

9- Oscilador Harmônico Quântico

O oscilador harmônico simples é um dos problemas mais simples e mais importantes da física, devido às suas inúmeras aplicações e sua solução exata. O modelo do **Oscilador Harmônico Quântico (OHQ)** é utilizado em diversas áreas da física, como na física do estado sólido, estrutura nuclear, física estatística, Óptica Quântica, física atômica e molecular, dentre outras, explicando desde o calor específico de sólidos, até a quantização do campo eletromagnético. Por esta grande importância, este é um modelo que merece nossa atenção. Nesta aula vamos nos dedicar a uma descrição detalhada do **OHQ**, através de diferentes formalismos:

- Método Analítico: Equação de Hermite
- Método Algébrico: Operadores esca

Vamos começar pela Hamiltoniana do oscilador Harmônico clássico:

$$H = \underbrace{\frac{p^2}{2m}}_{\text{energia cinética}} + \underbrace{\frac{1}{2} m \omega_K^2 x^2}_{\text{energia potencial}}$$

9.1 - Método Analítico: Equações diferenciais de Hermite

Primeiro levamos a Hamiltoniana Clássica para a equação de Schrödinger unidimensional na representação da posição:

$$\mathcal{H} \Psi(x) = E \Psi(x)$$

Onde:

$$\Psi(x) = \langle x | e_i \rangle ;$$

$$\mathcal{H} |e_i\rangle = E |e_i\rangle ;$$

$$\hat{p} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}$$

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + \frac{1}{2} m \omega^2 x^2 \right] \Psi(x) = E \Psi(x) \quad 9.1$$

É fácil perceber que temos uma partícula, confinada em um potencial parabólico:

- Autoestados de energia:

Fazendo a seguinte mudança de variável:

$$Y = \alpha x ; \quad \alpha = \sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}}$$

A equação de Schrödinger se torna:

$$\frac{d^2}{dY^2} \Psi(Y) + (\lambda - Y^2) \Psi(Y) = 0 \quad 9.2$$

Onde: $\lambda = \frac{2E}{\hbar\omega}$

A Eq. 9.2 não é fácil de resolver, mas o caso particular $\lambda=1$ nos dá uma solução conhecida:

$$\psi(r) \propto e^{-r^2/2}$$

Onde a exponencial
crescente é fisicamente
inaceitável!

Exercício: Verificar que a equação acima é solução da EDO:

$$\psi''(r) + (1 - r^2)\psi(r) = 0$$

Nesse contexto, podemos inferir que a solução da Eq. 9.2 pode ser escrita na forma

$$\psi(r) \propto e^{-r^2/2} \phi(r) \quad 9.3$$

O problema se torna então determinar a função $\phi(r)$. Substituindo a Eq. 9.3 na equação 9.2 obtemos uma equação diferencial bastante conhecida dos alunos do curso de física

$$\frac{d^2}{dr^2} \phi(r) - 2r \frac{d}{dr} \phi(r) + (\lambda - 1)\phi(r) = 0$$

A conhecida Equação de Hermite!

Logo: $\psi(x) = \varphi_n(x) = A_n H_n(x)$

Onde A_n é uma constante de normalização e $H_n(x)$ são os polinômios de Hermite, dados pela fórmula de Rodrigues:

$$H_n(x) = (-1)^n e^{x^2} \frac{d^n}{dx^n} e^{-x^2}$$

Exercício: Demonstre a fórmula de Rodrigues para os polinômios de Hermite. Esse é um exercício feito normalmente nos cursos de física matemática

Exercício: Calcule os 4 primeiros polinômios de Hermite $n = \{0, 1, 2, 3\}$ usando a fórmula de Rodrigues

Pela Eq. 9.3 podemos escrever a função de onda do sistema

$$\psi_n(x) = A_n e^{-\left(\frac{m\omega}{2\hbar}\right)x^2} H_n\left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} x\right)$$

Normalizando:

$$\int_{-\infty}^{\infty} |\Psi_n(x)|^2 dx = 1$$

$$|A_n|^2 \int_{-\infty}^{\infty} e^{(-\frac{m\omega}{\hbar})x^2} H_n^2\left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} x\right) dx = 1$$

Usando a condição de ortogonalidade dos polinômios de Hermite:

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-z^2} H_n(z) H_m(z) dz = \delta_{nm} 2^n n! \sqrt{\pi}$$

Logo:

↳ Demonstre!

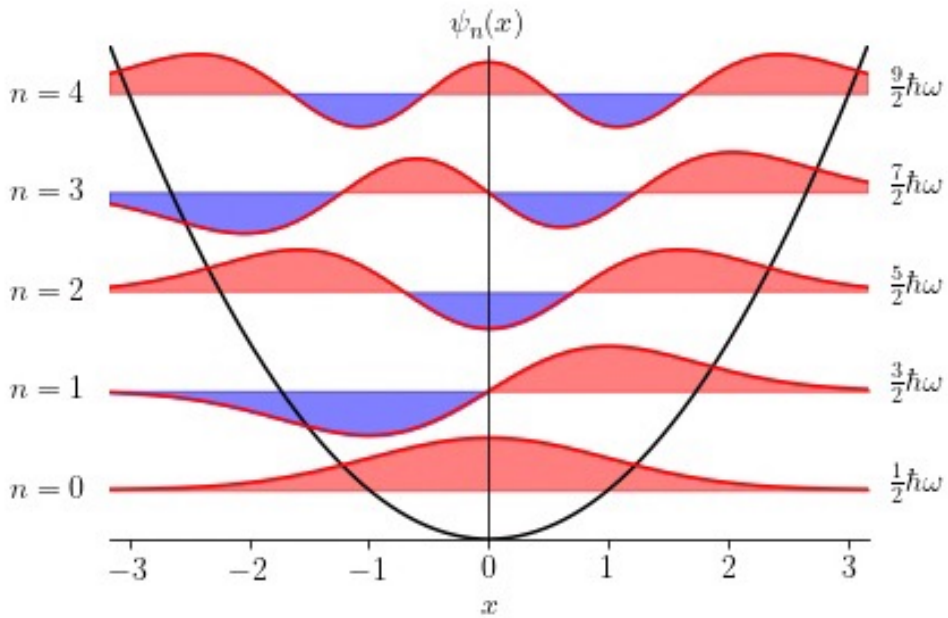
$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-\gamma^2} H_n^2(\gamma) d\gamma = \sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} \frac{1}{|A_n|^2}$$

$$A_n = \left[\left(\frac{m\omega}{\pi\hbar} \right)^{1/2} \frac{1}{2^n n!} \right]^{1/2}$$

Assim a função de onda do OHO será:

$$\Psi_n(x) = \langle x | \Psi_n \rangle = \left(\frac{m\omega}{\pi\hbar} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} e^{(-\frac{m\omega}{2\hbar} x^2)} H_n\left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} x\right)$$

$$\Psi_n(x) = \langle x | \Psi_n \rangle = \left(\frac{m\omega}{\pi\hbar} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} e^{\left(-\frac{m\omega}{2\hbar} x^2 \right)} H_n \left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} x \right)$$



Funções de Onda para alguns valores de n ,
sobrepostas à energia potencial em que a partícula está submetida!

As funções de onda do OHC possuem paridade bem definida devido a paridade dos polinômios de Hermite

$$H_n(-z) = (-1)^n H_n(z)$$

Ou seja:

$$\begin{cases} n \equiv \text{par} \Rightarrow \psi_n(x) \equiv \text{par} \\ n \equiv \text{ímpar} \Rightarrow \psi_n(x) \equiv \text{ímpar} \end{cases}$$

- Autovalores de Energia

A equação de Hermite possui solução para qualquer valor de λ , entretanto, essa solução só será normalizada caso λ assumam valores discretos:

$$\lambda_n = 2n + 1 = \frac{2E_n}{\hbar\omega}$$

Isso implica:

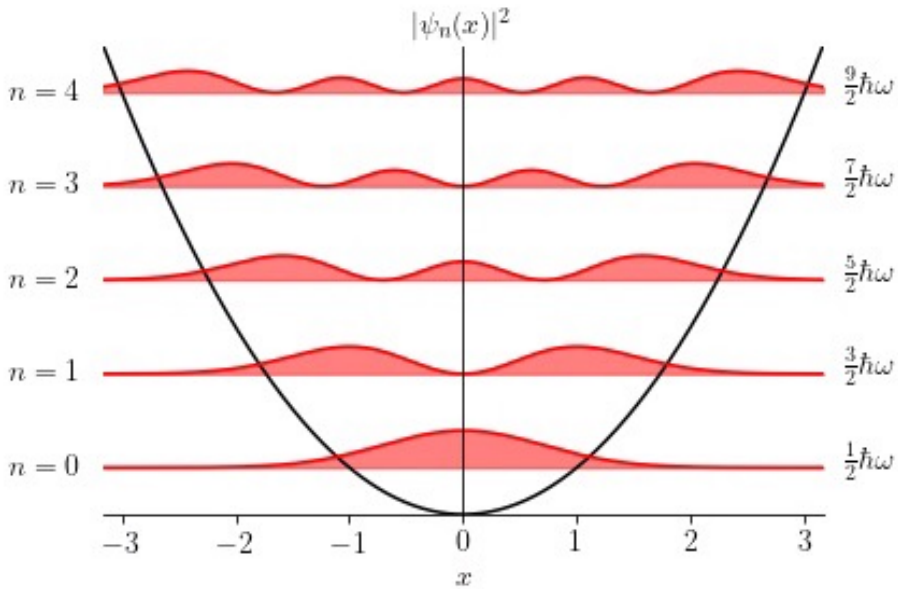
$$E_n = \hbar\omega\left(n + \frac{1}{2}\right)$$

Espectro de Energia do OHC

Dessa maneira o estado fundamental do oscilador harmônico quântico nunca será zero, sendo, no mínimo $\hbar\omega/2$

- Densidade de Probabilidade

$$P(x) = |\langle x | \psi_n \rangle|^2 = \left(\frac{m\omega}{\pi \hbar^2} \right) \frac{1}{2^n n!} e^{-\frac{m\omega}{\hbar} x^2} H_n^2 \left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} x \right)$$



Densidade de Probabilidade do OHC Para alguns valores de n .

Um resultado interessante que podemos observar é que à medida que os níveis do oscilador aumentam a densidade de probabilidade quântica irá se aproximar da densidade de

Probabilidade do caso Clássico:

$$P(x) dx = \frac{2 dt}{T}; \quad T = \frac{2\pi}{\omega}$$

Seja

$$p(x) = m \frac{dx}{dt} \Rightarrow P(x) = \frac{\omega m}{\pi p}$$

Seja a energia Total do sistema Clássico:

$$E = \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2} m \omega^2 x^2$$

Onde $x = x_0 \Rightarrow p = 0$

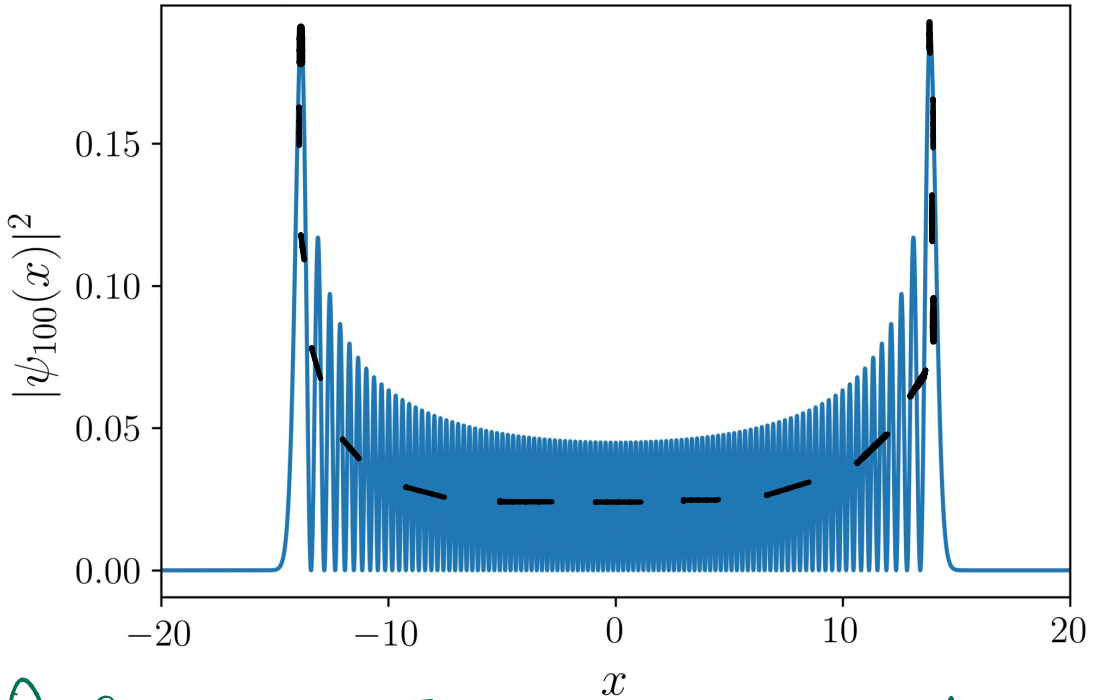
$$x_0 = \sqrt{\frac{2E}{m\omega^2}}$$

$$p^2 = m^2 \omega^2 (x_0^2 - x^2)$$

$$P(x) = \frac{1}{\pi \sqrt{x_0^2 - x^2}}$$

Densidade de probabilidade do Oscilador Harmônico Clássico. $P(x)$ será mínima se $x=0$ e máxima nos pontos de retorno Clássico.

- Princípio de Correspondência:



O comportamento de sistemas quânticos, reproduz o comportamento clássico para grandes números quânticos (grandes órbitas ou energias). Nesses limites a física quântica irá concordar com a clássica.

- Valores esperados e o Teorema de Feynman-Hellmann

Se as funções de onda são autofunções do Hamiltoniano temos que essas funções são estacionárias.

$$H|\psi_n\rangle = E_n|\psi_n\rangle; \langle\psi_n|\psi_n\rangle = 1 \Rightarrow \frac{d}{d\mathcal{L}}(\langle\psi_n|\psi_n\rangle) = 0$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial E_n}{\partial \mathcal{L}} &= \frac{\partial}{\partial \mathcal{L}} \langle\psi_n|H|\psi_n\rangle \\ &= \langle\frac{\partial}{\partial \mathcal{L}}\psi_n|H|\psi_n\rangle + \langle\psi_n|\frac{\partial}{\partial \mathcal{L}}H|\psi_n\rangle + \langle\psi_n|H|\frac{\partial}{\partial \mathcal{L}}\psi_n\rangle \\ &= E_n \frac{\partial}{\partial \mathcal{L}} \langle\psi_n|\psi_n\rangle + \langle\psi_n|\frac{\partial H}{\partial \mathcal{L}}|\psi_n\rangle \end{aligned}$$

$$\frac{\partial E_n}{\partial \mathcal{L}} = \langle\psi_n|\frac{\partial H}{\partial \mathcal{L}}|\psi_n\rangle$$

Teorema de Feynman-Hellmann

• Fazendo $\mathcal{L} = \omega$

$$H = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{m\omega^2 \hat{x}^2}{2}$$

$$\frac{\partial H}{\partial \omega} = m\omega \hat{x}^2; \quad \frac{\partial E_n}{\partial \omega} = \hbar\left(n + \frac{1}{2}\right)$$

Usando o TFH

$$\hbar\left(n + \frac{1}{2}\right) = m\omega \langle \psi_n | \hat{x}^2 | \psi_n \rangle$$

$$\langle x^2 \rangle = \frac{\hbar}{m\omega} \left(n + \frac{1}{2}\right)$$

• Fazendo $\mathcal{L} = m$

$$\frac{\partial \mathcal{H}}{\partial m} = -\frac{\hat{p}^2}{2m^2} + \frac{1}{2}\omega^2 \hat{x}^2; \quad \frac{\partial \mathcal{E}}{\partial m} = 0$$

Usando o TFH:

$$\begin{aligned} \langle \hat{p}^2 \rangle &= m^2 \omega^2 \langle \hat{x}^2 \rangle \\ &= m\omega \hbar \left(n + \frac{1}{2}\right) \end{aligned}$$

Exercício: Calcule $\langle (\Delta x)^2 \rangle = \langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2$

$$\langle (\Delta p)^2 \rangle = \langle p^2 \rangle - \langle p \rangle^2$$

E mostre o princípio de incerteza no OHQ.