *stati quantistici*

Riassumendo

Esercizio I: condizione di normalizzazione

- Un sistema quantistico è soggetto ad un potenziale $U(x)$ che produce solo stati legati. Siano $\Psi_n(x, t) = \psi_n(x)e^{-iE_n t/\hbar}$ con $n=0, 1, 2, \dots$ le soluzioni normalizzate degli stati stazionari.

$$\int \psi_n^*(x) \psi_m(x) dx = \delta_{nm} \begin{cases} 1 & \text{per } n = m \\ 0 & \text{per } n \neq m \end{cases}$$

Verificare che per uno stato arbitrario

$$\Psi(x, t) = \sum_0^{+\infty} c_n \Psi_n(x, t) = \sum_0^{+\infty} c_n \psi_n(x) e^{-iE_n t/\hbar}$$

Vale la condizione di normalizzazione $\sum_0^{+\infty} |c_n|^2 = 1$

Esercizio 2: Energia di un sistema

- Un sistema quantistico è soggetto ad un potenziale $U(x)$ che produce solo stati legati. Siano $\Psi_n(x, t) = \psi_n(x)e^{-iE_n t/\hbar}$ con $n=0, 1, 2, \dots$ le soluzioni normalizzate degli stati stazionari. Verificare che per uno stato arbitrario

$$\Psi(x, t) = \sum_0^{+\infty} c_n \Psi_n(x, t) = \sum_0^{+\infty} c_n \psi_n(x) e^{-iE_n t/\hbar}$$

l'energia media vale:

$$\langle E \rangle = \int \Psi^*(x, t) i\hbar \frac{\partial \Psi(x, t)}{\partial t} dx = \sum |c_n|^2 E_n$$

Esercizio 3: Evoluzione di un sistema

- Al tempo $t=0$, un sistema quantistico è descritto da una funzione d'onda data $\varphi(x)$. Sapendo che $\Psi_n(x,t) = \psi_n(x)e^{-iE_n t/\hbar}$ con $n=0,1,2,\dots$ sono le soluzioni normalizzate degli stati stazionari, determinare l'evoluzione futura ($t>0$) della funzione d'onda.

Soluzione: devo trovare i c_n per cui

$$\Psi(x,t) = \sum_0^{+\infty} c_n \Psi_n(x,t) = \sum_0^{+\infty} c_n \psi_n(x) e^{-iE_n t/\hbar}$$

Sapendo che: $\Psi(x,t=0) = \varphi(x)$

$$\begin{aligned} \int \Psi_n^*(x,t) \Psi(x,t) dx &= \int \psi_n^*(x) e^{+iE_n t/\hbar} \left(\sum_0^{+\infty} c_m \psi_m(x) e^{-iE_m t/\hbar} \right) dx = \\ &= \sum_0^{+\infty} c_m e^{+iE_n t/\hbar} e^{-iE_m t/\hbar} \int \psi_n^*(x) \psi_m(x) dx = \sum_0^{+\infty} c_m e^{+iE_n t/\hbar} e^{-iE_m t/\hbar} \delta_{nm} = c_n \end{aligned}$$

Esercizio 3: Evoluzione di un sistema II

- Soluzione:

$$\int \Psi_n^*(x, 0) \varphi(x) dx = \int \psi_n^*(x) \varphi(x) dx = c_n$$

$$\Psi(x, t) = \sum_0^{+\infty} c_n \Psi_n(x, t) = \sum_0^{+\infty} c_n \psi_n(x) e^{-iE_n t / \hbar}$$

In questo modo sono sicuro che:

$$\Psi(x, t = 0) = \varphi(x)$$