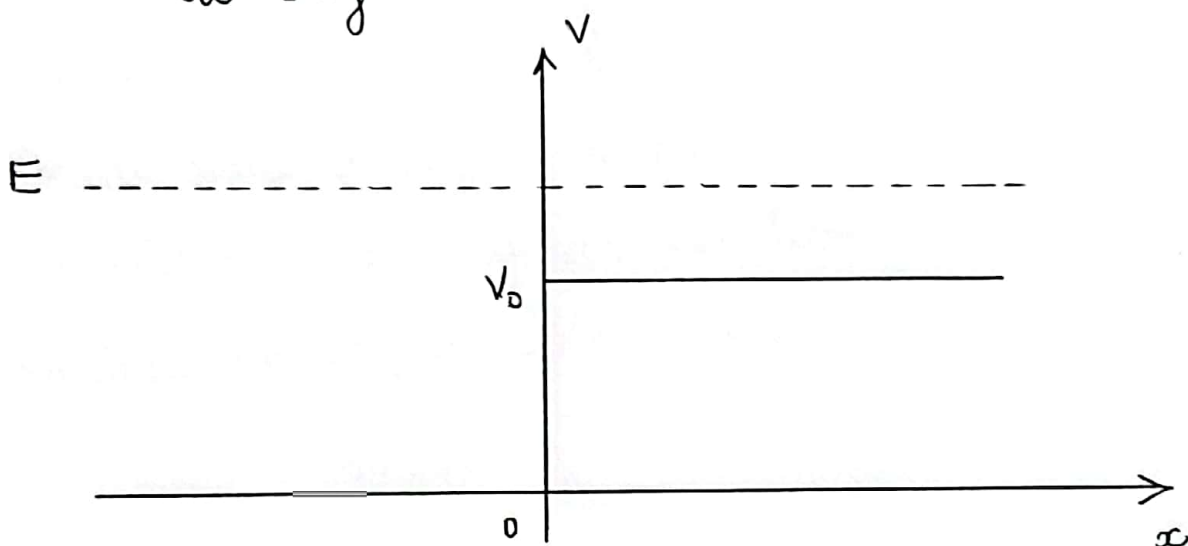


①

Potencial degrau

Caso 2: partícula com energia maior que a altura do degrau



Assumimos novamente que a partícula incide sobre o degrau a partir da região $x < 0$.

As eqs. de Schrödinger independente do tempo nas regiões $x < 0$ e $x > 0$ são dadas por

$$\begin{cases} \frac{d^2\psi}{dx^2} = -\frac{2mE}{\hbar^2} \psi = -K_1^2 \psi, & x < 0 \\ \frac{d^2\psi}{dx^2} = \frac{2m}{\hbar^2} (V_0 - E) \psi = -\frac{2m}{\hbar^2} (E - V_0) \psi = -K_2^2 \psi, & x > 0 \end{cases}$$

$$\text{com } K_1 = \frac{\sqrt{2mE}}{\hbar} > 0 \text{ e } K_2 = \frac{\sqrt{2m(E - V_0)}}{\hbar} > 0, \quad K_2 < K_1$$

As soluções gerais são então

$$\psi(x) = \begin{cases} A e^{i k_1 x} + B e^{-i k_1 x}, & x \leq 0 \\ C e^{i k_2 x} + D e^{-i k_2 x}, & x \geq 0 \end{cases}$$

Entretanto, do ponto de vista físico, dado que a partícula incide sobre o degrau a partir de $x < 0$, não há qualquer razão para a existência do termo $D e^{-i k_2 x}$ na onda transmitida da região $x > 0$. Dessa forma, tomamos

$$D = 0$$

A condição de continuidade de ψ , leva a

$$\psi(x \leq 0) \Big|_{x=0} = \psi(x \geq 0) \Big|_{x=0}$$

$$A + B = C \quad (*)$$

Temos também que

$$\frac{d\psi}{dx} = \begin{cases} i k_1 A e^{i k_1 x} - i k_1 B e^{-i k_1 x}, & x \leq 0 \\ i k_2 C e^{i k_2 x}, & x \geq 0 \end{cases}$$

$$\left. \frac{d\psi(x \leq 0)}{dx} \right|_{x=0} = \left. \frac{d\psi(x \geq 0)}{dx} \right|_{x=0} \Rightarrow iK_1 A - iK_1 B = iK_2 C$$

$$K_1 A - K_1 B = K_2 C$$

$$K_1 B + K_2 C = K_1 A \quad (**)$$

Temos então o seguinte sistema de equações

$$\begin{cases} B - C = -A \\ K_1 B + K_2 C = K_1 A \end{cases},$$

de forma que

$$(K_1 + K_2) B = (K_1 - K_2) A \Rightarrow B = \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right) A$$

e

$$(K_1 + K_2) C = 2K_1 A \Rightarrow C = \left(\frac{2K_1}{K_1 + K_2} \right) A$$

$$\psi(x) = \begin{cases} A e^{iK_1 x} + \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right) A e^{-iK_1 x}, & x \leq 0 \\ \left(\frac{2K_1}{K_1 + K_2} \right) A e^{+iK_2 x}, & x \geq 0 \end{cases}$$

(4)

Logo, a função de onda completa é dada por

$$\Psi(x,t) = \begin{cases} A e^{i(K_1 x - \omega t)} + B e^{-i(K_1 x + \omega t)} = \Psi_I(x,t) + \Psi_R(x,t), & x \leq 0 \\ C e^{i(K_2 x - \omega t)} = \Psi_T(x,t), & x \geq 0 \end{cases}$$

A densidade de probabilidade na região $x \leq 0$ é

$$\begin{aligned} P(x \leq 0, t) &= (\Psi_I + \Psi_R)^* (\Psi_I + \Psi_R) \\ &= |\Psi_I|^2 + |\Psi_R|^2 + 2 \operatorname{Re}(\Psi_I^* \Psi_R) \\ &= |A|^2 + \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right)^2 |A|^2 + 2 \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right) |A|^2 \cos(2K_1 x) \\ &= |A|^2 \left[1 + \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right)^2 + 2 \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right) \cos(2K_1 x) \right] \end{aligned}$$

De seya, na região $x \leq 0$, a densidade de probabilidade tem como valores máximo e mínimo

$$\begin{aligned} P_{\max} &= |A|^2 \left[1 + \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right)^2 + 2 \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right) \right] = |A|^2 \left[1 + \frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right]^2 \\ &= \frac{4K_1^2}{(K_1 + K_2)^2} |A|^2 \end{aligned}$$

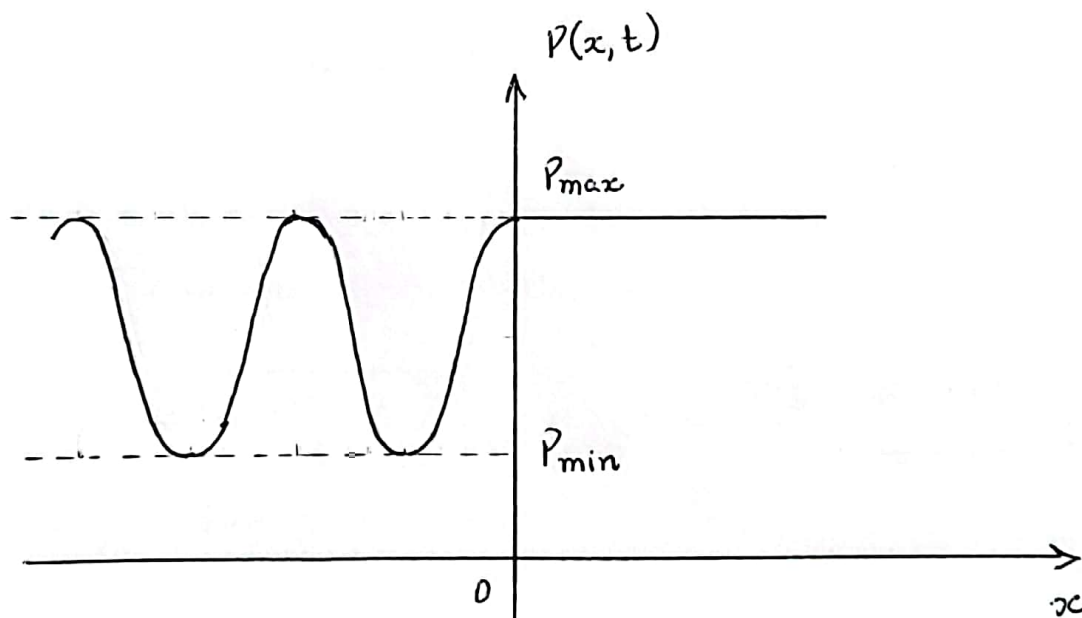
(5)

$$P_{\min} = |A|^2 \left[1 + \left(\frac{k_1 - k_2}{k_1 + k_2} \right)^2 - 2 \left(\frac{k_1 - k_2}{k_1 + k_2} \right) \right]$$

$$= |A|^2 \left[1 - \left(\frac{k_1 - k_2}{k_1 + k_2} \right)^2 \right] = \frac{4 k_2^2}{(k_1 + k_2)^2} |A|^2$$

Já na região $x \gg 0$, temos

$$P(x \gg 0, t) = \Psi_T^* \Psi_T = \frac{4 k_1^2}{(k_1 + k_2)^2} |A|^2 = P_{\max}$$



Perceba que assim como no caso $E < V_0$, na região $x \leq 0$, há a formação de uma onda estacionária, resultado da interferência da onda de matéria incidente $\Psi_I(x, t)$ com a onda de matéria refletida $\Psi_R(x, t)$.

Calculemos então o coeficiente de reflexão R

(6)

$$R = \frac{|\Psi_R|^2}{|\Psi_I|^2} = \frac{|B|^2}{|A|^2} = \left(\frac{k_1 - k_2}{k_1 + k_2} \right)^2 = \left(\frac{1 - k_2/k_1}{1 + k_2/k_1} \right)^2 < 1$$

Ou seja, diferentemente do caso $E < V_0$, quando $E > V_0$ a reflexão não é total. Esse é um efeito puramente quântico, já que do ponto de vista clássico o coeficiente de reflexão deveria ser nulo, com a partícula prosseguindo após encontrar o degrau apenas alterando seu momento e energia cinética na região $x \gg 0$.

Perceba também que como

$$\frac{k_2}{k_1} = \frac{\sqrt{2m(E - V_0)}}{\sqrt{2mE}} = \left(1 - \frac{V_0}{E} \right)^{1/2} \xrightarrow{E \gg V_0} 1,$$

então

$$R \xrightarrow{E \gg V_0} 0 \quad (\text{limite clássico})$$

Calculemos agora o coeficiente de transmissão T . No caso atual em que $T \neq 0$, temos que tomar cuidado com a maneira como definimos esse coeficiente para garantir conservação de probabilidade, ou seja, que $R + T = 1$.

(7)

Definir T simplesmente como a razão entre a densidade de probabilidade da onda transmitida $|\Psi_T|^2$ e densidade de probabilidade incidente $|\Psi_I|^2$ não garante conservação de probabilidade.

A correta definição dos coeficientes de transmissão e reflexão é através da razão de fluxos de probabilidade, ou seja, probabilidade por unidade de tempo. No caso atual, em que a velocidade da partícula quântica é distinta nas regiões $x < 0$ e $x > 0$

$$v_1 = \frac{p_1}{m} = \frac{\hbar k_1}{m} \quad \text{e} \quad v_2 = \frac{p_2}{m} = \frac{\hbar k_2}{m} < v_1,$$

os respectivos fluxos de probabilidade para as ondas incidente, refletida e transmitida para ~~uma~~ regiões de mesma extensão Δx são dados por

$$\frac{|\Psi_I|^2 \Delta x}{\Delta t_I}, \quad \frac{|\Psi_R|^2 \Delta x}{\Delta t_R}, \quad \frac{|2\Psi_I|^2 \Delta x}{\Delta t_T}$$

com intervalos de tempo $\Delta t_I, \Delta t_R, \Delta t_T$ distintos, já que a partícula quântica se move com velocidade distinta em $x < 0$ e $x > 0$. Mais precisamente

$$\frac{\Delta x}{\Delta t_I} = \frac{\Delta x}{\Delta t_R} = v_1 = \frac{\hbar k_1}{m} \quad \text{e} \quad \frac{\Delta x}{\Delta t_T} = \frac{\hbar k_2}{m}$$

Logo

$$R \equiv \frac{|\Psi_R|^2 \left(\frac{\hbar K_1}{m} \right)}{|\Psi_I|^2 \left(\frac{\hbar K_1}{m} \right)} = \frac{|\Psi_R|^2}{|\Psi_I|^2} = \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right)^2$$

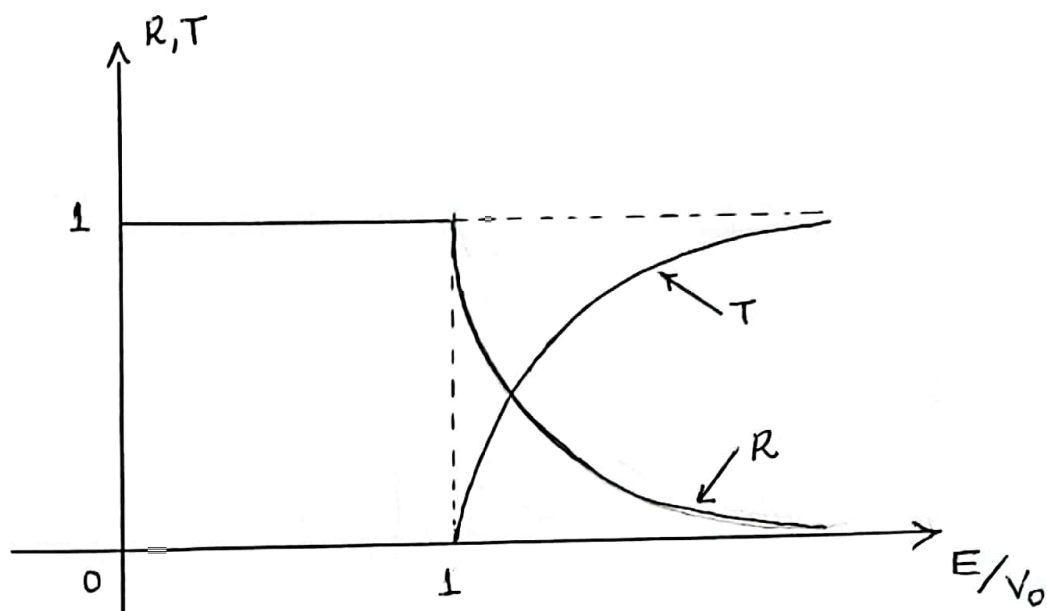
$$T \equiv \frac{|\Psi_T|^2 \left(\frac{\hbar K_2}{m} \right)}{|\Psi_I|^2 \left(\frac{\hbar K_1}{m} \right)} = \frac{|\Psi_T|^2 K_2}{|\Psi_I|^2 K_1} = \frac{4 K_1 K_2}{(K_1 + K_2)^2}$$

Com as definições acima, temos

$$R + T = \frac{K_1^2 - 2 K_1 K_2 + K_2^2}{(K_1 + K_2)^2} + \frac{4 K_1 K_2}{(K_1 + K_2)^2} = 1$$

Perceba também que a nova definição do coeficiente de reflexão R é idêntica à definição anterior já que a velocidade da partícula incidente e da refletida são as mesmas.

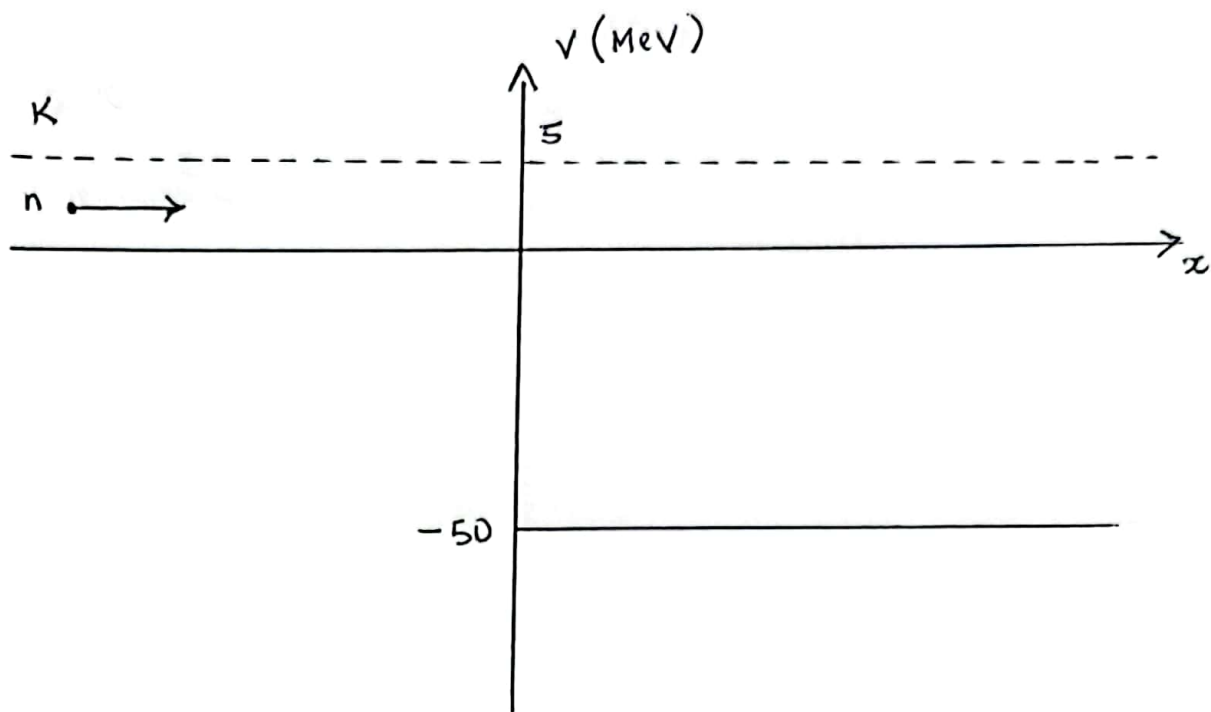
$$R = 1 - T = \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right)^2 = \left(\frac{\sqrt{E} - \sqrt{E - V_0}}{\sqrt{E} + \sqrt{E - V_0}} \right)^2 = \left(\frac{1 - \sqrt{1 - V_0/E}}{1 + \sqrt{1 - V_0/E}} \right)^2$$



————//————

Exemplo:

Quando um nêutron é capturado por um núcleo, sua energia potencial sofre uma queda ao cruzar a superfície nuclear. Essa queda é abrupta com V indo de 0 a cerca de -50 MeV tipicamente. Considere um nêutron com energia cinética inicial $K = 5$ MeV, ou seja, a energia típica de um nêutron emitido numa fissão nuclear. Estime a probabilidade de que esse nêutron seja refletido na superfície nuclear. Assuma o potencial nuclear possa ser aproximado por um degrau.



O coeficiente de reflexão é dado por

$$R = \left(\frac{K_1 - K_2}{K_1 + K_2} \right)^2 = \left(\frac{\sqrt{E} - \sqrt{E - V_0}}{\sqrt{E} + \sqrt{E - V_0}} \right)^2, \text{ com } \begin{cases} V_0 = -50 \text{ MeV} \\ E = 5 \text{ MeV} \end{cases}$$

É interessante notar que podemos escrever R na forma

$$R = \left(\frac{\sqrt{E - V_0} - \sqrt{E}}{\sqrt{E - V_0} + \sqrt{E}} \right)^2 = \left(\frac{\sqrt{E - V_0} - \sqrt{E - V_0 + V_0}}{\sqrt{E - V_0} + \sqrt{E - V_0 + V_0}} \right)^2$$

$$= \left[\frac{1 - \sqrt{1 + \frac{V_0}{E - V_0}}}{1 + \sqrt{1 + \frac{V_0}{E - V_0}}} \right]^2 = \left[\frac{1 - \sqrt{1 - 50/55}}{1 + \sqrt{1 - 50/55}} \right]^2$$

logo $R \simeq 0,29$

Em outras palavras, podemos relacionar o coeficiente de reflexão para um degrau positivo com aquele de um degrau negativo no caso $E > V_0$. (11)

$$R \left[\begin{array}{c} \text{Diagram 1: Potential } V \text{ vs } x. \text{ A horizontal line at } V=0 \text{ is labeled } x. \text{ A horizontal dashed line at } V=E \text{ is labeled } E. \text{ A horizontal solid line at } V=V_0 \text{ is labeled } V_0. \end{array} \right] = R \left[\begin{array}{c} \text{Diagram 2: Potential } V \text{ vs } x. \text{ A horizontal line at } V=0 \text{ is labeled } x. \text{ A horizontal dashed line at } V=E-V_0 \text{ is labeled } E-V_0. \text{ A horizontal solid line at } V=-V_0 \text{ is labeled } -V_0. \end{array} \right]$$

A igualdade dos coeficientes acima é chamada de propriedade de reciprocidade.

O valor $R \approx 0,29$ deve ser tomado apenas como uma estimativa grosseira do coeficiente de reflexão para nêutrons de $K = 5 \text{ MeV}$. Isso se deve ao fato de que para esses nêutrons a aproximação de degrau para o potencial nuclear não é tão boa assim. Lembre-se, por exemplo, que a dimensão típica de núcleos atômicos é de $\sim 10 \text{ fm}$. Já o comprimento de onda de de Broglie para nêutrons de $K = 5 \text{ MeV}$ é

$$\begin{aligned} \lambda &= \frac{hc}{pc} = \frac{hc}{(2Mc^2 K)^{1/2} \left(1 + \frac{K}{2Mc^2}\right)^{1/2}} \approx \frac{hc}{(2Mc^2 K)^{1/2}} \\ &= \frac{(4,135 \times 10^{-15} \text{ eV s})(3 \times 10^8 \text{ m s}^{-1})}{[2 \times (9,4 \times 10^8 \text{ eV}) \times (5 \times 10^6 \text{ eV})]^{1/2}} = 1,3 \times 10^{-14} \text{ m} \\ &= 13 \text{ fm} \end{aligned}$$