

Modelagem computacional de processos estocásticos

Mendeli H. Vainstein¹

¹Instituto de Física, Universidade Federal do Rio Grande do Sul, Brasil

Semestre 2021-2

1 Equação de Fokker-Planck unidimensional

2 Analogia com Mecânica Quântica

3 Equação Adjunta

Table of Contents

1 Equação de Fokker-Planck unidimensional

2 Analogia com Mecânica Quântica

3 Equação Adjunta

Equação de Fokker-Planck unidimensional

A equação de Fokker-Planck em uma dimensão é

$$\frac{\partial}{\partial t}P(x, t) = -\frac{\partial}{\partial x}[f(x)P(x, t)] + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2}{\partial x^2}P(x, t), \quad (1)$$

Sua solução é a densidade de probabilidade $P(x, t)$ de encontrar a partícula cuja dinâmica é dada pela equação de Langevin superamortecida

$$\frac{dx}{dt} = f(x) + \xi(t)$$

na posição x no tempo t . Aqui,

$$\langle \xi(t) \rangle = 0 \quad \text{e} \quad \langle \xi(t)\xi(t') \rangle = \Gamma\delta(t - t')$$

Operador de evolução

Podemos escrever a eq. (1) utilizando um operador \widehat{W}

$$\frac{\partial}{\partial t}P(x, t) = \widehat{W}P(x, t), \quad (2)$$

onde

$$\widehat{W}\phi(x) = -\frac{\partial}{\partial x}[f(x)\phi(x)] + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2}{\partial x^2}\phi(x).$$

Para resolver a eq. (2), podemos supor que a solução pode ser escrita como uma série de Taylor ao redor de $t = 0$ para cada x :

$$\begin{aligned} P(x, t) = & P(x, 0) + \frac{t}{1!} \frac{\partial}{\partial t}P(x, t) \Big|_{t=0} + \frac{t^2}{2!} \frac{\partial^2}{\partial t^2}P(x, t) \Big|_{t=0} + \dots \\ & + \frac{t^k}{k!} \frac{\partial^k}{\partial t^k}P(x, t) \Big|_{t=0} + \dots \end{aligned} \quad (3)$$

Operador de evolução

Utilizando a eq. (2), podemos expressar as derivadas em termos do operador \widehat{W} :

$$\begin{aligned}\frac{\partial P}{\partial t} &= \widehat{W}P \implies \left. \frac{\partial P(x, t)}{\partial t} \right|_{t=0} = \widehat{W}P(x, 0) \\ \frac{\partial^2 P}{\partial t^2} &= \frac{\partial}{\partial t}(\widehat{W}P) = \widehat{W} \frac{\partial P}{\partial t} = \widehat{W}^2 P \implies \left. \frac{\partial^2 P(x, t)}{\partial t^2} \right|_{t=0} = \widehat{W}^2 P(x, 0) \\ \frac{\partial^3 P}{\partial t^3} &= \frac{\partial}{\partial t}(\widehat{W}^2 P) = \widehat{W}^2 \frac{\partial P}{\partial t} = \widehat{W}^3 P \implies \left. \frac{\partial^3 P(x, t)}{\partial t^3} \right|_{t=0} = \widehat{W}^3 P(x, 0) \\ &\vdots \\ \frac{\partial^k P}{\partial t^k} &= \frac{\partial}{\partial t} (\widehat{W}^{k-1} P) = \widehat{W}^{k-1} \frac{\partial P}{\partial t} = \widehat{W}^k P \implies \left. \frac{\partial^k P(x, t)}{\partial t^k} \right|_{t=0} = \widehat{W}^k P(x, 0)\end{aligned}$$

Operador de evolução

Voltando à eq. (3), temos então

$$P(x, t) = \left[\hat{I} + t\hat{W} + \frac{t^2}{2!}\hat{W}^2 + \dots + \frac{t^k}{k!}\hat{W}^k + \dots \right] P(x, 0)$$

Em analogia com a série de Taylor da função exponencial, pode-se definir:

$$e^{t\hat{W}} \equiv \sum_{k=0}^{\infty} \frac{t^k \hat{W}^k}{k!} = \hat{I} + t\hat{W} + \frac{t^2}{2!}\hat{W}^2 + \dots$$

Assim, temos formalmente

$$\boxed{P(x, t) = e^{t\hat{W}} P(x, 0)} \quad (4)$$

Autofunções e autovalores

Se as autofunções do operador \widehat{W} definidas por

$$\widehat{W}\phi_n(x) = \lambda_n\phi_n(x) \quad (5)$$

formarem uma base para as funções não-negativas (probabilidades) definidas em $[a, b]$, poderemos expressar $P(x, 0)$ em termos destas autofunções

$$P(x, 0) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n\phi_n(x).$$

Deste modo, a solução formal, eq. (4), pode ser reescrita como

$$\begin{aligned} P(x, t) &= e^{t\widehat{W}} P(x, 0) \\ &= e^{t\widehat{W}} \sum_{n=0}^{\infty} a_n\phi_n(x) \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\widehat{W}} \phi_n(x) \end{aligned}$$

Solução formal da eq. de Fokker-Planck

$$\begin{aligned}P(x, t) &= \sum_{n=0}^{\infty} a_n \sum_{k=0}^{\infty} \frac{t^k \widehat{W}^k}{k!} \phi_n(x) \\&= \sum_{n=0}^{\infty} a_n \sum_{k=0}^{\infty} \frac{t^k}{k!} \lambda_n^k \phi_n(x) \\&= \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \phi_n(x)\end{aligned}$$

$$P(x, t) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \phi_n(x),$$

(6)

onde

$$P(x, 0) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n \phi_n(x).$$

Propriedades das autofunções

Na última aula, vimos que a condição de conservação de probabilidade

$$\int_a^b P(x, t) dx = 1 \quad \left(\frac{\partial P}{\partial t} = -\frac{\partial J}{\partial x} \right) \quad (7)$$

leva à condição

$$J(a, t) = J(b, t), \quad (8)$$

onde

$$J(x, t) \equiv f(x)P(x, t) - \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial x} P(x, t)$$

porque

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} \int_a^b P(x, t) dx &= \int_a^b \frac{\partial}{\partial t} P(x, t) dx \\ &= - \int_a^b \frac{\partial}{\partial x} J(x, t) dx \\ &= J(a, t) - J(b, t) \\ &= 0, \quad \text{pela eq. (7)} \end{aligned}$$

Propriedades das autofunções

Repetindo esta última conta para a expansão de $P(x, t)$ em autofunções

$$\begin{aligned}\frac{d}{dt} \int_a^b P(x, t) dx &= \int_a^b \frac{\partial}{\partial t} P(x, t) dx \\ &= \int_a^b \frac{\partial}{\partial t} \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \phi_n(x) dx \\ &= \int_a^b \sum_{n=0}^{\infty} a_n \lambda_n e^{t\lambda_n} \phi_n(x) dx \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} a_n \lambda_n e^{t\lambda_n} \int_a^b \phi_n(x) dx \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \int_a^b \lambda_n \phi_n(x) dx \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \int_a^b \widehat{W} \phi_n(x) dx = 0\end{aligned}$$

Propriedades das autofunções

Como a expressão acima deve ser identicamente nula para qualquer conjunto $\{a_n\}$ (cada um define uma $P(x, t)$ distinta) e para qualquer t , visto que as funções $e^{\lambda_n t}$ são linearmente independentes, é necessário que

$$\int_a^b \widehat{W} \phi_n(x) dx = 0 \quad \text{ou, equivalentemente}$$
$$\lambda_n \int_a^b \phi_n(x) dx = 0 \quad \text{para todo } n.$$

Substituindo a expressão de \widehat{W} acima, temos

$$\begin{aligned} \int_a^b \widehat{W} \phi_n(x) dx &= - \int_a^b \frac{\partial}{\partial x} [f(x) \phi_n(x)] - \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \phi_n(x) dx \\ &= - \int_a^b \frac{\partial}{\partial x} \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial x} \phi_n(x) \right] dx \\ &= f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \phi_n'(x) \Big|_{x=b}^{x=a} = 0 \end{aligned}$$

Propriedades da autofunções

Deste modo, vemos que as autofunções $\phi_n(x)$ devem obedecer à condição de fronteira

$$\boxed{f(a)\phi_n(a) - \frac{\Gamma}{2}\phi_n'(a) = f(b)\phi_n(b) - \frac{\Gamma}{2}\phi_n'(b)} \quad (9)$$

que é equivalente à eq. (8) para $P(x, t)$.

Estado estacionário: Para $P_\infty(x) = \lim_{t \rightarrow \infty} P(x, t)$ vale

$$\frac{\partial P_\infty}{\partial t} = 0$$

e, portanto,

$$\widehat{W}P_\infty(x) = 0.$$

- Esta equação é equivalente à equação das autofunções com autovvalor $\lambda_0 = 0$

Propriedades da autofunções

$$\widehat{W}\phi_0(x) = \lambda_0\phi_0(x) = 0,$$

portanto a distribuição estacionária $P_\infty(x)$ é uma autofunção com autovetor nulo

$$\phi_0(x) = P_\infty(x).$$

Desta forma, é possível escrever a solução formal como

$$P(x, t) = P_\infty(x) + \sum_{n=1}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \phi_n(x).$$

Aqui, $a_0 = 1$ porque $P_\infty(x)$ é normalizada.

- Como as funções $e^{t\lambda_n}$ são linearmente independentes e $P(x, t)$ é normalizada, **todos** os autovalores λ_n restantes devem ser negativos. Isto é o que, de fato, ocorre.

Table of Contents

1 Equação de Fokker-Planck unidimensional

2 Analogia com Mecânica Quântica

3 Equação Adjunta

Analogia com Mecânica Quântica

De forma semelhante ao que fazemos em Mecânica Quântica, definiremos $\langle bra|$ s e $|ket\rangle$ s para designar vetores (funções) em espaços vetoriais duais.

- Há uma correspondência dual (CD) um-a-um entre vetores nos dois espaços:

$$|\alpha\rangle \xleftrightarrow{CD} \langle\alpha|$$

$$|\alpha\rangle + |\beta\rangle \xleftrightarrow{CD} \langle\alpha| + \langle\beta|$$

$$c_\alpha |\alpha\rangle + c_\beta |\beta\rangle \xleftrightarrow{CD} c_\alpha^* \langle\alpha| + c_\beta^* \langle\beta|$$

- Como trabalhamos diretamente com probabilidades, todas as constantes são reais, de modo que

$$c^* = c$$

Produto interno

Definimos o produto interno como uma justaposição de dois vetores (um de cada espaço)

$$\langle \alpha | \beta \rangle = (\langle \alpha |) \cdot (| \beta \rangle)$$

e postulamos

1

$$\langle \beta | \alpha \rangle = \langle \alpha | \beta \rangle^* = \langle \alpha | \beta \rangle$$

2

$$\langle \alpha | \alpha \rangle \geq 0$$

Produto interno

Dizemos que dois *kets* $|\alpha\rangle$ e $|\beta\rangle$ são **ortogonais** se

$$\langle\alpha|\beta\rangle = 0$$

Se $|\alpha\rangle$ é um *ket* não-nulo, podemos criar um *ket* normalizado

$$|\tilde{\alpha}\rangle = \frac{1}{\sqrt{\langle\alpha|\alpha\rangle}} |\alpha\rangle$$

tal que

$$\langle\tilde{\alpha}|\tilde{\alpha}\rangle = 1$$

Operadores

- Um operador atua em um *ket* pela esquerda

$$\hat{X} \cdot (|\alpha\rangle) = \hat{X} |\alpha\rangle = |A\rangle$$

- Um operador atua em um *bra* pela direita

$$(\langle\beta|) \cdot \hat{X} = \langle\beta| \hat{X} = \langle B|$$

- $\hat{X} |\alpha\rangle$ e $\langle\alpha| \hat{X}$ geralmente **NÃO** são duais um do outro! Temos

$$\hat{X} |\alpha\rangle \overset{CD}{\longleftrightarrow} \langle\alpha| \hat{X}^\dagger,$$

onde \hat{X}^\dagger é o **operador adjunto** de \hat{X} .

- Se $\hat{X}^\dagger = \hat{X}$, então o operador \hat{X} é **Hermitiano**.
- O operador \hat{W} , definido acima, não é Hermitiano!

Espaço vetorial de funções

O produto interno, no caso das funções definidas para $x \in [a, b]$ é

$$\begin{aligned}\langle \alpha | \beta \rangle &= \langle \alpha | \hat{I} | \beta \rangle = \langle \alpha | \int_a^b dx |x\rangle \langle x | \beta \rangle = \int_a^b \langle \alpha | x \rangle \langle x | \beta \rangle dx \\ &= \int_a^b \alpha^*(x) \beta(x) dx = \int_a^b \alpha(x) \beta^*(x) dx = \langle \beta | \alpha \rangle.\end{aligned}$$

Se $|\Psi\rangle = \hat{W} |\psi\rangle$,

$$\langle \alpha | \Psi \rangle = \langle \alpha | \left(\hat{W} |\psi\rangle \right) = \left(\langle \psi | \hat{W}^\dagger \right) | \alpha \rangle = \langle \Psi | \alpha \rangle$$

$= \langle \psi | (\hat{W}^\dagger | \alpha \rangle) =$

Usando o produto interno acima para funções, esta expressão pode ser reescrita como

$$\begin{aligned}\langle \alpha | \Psi \rangle &= \int_a^b \alpha^*(x) \left(\hat{W} \psi(x) \right) dx \\ &= \int_a^b \psi(x) \left(\hat{W}^\dagger \alpha(x) \right) dx\end{aligned}$$

Table of Contents

1 Equação de Fokker-Planck unidimensional

2 Analogia com Mecânica Quântica

3 Equação Adjunta

Equação Adjunta

Dada a equação de Fokker-Planck

$$\frac{\partial}{\partial t} P(x, t) = \widehat{W} P(x, t), \quad (10)$$

podemos definir a equação adjunta

$$\frac{\partial}{\partial t} Q(x, t) = \widehat{W}^\dagger Q(x, t). \quad (11)$$

Se $\phi_n(x)$ são as autofunções de \widehat{W} e $\chi_n(x)$, as de \widehat{W}^\dagger , podemos calcular o operador \widehat{W}^\dagger usando o produto interno acima, bem como as condições de contorno das funções ϕ_n , eq. (9). Partiremos de

$$\begin{aligned} \langle \chi_m | \widehat{W} | \phi_n \rangle &= \int_a^b \chi_m(x) \widehat{W} \phi_n(x) dx \\ &= \int_a^b \chi_m(x) \widehat{W} \phi_n(x) dx && \text{Aplicarei integração por partes:} \\ &= \int_a^b \chi_m(x) \left\{ -\frac{\partial}{\partial x} [f(x) \phi_n(x)] + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \phi_n(x) \right\} dx \end{aligned}$$

Operador adjunto

$$\begin{aligned}\langle \chi_m | \widehat{W} | \phi_n \rangle &= - \int_a^b \chi_m(x) \frac{\partial}{\partial x} \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial x} \phi_n(x) \right] dx \\ &= \chi_m(x) \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \phi_n'(x) \right] \Big|_{x=b}^{x=a} + \int_a^b \chi_m'(x) \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \phi_n'(x) \right] dx \\ &= \chi_m(x) \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \phi_n'(x) \right] \Big|_{x=b}^{x=a} + \int_a^b \phi_n(x) f(x) \chi_m'(x) dx \\ &\quad - \frac{\Gamma}{2} \int_a^b \chi_m'(x) \phi_n'(x) dx \\ &= \chi_m(x) \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \phi_n'(x) \right] \Big|_{x=b}^{x=a} + \int_a^b \phi_n(x) f(x) \chi_m'(x) dx \\ &\quad - \frac{\Gamma}{2} [\chi_m'(x) \phi_n(x)] \Big|_{x=a}^{x=b} + \frac{\Gamma}{2} \int_a^b \chi_m''(x) \phi_n(x) dx \\ &= \chi_m(x) \left[f(x) \phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2} \phi_n'(x) \right] - \frac{\Gamma}{2} [\chi_m'(x) \phi_n(x)] \Big|_{x=a}^{x=b} \\ &\quad + \int_a^b \phi_n(x) f(x) \chi_m'(x) + \frac{\Gamma}{2} \phi_n(x) \chi_m''(x) dx\end{aligned}$$

Operador adjunto

$$\begin{aligned}\langle \chi_m | \widehat{W} | \phi_n \rangle &= \chi_m(x) \left[f(x)\phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2}\phi_n'(x) \right] - \frac{\Gamma}{2} [\chi_m'(x)\phi_n(x)] \Big|_{x=a}^{x=b} \\ &\quad + \int_a^b \phi_n(x) \left[f(x)\chi_m'(x) + \frac{\Gamma}{2}\chi_m''(x) \right] dx \\ &= \chi_m(x) \left[f(x)\phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2}\phi_n'(x) \right] - \frac{\Gamma}{2} [\chi_m'(x)\phi_n(x)] \Big|_{x=a}^{x=b} \\ &\quad + \int_a^b \phi_n(x) \left[f(x)\frac{\partial}{\partial x}\chi_m(x) + \frac{\Gamma}{2}\frac{\partial^2}{\partial x^2}\chi_m(x) \right] dx \\ &= \chi_m(x) \left[f(x)\phi_n(x) - \frac{\Gamma}{2}\phi_n'(x) \right] - \frac{\Gamma}{2} [\chi_m'(x)\phi_n(x)] \Big|_{x=a}^{x=b} \\ &\quad + \int_a^b \phi_n(x)\widehat{W}^\dagger \chi_m(x) dx\end{aligned}$$

Operador adjunto

Se

$$\begin{cases} \chi_m(a) = \chi_m(b) \\ \chi'_m(a)\phi_n(a) = \chi'_m(b)\phi_n(b), \end{cases}$$

então

$$\int_a^b \chi_m(x) \widehat{W} \phi_n(x) dx = \int_a^b \phi_n(x) \widehat{W}^\dagger \chi_m(x) dx,$$

onde

$$\boxed{\widehat{W}^\dagger = f(x) \frac{\partial}{\partial x} + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2}{\partial x^2}} \quad (12)$$

é o operador adjunto.

Solução da Eq. de Fokker-Planck

Admitimos que os conjuntos de autofunções $\{\phi_m\}$ e $\{\chi_n\}$ dos operadores \widehat{W} e \widehat{W}^\dagger , respectivamente, formam um conjunto biortonormal, ou seja

$$\int_a^b \chi_m(x)\phi_n(x)dx = \delta_{mn} \quad \text{e}$$
$$\sum_m \phi_m(x)\chi_m(x') = \delta(x - x').$$

Podemos usar estas expressões junto com a expansão

$$P(x, 0) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n \phi_n(x),$$

para determinar os coeficientes

$$a_n = \int_a^b \chi_n(x)P(x, 0)dx$$

Solução da Eq. de Fokker-Planck

Finalmente, a eq. (6),

$$P(x, t) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n e^{t\lambda_n} \phi_n(x),$$

pode ser reescrita como

$$\begin{aligned} P(x, t) &= \sum_{n=0}^{\infty} \int_a^b \chi_n(x') P(x', 0) dx' e^{t\lambda_n} \phi_n(x) \\ &= \int_a^b \sum_{n=0}^{\infty} e^{t\lambda_n} \chi_n(x') \phi_n(x) P(x', 0) dx' \\ &= \int_a^b K(x, t, x', 0) P(x', 0) dx'. \end{aligned}$$

Se $P(x, 0) = \delta(x - x_0)$,

$$P(x, t) = K(x, t, x_0, 0) = \sum_{n=0}^{\infty} e^{t\lambda_n} \phi_n(x) \chi_n(x')$$

Operador Hermitiano

\hat{w} não é geralmente hermitica,

mas quando vale $J(x) = 0$ na

Solução estacionária:

$$f(x) P_{00}(x) - \frac{\Gamma}{2} \frac{d}{dx} P_{00}(x) = 0 \quad (+)$$

(reversibilidade microscópica)

Podemos definir um operador hermitiano

\hat{k} , tal que

$$\hat{k} \phi(x) = [\psi_0(x)]^{-1} \hat{w} [\psi_0(x) \phi(x)]$$

$$\text{onde } \psi_0(x) = \sqrt{P_{00}(x)}$$

As autofunções de \hat{w} são

$$\underline{\psi_\lambda(x)} = [\psi_0(x)]^{-1} \phi_\lambda(x)$$

↑
autofunções de \hat{w}

Porque

$$\hat{k} \psi_\lambda(x) = \hat{k} \{ [\psi_0(x)]^{-1} \phi_\lambda(x) \}$$

$$= [\psi_0^{-1}] \hat{w} [\underbrace{\psi_0}_{\perp} (\psi_0^{-1} \phi_\lambda)]$$

$$= \psi_0^{-1} \hat{w} \phi_\lambda$$

$$= \psi_0^{-1} \lambda_\lambda \phi_\lambda = \lambda_\lambda [\psi_0^{-1}(x) \phi_\lambda(x)]$$

$$= \underline{\lambda_\lambda \psi_\lambda(x)}$$

\hat{h} possui os mesmos autovalores de \hat{w} .

Obtem \hat{h} explicitamente

$$\begin{aligned} \hat{h} \psi(x) &= \psi_0^{-1} \hat{w} [\psi_0 \psi] \\ &= \psi_0^{-1} \left\{ -\frac{\partial}{\partial x} (f \psi_0 \psi) + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2 [\psi_0 \psi]}{\partial x^2} \right\} \\ &= \psi_0^{-1} \left\{ -\psi_0 \psi \frac{\partial f}{\partial x} - f \psi_0 \frac{\partial \psi}{\partial x} - f \psi \frac{\partial \psi_0}{\partial x} \right. \\ &\quad \left. + \frac{\Gamma}{2} \left[\psi_0 \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \psi \frac{\partial^2 \psi_0}{\partial x^2} + 2 \frac{\partial \psi}{\partial x} \frac{\partial \psi_0}{\partial x} \right] \right\} \\ &= -\psi \frac{\partial f}{\partial x} - f \frac{\partial \psi}{\partial x} - f \psi \frac{\partial \psi_0}{\partial x} \\ &\quad + \frac{\Gamma}{2} \left[\psi_0 \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \psi \frac{\partial^2 \psi_0}{\partial x^2} + 2 \frac{\partial \psi}{\partial x} \frac{\partial \psi_0}{\partial x} \right] \end{aligned}$$

\Rightarrow Note que $\frac{1}{\psi_0} \frac{\partial \psi_0}{\partial x} = \frac{\partial}{\partial x} \ln \psi_0$

$$= \frac{\partial}{\partial x} \ln \sqrt{P_0(x)} = \frac{\partial}{\partial x} \ln [P_0(x)]^{1/2}$$

$$= \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x} \ln P_0(x) = \frac{1}{2} \frac{1}{P_0(x)} \frac{\partial P_0}{\partial x}$$

$\stackrel{\oplus}{=} \frac{f(x)}{\Gamma}$ (condição de reversibilidade)

$$\hat{h} \psi = -\psi \frac{\partial f}{\partial x} - f \frac{\partial \psi}{\partial x} - f \psi \frac{f}{\Gamma}$$

$$+ \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\Gamma}{2} \psi \frac{\partial}{\partial x} \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{\psi_0}{\psi} \right) + \Gamma \psi \frac{\partial \psi_0}{\partial x} \frac{f}{\Gamma}$$

$$= -\psi \frac{\partial f}{\partial x} - f \frac{\partial \psi}{\partial x} - f^2 \psi \frac{1}{\Gamma} + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\Gamma}{2} \psi \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{f}{\psi_0} \right) + f \frac{\partial \psi_0}{\partial x} \frac{f}{\Gamma}$$

$$\begin{aligned}
&= -\cancel{\frac{\hbar^2}{2m}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} - \cancel{\frac{\hbar^2}{2m}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} - \cancel{\frac{\hbar^2}{2m}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \\
&\quad + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \left(\frac{\hbar^2}{2m} \right) + \cancel{\frac{\hbar^2}{2m}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \\
&= -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} - \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \\
&\quad + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \frac{1}{\psi} \left[\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \right] \\
&= -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} - \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \\
&\quad + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} \left(\frac{\hbar^2}{2m} \right) \\
&= -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} - \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2}
\end{aligned}$$

$$\hat{K}\psi = -\frac{1}{2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} - \frac{1}{2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2}$$

$$\hat{K}\psi = -\frac{1}{2} \left[\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial x^2} \right] \psi + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2}$$

Agora é possível escrever formalmente a operação \hat{K} como proporcional ao hamiltoniano de uma partícula de massa m .

$$\hat{K}\psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + V(x)\psi(x)$$

$$\text{Se } f(x) = \frac{1}{h} \quad \text{e} \quad \hat{H} = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} + V(x)$$

$$\hat{H}\psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + V(x)\psi$$

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

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

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

$$= -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{1}{2} \left[\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + 2m V(x)\psi \right]$$

Definindo

verifique cada

$$v(x) = \frac{1}{2} \left[\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + 2m V(x)\psi \right]$$

$$\hat{H}\psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + V(x)\psi$$

$$= -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + V(x)\psi$$

Referências

- 1 T. Tomé, M. J. de Oliveira, *Dinâmica estocástica e irreversibilidade*, 2^a edição, EdUSP, São Paulo, 2014. ISBN13: 9788531414800
<https://www.edusp.com.br/livros/dinamica-estocastica-e-irreversibilidade/>
- 2 J. J. Sakurai, *Modern Quantum Mechanics*, Revised Edition, Addison-Wesley Publishing Company, New York, 1994.