

Seuithons Q.H.

(1)

1. Equazioni necessarie e sufficienti

$$\vec{F} = m\vec{a} \quad \Rightarrow \quad \vec{F}(\vec{O}\vec{T}, \vec{O}\vec{P}; t) = m \vec{O}\vec{P}$$

(Esempio $\vec{F} = -kx\hat{i} \Rightarrow -kx = m\ddot{x} \Rightarrow \ddot{x} = -\omega^2 x$
 $\Rightarrow x(t) = A \cos \omega t + B \sin \omega t$)

2a. Corpo nero \Rightarrow se l'energia è continua \Rightarrow catastrofe ultravioletta

• se l'energia è discreta non c'è catastrofe
i dati sperimentali

2b. Effetto fotoelettrico ed esperimento di Young: dualità della luce "onde & particelle"

$$\frac{1}{2}mv^2 = h\nu - W$$

frequenza del fotone \uparrow *energia di legame*

2c. Diffrazione elettronica: dualità della materia "onde & particelle"

\Rightarrow sembrano particelle che si dispergono sparsamente come se fossero un'unica onda, formando delle figure di interferenza.

3. Conseguenze:

- l'energia non è continua ma quantizzata
- la descrizione delle particelle microscopiche non è deterministica ma probabilistica.

4a. Cosa sostituisce la 2^o legge di Newton?

$\vec{x}(t) \longrightarrow \psi(\vec{r}, t)$, funzione d'onda, che deve essere calcolata su tutte le informazioni sulle particelle.

$\dot{\psi}(x,t)$ non è fisica. \Rightarrow l'eq. per $\psi(x,t)$ deve essere ⁽²⁾ del primo ordine nel tempo.

5. Dall'ottica classica: un'onda piana è $\psi(x,t) = e^{i(kx - \omega t)}$.

Ovviamente

$$\dot{\psi}(x,t) = -i\omega \psi(x,t) \quad \psi_{xx}(x,t) = -k^2 \psi(x,t) \quad \Rightarrow$$

$$-\frac{1}{\omega^2} \dot{\psi}(x,t) = \frac{-1}{k^2} \psi_{xx}(x,t) \quad \Rightarrow \quad \boxed{\dot{\psi}(x,t) = \frac{\omega^2}{k^2} \psi_{xx}(x,t)}$$

2° ordine

ma è anche vero che

$$\dot{\psi}(x,t) = -i\omega \psi(x,t) \quad \Rightarrow \quad \frac{i}{\omega} \dot{\psi}(x,t) = \frac{1}{k^2} \psi_{xx}(x,t) \quad \Rightarrow$$

$$\boxed{i \dot{\psi}(x,t) = \frac{\omega}{k^2} \psi_{xx}(x,t)} \quad 1^\circ \text{ ordine}$$

6. Quantizzazione: particelle libere

$$E = \frac{p^2}{2m} \quad \longrightarrow \quad \hat{E} = \frac{1}{2m} \hat{p}^2 \quad \text{dove}$$

$$\hat{E} = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \quad \hat{p} = -i\hbar \vec{\nabla} \quad \boxed{i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} \psi}$$

Particelle soggette a forze

$$E = \frac{p^2}{2m} + V(x) \quad \longrightarrow \quad \hat{E} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{r})$$

$$\begin{array}{ccc} \downarrow & \downarrow & \downarrow \\ +i\hbar \frac{\partial}{\partial t} & -i\hbar \vec{\nabla} & V(\hat{r}) \end{array} \quad \hat{r} \text{ op. di moltiplicazione}$$

\Rightarrow

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left[-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(x) \right] \psi$$

7. Interpretazione di $\psi(r, t)$

ψ probabilistica \Rightarrow non pu' essere legata a $\psi(r, t)$ o a $\psi^2(r, t)$, perché $\psi(r, t)$ è, in generale, complessa.

Potrebbe essere legata a $|\psi(r, t)|$ o a $|\psi(r, t)|^2$ ma:

$$\frac{d}{dt} \int_{\mathbb{R}^3} |\psi(r, t)|^2 d^3r \neq 0$$
$$\frac{d}{dt} \int_{\mathbb{R}^3} |\psi(r, t)|^2 d^3r = 0$$

un modo di eq. di Sch. \Rightarrow

$|\psi(r, t)|^2 d^3r$ è la probabilità di trovare la particella al

tempo t in un volume d^3r centrato in \bar{r} .

La probabilità, infatti, non potrà scatta e conservare: la particella è de localizzata, si sposta ma non sempre.

$$\int_{\mathbb{R}^3} |\psi(r, t)|^2 d^3r = 1$$

La particella s' trova
de qualche parte.

$$\Rightarrow \psi(r, t) \in \mathcal{L}^2(\mathbb{R}^3)$$

8. Remark: un'onda piana non è normalizzabile ($e^{i(kx-\omega t)}$)

$\psi^2(r, t)$. C'è qualche modo de normalizzare e normalizzare "Bibera": ci sono operatori, parenti, interferenze, etc...

9. Quantità misurabile di $\psi(r, t)$

$$\langle X \rangle := \langle \psi(r, t), X \psi(r, t) \rangle \in \mathbb{R} \quad \text{se } X = X^\dagger$$

Ad esempio

$$\langle r^2 \rangle = \int_{\mathbb{R}^3} |\psi(r, t)|^2 r^2 d^3r$$

$$\langle p_x \rangle = \int_{\mathbb{R}^3} \psi(r, t) \left(-i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \right) \psi(r, t) d^3r$$

$$\langle \vec{E} \rangle = \int_{\mathbb{R}^3} \psi(\vec{r}, t) \left(i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \right) \psi(\vec{r}, t) d^3r$$

10. Questi valori medi sono legati come in meccanica classica (Teorema di Ehrenfest):

$$\frac{d}{dt} \langle \hat{E} \rangle = \frac{1}{m} \langle \hat{p} \rangle \quad \frac{d}{dt} \langle \hat{p} \rangle = - \langle \vec{\nabla} V \rangle$$

11. Gli operatori non commutano in generale.

Ad esempio $x, p_x = -i\hbar \frac{d}{dx} \Rightarrow$

$$[x, p_x] f(x) = -i\hbar (x f'(x) - (x f(x))') = i\hbar f(x) \Rightarrow$$

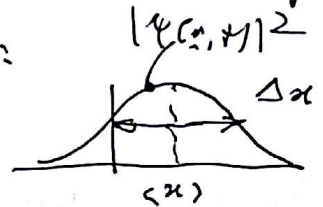
$$[x, p_x] = i\hbar$$

~~es~~

12. Questo produce all'impossibilita di conoscere con assoluta precisione le posizioni e le velocità delle particelle:

$$\Delta x = \sqrt{\langle (x - \langle x \rangle)^2 \rangle}$$

$$\Delta p_x = \sqrt{\langle (p_x - \langle p_x \rangle)^2 \rangle}$$



$\Delta x \approx 0 \Rightarrow$ conosciamo molto bene la posizione delle particelle

$\Delta p_x \approx 0 \Rightarrow$ " " " " velocità " "

ma

$$\boxed{\Delta x \cdot \Delta p_x \geq \frac{\hbar}{2}}$$

Principio di indeterminazione di Heisenberg.

13. Introduzione

Introduciamo

$$\hat{x} = x - \langle x \rangle \quad \hat{p} = p_x - \langle p_x \rangle \quad \text{e } \langle p_x \rangle$$

$$T_\alpha := \hat{x} + i\alpha \hat{p}_x \quad \alpha \in \mathbb{R} \Rightarrow \|T_\alpha \psi\|^2 \geq 0 \quad \forall \alpha,$$

ovvero, e $\forall \psi \in \mathcal{H}$.

$$0 \leq \|T_\alpha \psi\|^2 = \langle (\hat{x} + i\alpha \hat{p}_x) \psi, (\hat{x} + i\alpha \hat{p}_x) \psi \rangle = \|\hat{x} \psi\|^2 + |\alpha|^2 \|\hat{p}_x \psi\|^2 + i\alpha \langle \psi, (\hat{x} \hat{p}_x - \hat{p}_x \hat{x}) \psi \rangle = \|\hat{x} \psi\|^2 + |\alpha|^2 \|\hat{p}_x \psi\|^2 - \alpha \hbar \|\psi\|^2 + \|\hat{x} \psi\|^2$$

$$\Rightarrow, \text{ se } \|\psi\| = 1$$

$$\alpha^2 \|\hat{p}_x \psi\|^2 - \alpha \hbar + \|\hat{x} \psi\|^2 \geq 0 \quad \forall \alpha \in \mathbb{R}$$

\Rightarrow

$$\Delta = (\hbar)^2 - 4 \|\hat{p}_x \psi\|^2 \|\hat{x} \psi\|^2 \leq 0 \quad \Rightarrow$$

$$\hbar^2 \leq 4 \|\hat{p}_x \psi\|^2 \|\hat{x} \psi\|^2 \quad \Rightarrow$$

$$\|\hat{p}_x \psi\| \|\hat{x} \psi\| \geq \frac{\hbar}{2}$$

Per

$$\|\hat{p}_x \psi\|^2 = \langle \hat{p}_x \psi, \hat{p}_x \psi \rangle = \langle \psi, \hat{p}_x^2 \psi \rangle =$$

$$= \langle \psi, (p_x - \langle p_x \rangle)^2 \psi \rangle = \Delta p_x^2$$

$$\|\hat{x} \psi\|^2 = \Delta x^2 \quad \Rightarrow$$

$$\Delta x \cdot \Delta p_x \geq \frac{\hbar}{2}$$

□

\Rightarrow Q.Y. Comunque operatori che non commutano, e dunque regole di indeterminazione.

14. Andere Beispiele der Unbestimmtheitsrelation

(6)

$$\bullet \quad [y, p_y] = i\hbar \Rightarrow \Delta y \cdot \Delta p_y \geq \frac{\hbar}{2}$$

$$\bullet \quad [z, p_z] = i\hbar \Rightarrow \Delta z \cdot \Delta p_z \geq \frac{\hbar}{2}$$

Ne

$$\bullet \quad [x, p_y] = 0 \Rightarrow \Delta x \cdot \Delta p_y = 0$$

$$\bullet \quad [E, t] = i\hbar \Rightarrow \Delta E \cdot \Delta t \geq \frac{\hbar}{2}$$

(Grenzen der zeitlichen - energetischen)