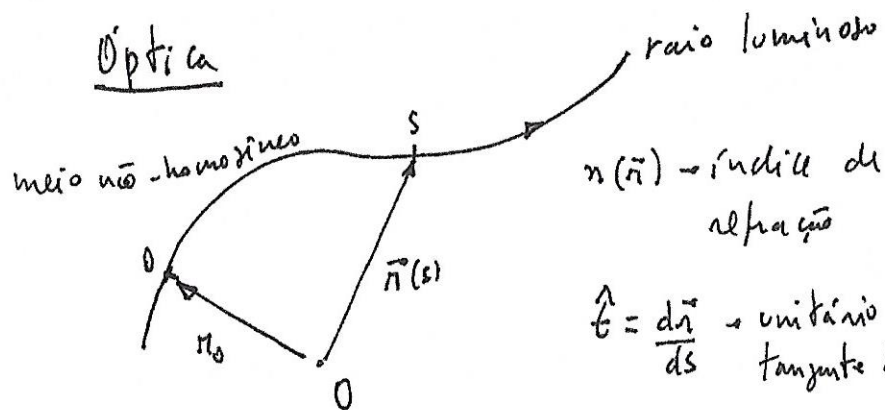


Analogia de Hamilton

Óptica



$$dn = \vec{\nabla}_n \cdot d\vec{r} = (\hat{t} \cdot \vec{\nabla}_n) ds \Rightarrow \boxed{\frac{dn}{ds} = \hat{t} \cdot \vec{\nabla}_n}$$

$$n \hat{t} \cdot n \hat{t} = n^2 \Rightarrow 2n \hat{t} \cdot d(n \hat{t}) = 2n dn$$

$$\hat{t} \cdot \frac{d}{ds} \left(n \frac{d\vec{r}}{ds} \right) = \frac{dn}{ds}$$

$$\vec{\nabla}_n = \frac{d}{ds} \left(n \frac{d\vec{r}}{ds} \right) \quad \text{eq. dos raios}$$

Mecânica

$$\begin{cases} \frac{d\vec{p}}{dt} = -\vec{\nabla} V(\vec{r}) \\ |\vec{p}| = p = \sqrt{2m(E-V)} \end{cases} \quad \text{campo conservativo}$$

$$\vec{\nabla} p = \frac{\partial p}{\partial x} \hat{i} + \frac{\partial p}{\partial y} \hat{j} + \frac{\partial p}{\partial z} \hat{k} = \frac{\partial p}{\partial V} \left(\frac{\partial V}{\partial x} \hat{i} + \frac{\partial V}{\partial y} \hat{j} + \frac{\partial V}{\partial z} \hat{k} \right) = \frac{\partial p}{\partial V} \vec{\nabla} V$$

$$-\vec{\nabla} V = \frac{p}{m} \vec{\nabla} p = \frac{dp}{dt}$$

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = \frac{d\vec{p}}{ds} \left(\frac{ds}{dt} \right) = \frac{p}{m} \frac{d}{ds} \left(m \frac{d\vec{r}}{dt} \right) = \frac{p}{m} \frac{d}{ds} \left(m \frac{d\vec{r}}{ds} \frac{ds}{dt} \right) = \frac{p}{m} \frac{d}{ds} \left(p \frac{d\vec{r}}{ds} \right)$$

a trajetória de uma partícula de massa m e energia E , em uma região onde a energia potencial é $V(\vec{r})$, é idêntica à trajetória de um raio luminoso em um meio não-homogêneo de índice de refração $n(\vec{r})$ proporcional a $\sqrt{E - V(\vec{r})}$.

$$\vec{\nabla} p = \frac{d}{ds} \left(p \frac{d\vec{r}}{ds} \right)$$

Equações de Schrödinger

(2)

$$\left\{ \begin{array}{l} \text{meio dielétrico: } \vec{\nabla} \cdot \begin{pmatrix} \vec{D} \\ \vec{B} \end{pmatrix} = 0 \quad \vec{\nabla} \times \begin{pmatrix} \vec{E} \\ \vec{B} \end{pmatrix} = \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \begin{pmatrix} -\vec{B} \\ \vec{D} \end{pmatrix} \end{array} \right.$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \text{linear: } \vec{D}(\vec{r}, t) = \epsilon(\vec{r}) \vec{E}(\vec{r}, t) \\ \text{não-homogêneo} \end{array} \right. \xRightarrow{\text{alta freq.}} \left\{ \begin{array}{l} \vec{\nabla} \cdot \vec{D} \approx \epsilon \vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 0 \Rightarrow \vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 0 \\ \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} \approx \epsilon \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \end{array} \right.$$

$$\underbrace{\vec{\nabla} \times (\vec{\nabla} \times \vec{E})}_{\vec{\nabla}(\vec{\nabla} \cdot \vec{E}) - \nabla^2 \vec{E}} = -\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \left(\vec{\nabla} \times \vec{B} \right) = -\frac{\epsilon}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2}$$

$$\Rightarrow \boxed{\nabla^2 \psi = \frac{\epsilon}{c^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2}} \quad (\psi = E_x, E_y, E_z, B_x, B_y, B_z) \quad \text{eq. de D'Alembert}$$

$$v = \frac{c}{\sqrt{\epsilon}} \Rightarrow \frac{c}{v} = n(\vec{r}) = \sqrt{\epsilon(\vec{r})} \quad \text{índice de refração}$$

$$\text{campos monocromáticos: } \psi(\vec{r}, t) = \psi(\vec{r}) e^{-i\omega t} \Rightarrow \nabla^2 \psi(\vec{r}) = -\left(\frac{\omega}{c}\right)^2 \epsilon(\vec{r}) \psi(\vec{r})$$

$$\text{Schrödinger: } -\nabla^2 \psi = \frac{2m}{\hbar^2} [E - V(\vec{r})] \psi(\vec{r})$$

$$\boxed{\left[\frac{-\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(\vec{r}) \right] \psi(\vec{r}) = E \psi(\vec{r})} \quad \begin{array}{l} \text{dimensão de momento angular} \\ \text{eq. de Schrödinger} \\ \text{independente do tempo} \end{array}$$

(partícula em um campo conservativo)

$$\Downarrow \boxed{-\nabla^2 \psi(\vec{r}) \sim n^2(\vec{r}) \psi(\vec{r})} \quad \text{eq. de Helmholtz}$$

$$\Downarrow \text{analogia de Hamilton} \\ -\nabla^2 \psi \sim p^2 \psi$$

- Segundo Schrödinger, cada valor de energia E e a correspondente função $\psi_E(\vec{r})$, que satisfazem à eq. de Schrödinger independente do tempo, caracterizam a dependência espacial de um possível autoestado de energia da partícula em um campo conservativo $V(\vec{r})$.
- a partir dessa equação, Schrödinger determinou as energias (espectro) e os correspondentes autoestados de energia do elétron no átomo de hidrogênio, bem como o espectro e os autoestados de energia de um oscilador harmônico.
- Uma vez determinado o espectro e a dependência espacial dos autoestados de energia, a dependência espaço-temporal de cada autoestado de energia (E) é dada por

$$\boxed{\psi_E(\vec{r}, t) = \psi_E(\vec{r}) e^{-i \frac{E}{\hbar} t}} \quad (\text{autoestado de energia})$$

• Uma vez que para cada autoestado de energia, $\Psi(\vec{r}, t) = \Psi_E(\vec{r}) e^{-i \frac{E}{\hbar} t}$

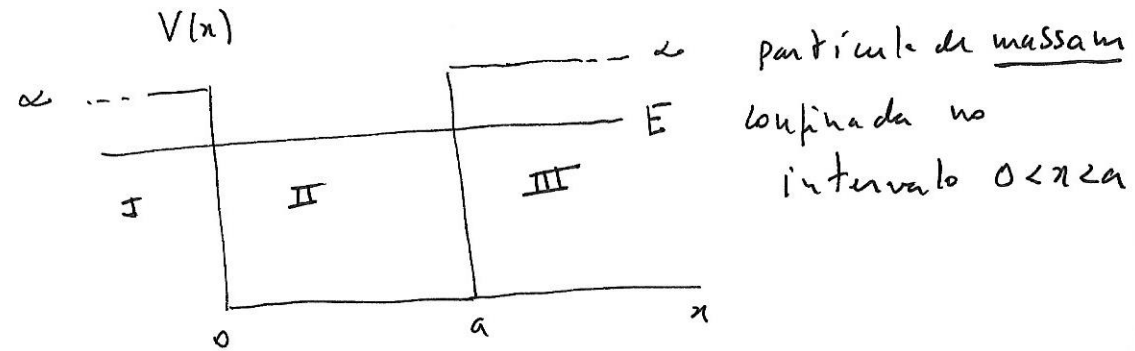
$$\left\{ \begin{array}{l} \left[-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(\vec{r}) \right] \Psi_E(\vec{r}, t) = \left[-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(\vec{r}) \right] \Psi_E(\vec{r}) e^{-i \frac{E}{\hbar} t} = E \underbrace{\Psi_E(\vec{r}) e^{-i \frac{E}{\hbar} t}}_{\Psi_E(\vec{r}, t)} \\ i \hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi_E(\vec{r}, t) = E \underbrace{\Psi_E(\vec{r}) e^{-i \frac{E}{\hbar} t}}_{\Psi_E(\vec{r}, t)} \end{array} \right.$$

e considerando que qualquer estado de uma partícula em um campo conservativo pode ser representado pela superposição de seus autoestados de energia (princípio da superposição), Schrödinger postula que a dependência espaço-temporal do estado de uma partícula em um campo lamelar é dada por

$$\boxed{\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(\vec{r}, t) \right] \Psi(\vec{r}, t) = i \hbar \frac{\partial \Psi(\vec{r}, t)}{\partial t}} \quad (\text{equação de Schrödinger})$$

Potencial infinito

$$V(x) = \begin{cases} \infty & x < 0 \quad (\text{região I}) \\ 0 & 0 < x < a \quad (\text{região II}) \\ \infty & x > a \quad (\text{região III}) \end{cases}$$



$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + V(x) \right] \psi(x) = E \psi(x)$$

eq. dif. linear homogênea de 2ª ordem

$\Downarrow$
 ψ e $\frac{d\psi}{dx}$ devem ser contínuas (condições de contorno)

$$\begin{cases} \text{região I: } \psi_I = 0 & (x < 0) \\ \text{região III: } \psi_{III} = 0 & (x > a) \end{cases}$$

região II: $-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} \psi_{II}(x) = E \psi_{II}(x) \Rightarrow \frac{d^2 \psi_{II}}{dx^2} + \left(\frac{2mE}{\hbar^2} \right) \psi_{II} = 0 \Rightarrow \psi_{II} = A \sin kx + B \cos kx$

condições de contorno $\begin{cases} \psi_{II}(0) = \psi_I = 0 \Rightarrow B = 0 \Rightarrow \boxed{\psi_{II} = A \sin kx} \\ \psi_{II}(a) = \psi_{III} = 0 \Rightarrow \sin ka = 0 \Rightarrow ka = n\pi \Rightarrow \boxed{E_n = \frac{\hbar^2 k^2 \pi^2}{2ma^2}} \quad (\text{espectro}) \end{cases}$

$\boxed{\phi_n = A_n \sin \frac{n\pi}{a} x} \Rightarrow \boxed{\psi_n(x,t) = A_n \sin \frac{n\pi}{a} x e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t}} \quad (\text{auto estados de energia})$

sol. geral: $\psi(x,t) = \sum_n c_n \psi_n(x,t) = \sum_n c_n \phi_n(x) e^{-i E_n / \hbar t}$

$A_n = ?$
 $c_n = ?$

- Os auto estados de energia, ou auto funções da eq de Schrödinger, são ortogonais.

$$\left\{ \begin{array}{l} \int_0^a \underbrace{\left(\sin l \frac{\pi}{a} x \right) \left(\sin n \frac{\pi}{a} x \right)}_{\frac{1}{2} \left[\cos(l-n) \frac{\pi}{a} x + \cos(l+n) \frac{\pi}{a} x \right]} dx = \frac{1}{2} \left[\frac{\sin(l-n) \frac{\pi}{a} x}{(l-n) \frac{\pi}{a}} \Big|_0^a - \frac{\sin(l+n) \frac{\pi}{a} x}{(l+n) \frac{\pi}{a}} \Big|_0^a \right] = 0 \quad (l \neq n) \quad \left(\begin{array}{l} \text{condição de} \\ \text{ortogonalidade} \end{array} \right) \\ \\ \lim_{l \rightarrow n} \frac{\sin(l-n) \frac{\pi}{a} x}{(l-n) \frac{\pi}{a}} = x \quad \Rightarrow \quad \int_0^a \left(\sin n \frac{\pi}{a} x \right) \left(\sin n \frac{\pi}{a} x \right) dx = \int_0^a \sin^2 n \frac{\pi}{a} x dx = \frac{a}{2} \quad (l=n) \end{array} \right.$$

- Os auto funções $\boxed{\phi_n(x) = \sqrt{\frac{2}{a}} \sin n \frac{\pi}{a} x}$ são os auto estados normalizados de energia da partícula em um poço infinito de largura a .

$$\boxed{\int_D \phi_l^*(x) \phi_n(x) dx = \delta_{ln}}$$

$D = (0, a)$
é o domínio de definição das auto funções

- Devido a ortogonalidade das auto funções de eq. de Schrödinger, os coeficientes (c_n) que determinam a função espaço-temporal do estado de uma partícula,

$$\psi(x,t) = \sum_n c_n \phi_n(x) e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t}$$

podem ser obtidas a partir de um dado estado inicial, $\psi(x,0)$.

$$\psi(x,0) = \sum_n c_n \phi_n(x) \Rightarrow \int_D \phi_l^*(x) \psi(x,0) dx = \sum_n c_n \underbrace{\int_D \phi_l^*(x) \phi_n(x) dx}_{\delta_{ln}}$$

$$c_n = \int_D \phi_n^*(x) \psi(x,0) dx$$

e obtemos a seguinte relação

$$\underbrace{\int_D \psi^*(x,0) \psi(x,0) dx}_{\sum_l c_l^* \phi_l^* \sum_n c_n \phi_n} = \sum_{l,n} c_l^* c_n \underbrace{\int_D \phi_l^*(x) \phi_n(x) dx}_{\delta_{ln}}$$

$$\int_D |\psi(x,0)|^2 dx = \sum_n |c_n|^2$$

Interpretação probabilística de Born

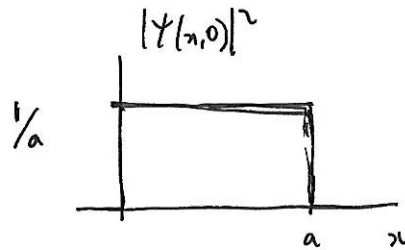
$$\left\{ \begin{array}{l} \text{intensidade de} \\ \text{uma onda eletromagnética} \end{array} \right. (I \propto |\psi|^2) \propto \text{densidade de} \begin{array}{l} \text{fótons em uma} \\ \text{região de espaço} \end{array} \text{(Einstein)} \Rightarrow \int_R |\psi|^2 dV \quad \left(\begin{array}{l} \text{no de fótons em} \\ \text{uma dada região (R)} \end{array} \right)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \text{quadrado do módulo} \\ \text{de função de onda} \\ \text{associada a uma partícula} \end{array} \right. (|\psi|^2) \propto \text{densidade de} \begin{array}{l} \text{probabilidade de} \\ \text{presença da partícula} \end{array} \text{(Born)} \Rightarrow \int_R |\psi|^2 dV \quad \left(\begin{array}{l} \text{probabilidade de} \\ \text{presença da partícula} \\ \text{em uma dada região (R)} \end{array} \right)$$

- a interpretação de Born implica $\int_{\text{todo}} |\psi|^2 dV = 1$ (condição de normalização)
- os coeficientes (c_n) que caracterizam o estado de uma partícula como uma superposição linear de seus autoestados de energia são determinados pela distribuição inicial de probabilidade de presença de partícula.

Determinação dos coeficientes c_n , a partir de um dado estado inicial

a) descontinuidade total $\Rightarrow$ distribuição inicial uniforme em um poço infinito



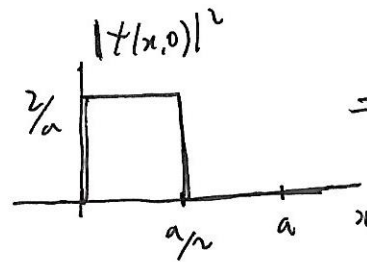
$$\Rightarrow \boxed{\psi(x,0) = \frac{1}{\sqrt{a}}}$$

$$\Rightarrow c_n = \int_0^a \underbrace{\phi_n^*(x)}_{\frac{\sqrt{2}}{a} \sin \frac{n\pi}{a} x} \underbrace{\psi(x,0)}_{\frac{1}{\sqrt{a}}} dx = \frac{\sqrt{2}}{a} \int_0^a \sin \frac{n\pi}{a} x dx$$

$$= \frac{\sqrt{2}}{n\pi} \cos \frac{n\pi}{a} x \Big|_0^a = \frac{\sqrt{2}}{n\pi} (1 - \cos n\pi) = \boxed{\frac{2\sqrt{2}}{\pi} \frac{1}{n}} \quad (n=1,3,5,\dots)$$

$$P(0 < x < a/2) = \int_0^{a/2} |\psi(x,0)|^2 dx = \frac{1}{a} \int_0^{a/2} dx = \frac{1}{2}$$

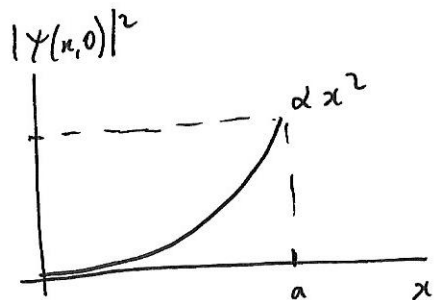
b) descontinuidade parcial $\Rightarrow$ em um poço infinito



$$\Rightarrow \boxed{\psi(x,0) = \sqrt{\frac{2}{a}}}$$

$$c_n = \int_0^{a/2} \phi_n^*(x) \psi(x,0) dx = \frac{2}{a} \int_0^{a/2} \sin \frac{n\pi}{a} x dx = \frac{2}{n\pi} \left(1 - \cos \frac{n\pi}{2}\right) = \frac{2}{n\pi} \frac{1}{n} \times \begin{cases} 1 & (n = \text{ímpar}) \\ 2 & (n = 2, 4, 6, \dots) \\ 0 & (n = 4, 8, 12, \dots) \end{cases}$$

c) distribuição inicial
de probab. de presença ($|\psi(x,0)|^2$) em um poço infinito



normalização: $\int_0^a |\psi(x,0)|^2 dx = d \int_0^a x^2 dx = L$

$\underbrace{0 \quad a}_{a^3/3}$

$$d = 3/a^3$$

$$\Rightarrow \boxed{\psi(x,0) = \sqrt{\frac{3}{a^3}} x}$$

$$c_n = \int_0^a \underbrace{\phi_n^*(x)}_{\sqrt{\frac{2}{a}} \sin \frac{n\pi}{a} x} \underbrace{\psi(x,0)}_{\sqrt{\frac{3}{a^3}} x} dx = \frac{\sqrt{6}}{a^2} \int_0^a x \underbrace{\sin \frac{n\pi}{a} x}_{\frac{1}{a}} dx$$

$$dw \Rightarrow v = -\frac{a}{n\pi} \cos \frac{n\pi}{a} x$$

$$= \frac{\sqrt{6}}{a^2} \left[-\frac{a}{n\pi} x \cos \frac{n\pi}{a} x \right]_0^a + \frac{a}{n\pi} \int_0^a \cos \frac{n\pi}{a} x dx$$

$$c_n = \begin{cases} \frac{\sqrt{6}}{a^2} & (n - \text{ímpar}) \\ -\frac{\sqrt{6}}{a^2} & (n - \text{par}) \end{cases}$$

Valores médios e incertezas na posição de uma partícula

- Segundo a interpretação de Born, o valor médio da componente x da posição de uma partícula é dado por

$$\langle x \rangle_t = \int_{-\infty}^{\infty} x |\psi(x,t)|^2 dx \quad (\text{real})$$

e a incerteza por

$$(\Delta x)_t = \sqrt{\langle x^2 \rangle_t - \langle x \rangle_t^2} \quad (\text{real})$$

- Se a densidade de probabilidade de presença não depende do tempo,

$$|\psi(x,0)|^2 = |\psi(x,t)|^2$$

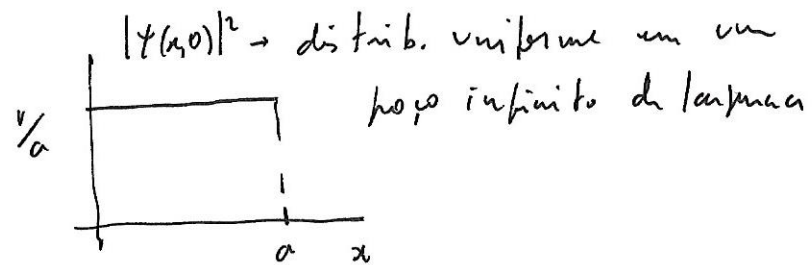
- o estado da partícula é dito estacionário.

$$\langle x \rangle_t = \langle x \rangle_0 \Rightarrow \frac{d\langle x \rangle}{dt} = 0 \quad (\text{estado estacionário})$$

- os autoestados de energia são próprios autoestados estacionários de partícula.

$$\psi(x,t) = \phi_n(x) e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t} \Rightarrow |\psi(x,t)|^2 = |\phi_n(x)|^2 \quad (\text{não depende do tempo})$$

Valor médio da posição



$$\left\{ \begin{array}{l} \langle x \rangle_0 = \int_0^a x |\psi(x,0)|^2 dx = \frac{1}{a} \int_0^a \underbrace{x dx}_{a^2/2} = \boxed{\frac{a}{2}} \\ \langle x^2 \rangle_0 = \frac{1}{a} \int_0^a x^2 dx = \frac{a^2}{3} \end{array} \right. \Rightarrow \Delta x_0 = \sqrt{\langle x^2 \rangle_0 - \langle x \rangle_0^2} = \sqrt{\frac{a^2}{3} - \frac{a^2}{4}} = \boxed{\frac{a}{\sqrt{12}}}$$

• Mostre que (nesse caso) $\langle x \rangle_t = \langle x \rangle_0$ (cte).

conservação de energia

- se pondo a condição de normalização, para partículas confinadas em um campo conservativo cujos autoestados de energia são $\phi_n(x) e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t}$, a relação

$$\begin{aligned} 1 &= \int |\Psi(x,t)|^2 dx = \int \underbrace{\Psi^*(x,t)}_{\sum_l c_l^* \phi_l^* e^{i \frac{E_l}{\hbar} t}} \underbrace{\Psi(x,t)}_{\sum_n c_n \phi_n e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t}} dx = \sum_{l,n} c_l^* c_n e^{-i \frac{(E_n - E_l)t}{\hbar}} \underbrace{\int \phi_l^*(x) \phi_n(x) dx}_{\delta_{ln}} \\ &= \sum_n |c_n|^2 = \int |\Psi(x,0)|^2 dx \end{aligned}$$

indica que $P(E_n) = |c_n|^2$ é a probabilidade de ocorrência de um autoestado estacionário de energia E_n , ou a probabilidade de ocorrência do valor E_n para medida de energia da partícula, e não depende do tempo ($|c_n|^2$ é constante)

- valores médio e incerteza na energia não dependem do tempo, para uma partícula em um campo conservativo.

- Diferentemente da Mecânica Clássica, a energia de uma partícula em um campo conservativo só tem um valor constante definido; se a partícula se encontrar em um de seus autoestados estacionários de energia.

$$\psi(x,t) = \phi_n(x) e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t} \Rightarrow \cancel{|\psi|^2} P(E_x) = \underbrace{\left| \int \phi_n^*(x) \phi_n(x) dx \right|^2}_{\delta_{nn}}$$

$$P(E_x) = \begin{cases} 1 & E_x = E_n \\ 0 & E_x \neq E_n \end{cases}$$

- O valor médio da partícula em um autoestado estacionário de energia é definido, $\langle E \rangle = E_n$, e a incerteza é nula, $\Delta E = 0$.

- se o estado da partícula não for um de seus autoestados estacionários de energia,

$$\psi(x, t) = \sum_n c_n \phi_n(x) e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t}$$

a energia não é definida, apenas o valor médio é constante ao longo do tempo.

$$\langle E \rangle = \sum_n P(E_n) E_n = \sum_n |c_n|^2 E_n \quad (\text{cte}) \Rightarrow \boxed{\frac{d\langle E \rangle}{dt} = 0} \quad \begin{array}{l} \text{em um campo} \\ \text{conservativo, a} \\ \text{conservação de} \\ \text{energia é válida} \\ \text{p/ os valores médios} \\ \text{da energia} \end{array}$$

e $\Delta E \neq 0 \quad (\text{cte})$

- seja $\psi(x, 0) = \frac{\sqrt{3}}{2} \phi_1(x) + \frac{1}{2} \phi_3(x)$ (partícula em um poço infinito) $\left\{ \begin{array}{l} E_1 = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2} \\ E_3 = 9 \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2} = 9 E_1 \end{array} \right.$

$$\boxed{P(E_1) = 3/4} \quad \boxed{P(E_3) = 1/4}$$

$$\langle E \rangle = \frac{3}{4} E_1 + \frac{1}{4} 9 E_1 = \boxed{3 E_1 = \langle E \rangle} = \frac{3 \pi^2 \hbar^2}{2ma^2}$$

$$\Rightarrow \Delta E = \sqrt{(1-9)} E_1 = \boxed{2\sqrt{3} E_1 = \Delta E}$$

$$\langle E^2 \rangle = \frac{3}{4} E_1^2 + \frac{1}{4} 81 E_1^2 = 21 E_1^2$$

$$\Delta E = \sqrt{3} \frac{\pi^2 \hbar^2}{ma^2}$$

Valor médio do momentum

$$\langle x \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} x |\psi|^2 dx = \int_{-\infty}^{\infty} x \psi^* \psi dx$$

$$\psi(\pm\infty) = 0$$

$$\frac{d\langle x \rangle}{dt} = \int_{-\infty}^{\infty} x \left(\frac{\partial \psi^*}{\partial t} \right) \psi dx + \int_{-\infty}^{\infty} x \psi^* \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) dx$$

$$\begin{cases} \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{-i}{\hbar} \left[\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 \psi}{dx^2} + V(x) \psi \right] \\ \frac{\partial \psi^*}{\partial t} = \frac{i}{\hbar} \left[\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 \psi^*}{dx^2} + V(x) \psi^* \right] \end{cases}$$

$$= \frac{i}{\hbar} \int_{-\infty}^{\infty} x \left(\frac{\hbar^2}{2m} \right) \left(\frac{d^2 \psi^*}{dx^2} \right) \psi dx + \frac{i}{\hbar} \int_{-\infty}^{\infty} x V(x) \psi^* \psi dx - \frac{i}{\hbar} \int_{-\infty}^{\infty} x \left(\frac{\hbar^2}{2m} \right) \left(\frac{d^2 \psi}{dx^2} \right) \psi^* dx - \frac{i}{\hbar} \int_{-\infty}^{\infty} x V(x) \psi^* \psi dx$$

$$= \frac{i}{\hbar} \left(\frac{-\hbar^2}{2m} \right) \int_{-\infty}^{\infty} x \left(\frac{d^2 \psi^*}{dx^2} \psi - \frac{d^2 \psi}{dx^2} \psi^* \right) dx = \frac{-i\hbar}{2m} \left[\int_{-\infty}^{\infty} x \frac{d}{dx} \left(\psi \frac{d\psi^*}{dx} \right) dx - \int_{-\infty}^{\infty} x \frac{d}{dx} \left(\psi^* \frac{d\psi}{dx} \right) dx \right]$$

$$\frac{d}{dx} \left(\psi \frac{d\psi^*}{dx} \right) - \frac{d}{dx} \left(\psi^* \frac{d\psi}{dx} \right)$$

$$- \int_{-\infty}^{\infty} \psi \frac{d\psi^*}{dx} dx + \int_{-\infty}^{\infty} \psi^* \frac{d\psi}{dx} dx = 2 \int_{-\infty}^{\infty} \psi^* \frac{d\psi}{dx} dx$$

$$\boxed{\frac{d\langle x \rangle}{dt} = \int \psi^* \left(-i\hbar \frac{d}{dx} \right) \psi dx = \langle p \rangle} \quad (\text{Ehrenfest})$$

Valores médios da energia, momento e posição

$$\Psi(x,t) = \sum_n c_n \phi_n(x) e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t} \Rightarrow \underbrace{\left[\frac{-\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + V(x) \right]}_H \Psi(x,t) = \sum_n c_n \underbrace{\left[\frac{-\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + V(x) \right] \phi_n(x)}_{E_n \phi_n(x)} e^{-i \frac{E_n}{\hbar} t}$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} \Psi^*(x,t) H \Psi(x,t) dx = \sum_{n,n'} c_n^* c_{n'} E_{n'} e^{-i \frac{(E_{n'} - E_n)}{\hbar} t} \underbrace{\int_{-\infty}^{\infty} \phi_{n'}^*(x) \phi_n(x) dx}_{\delta_{nn'}} = \sum_n |c_n|^2 E_n = \langle E \rangle$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \langle p \rangle = \int \Psi^* \overbrace{\left(-i\hbar \frac{d}{dx} \right)}^p \Psi dx = \int \Psi^* p \Psi dx \\ \langle E \rangle = \int \Psi^* H \Psi dx \\ \langle x \rangle = \int \Psi^* x \Psi dx \end{array} \right. \quad \begin{array}{l} \boxed{p = -i\hbar \frac{d}{dx}} \quad \text{componente x do operador momento linear} \\ \boxed{H = \frac{p^2}{2m} + V(x)} \quad \text{operador energia ou hamiltoniano} \\ x \rightarrow \text{componente x do operador posição} \end{array}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \langle p^2 \rangle = \int \Psi^* p^2 \Psi dx \\ \langle x^2 \rangle = \int \Psi^* x^2 \Psi dx \end{array} \right. \Rightarrow \begin{array}{l} (\Delta p) = \sqrt{\langle p^2 \rangle - \langle p \rangle^2} \\ (\Delta x) = \sqrt{\langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2} \end{array}$$