



Universidade Federal do ABC

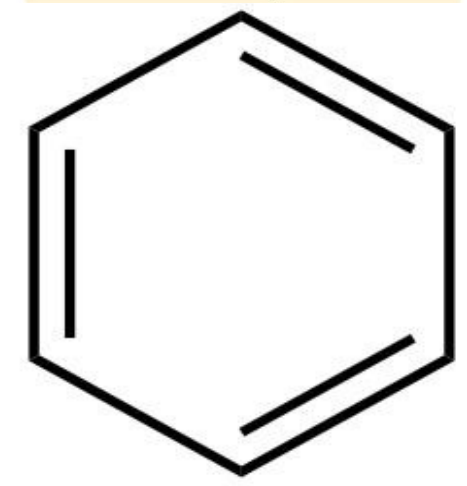
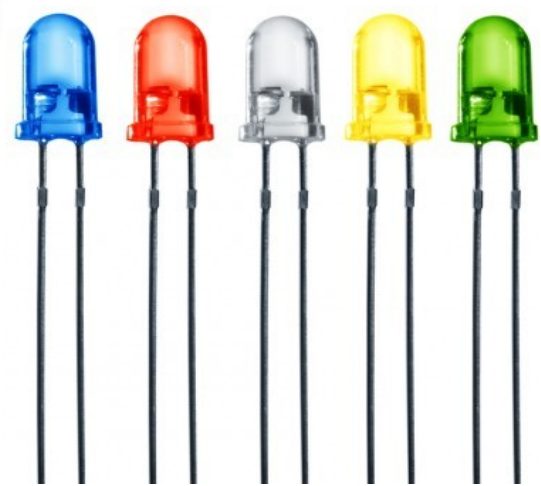
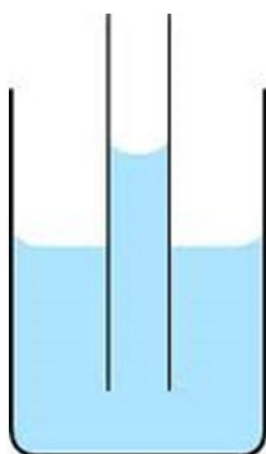
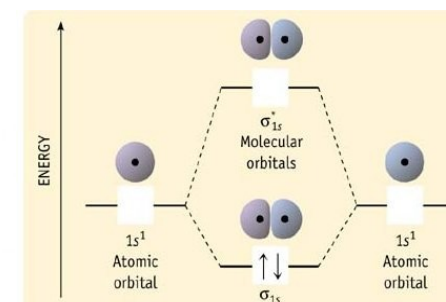
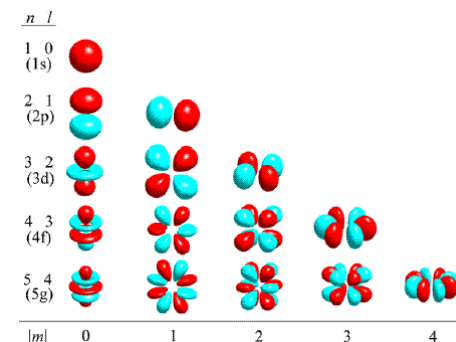
# Interações Atômicas e Moleculares

## 2. Repetição da Física Quântica

Prof. Pieter Westera

[pieter.westera@ufabc.edu.br](mailto:pieter.westera@ufabc.edu.br)

<http://professor.ufabc.edu.br/~pieter.westera/IAM.html>



# Física Quântica

- Física das **escalas atômicas** e **sub-atômicas**.
- Clássica  $\Leftrightarrow$  Quântica (desde  $\sim 1900$ )
- Certas grandezas (matéria, carga elétrica, energia, momento angular, ...) ocorrem somente em determinadas valores  $\Rightarrow$  **Quantizadas**
- Partículas têm propriedades de ondas (comprimento de onda, interferência, ...) e vice-versa (quantização, momento linear, localização no espaço, ...)  $\Rightarrow$  **Dualidade partícula-onda**
- Estas partículas/ondas são descritos por **funções de ondas** (distribuições de probabilidades), que satisfazem a **Equação de Schrödinger**.

# Física Quântica

- A física quântica **não é determinista**
- Existem **indeterminações** nas grandezas físicas (posição, momento linear, ...) cujos limites inferiores são relacionados pelo **princípio de incerteza** de Heisenberg.
- Partículas idênticas são indistinguíveis e **intercambiáveis**.
- Certas partículas (elétrons, prótons) seguem o **princípio de exclusão de Pauli**: Dois elétrons (ou prótons, ou ...) não podem estar ao mesmo tempo no mesmo estado (quântico).
- Os efeitos da física quântica se manifestam no mundo **microscópico** (átomos, partículas elementares).  
Para ordens de grandeza do mundo **macroscópico**, as leis da física quântica têm que tender às leis da física clássica  
=> **princípio de correspondência**

# Resumo

A luz (e outra radiação eletromagnética) tem propriedades **ondulatórias**: Interferência, difração, ...

Mas ela também tem propriedades **corpusculares**: Corpo Negro, Efeito Fotoelétrico, Efeito Compton, ...

As “partículas de luz” são chamadas de **fótons**. A energia e o momento linear dos fótons dependem da sua frequência, resp. do seu comprimento de onda, e são dados pelas relações:

$$E = h \cdot \nu = c \cdot h / \lambda$$

$$p = E/c = h \cdot \nu / c = h / \lambda$$

Onde  $h$  é a constante de Planck ( $h = 6.626 \cdot 10^{-34}$  m<sup>2</sup> kg/s)

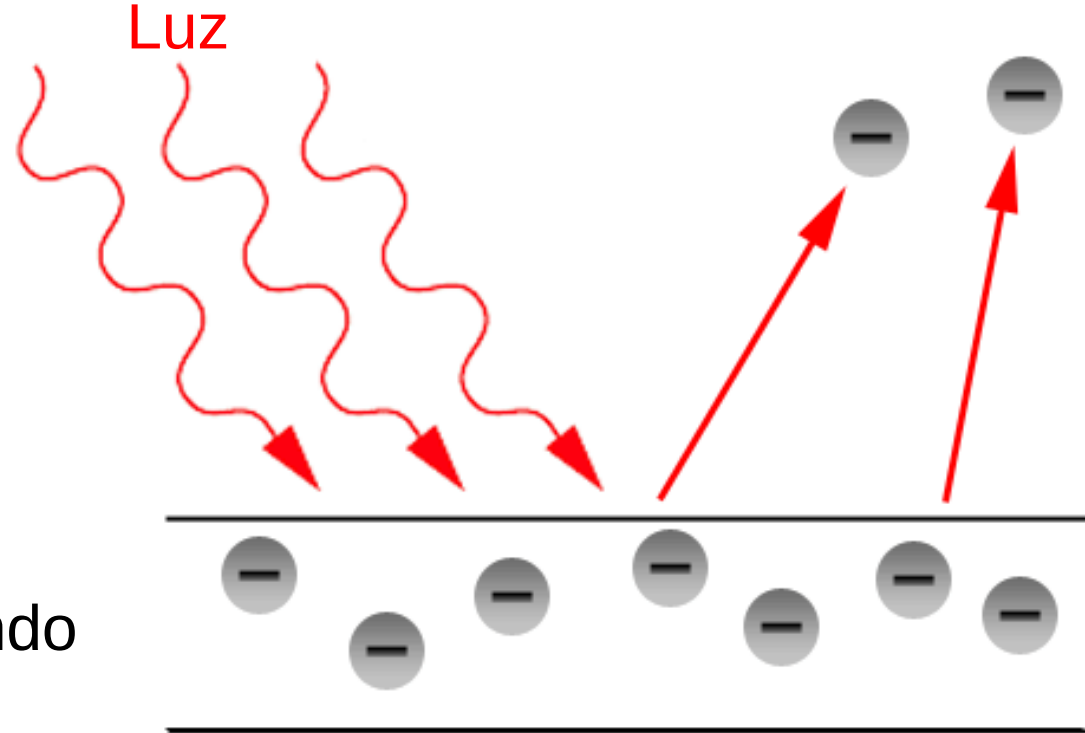
As duas manifestações da luz, onda e partícula, são **complementares**.

O experimento determina o caráter observado.

# O Efeito Fotoelétrico

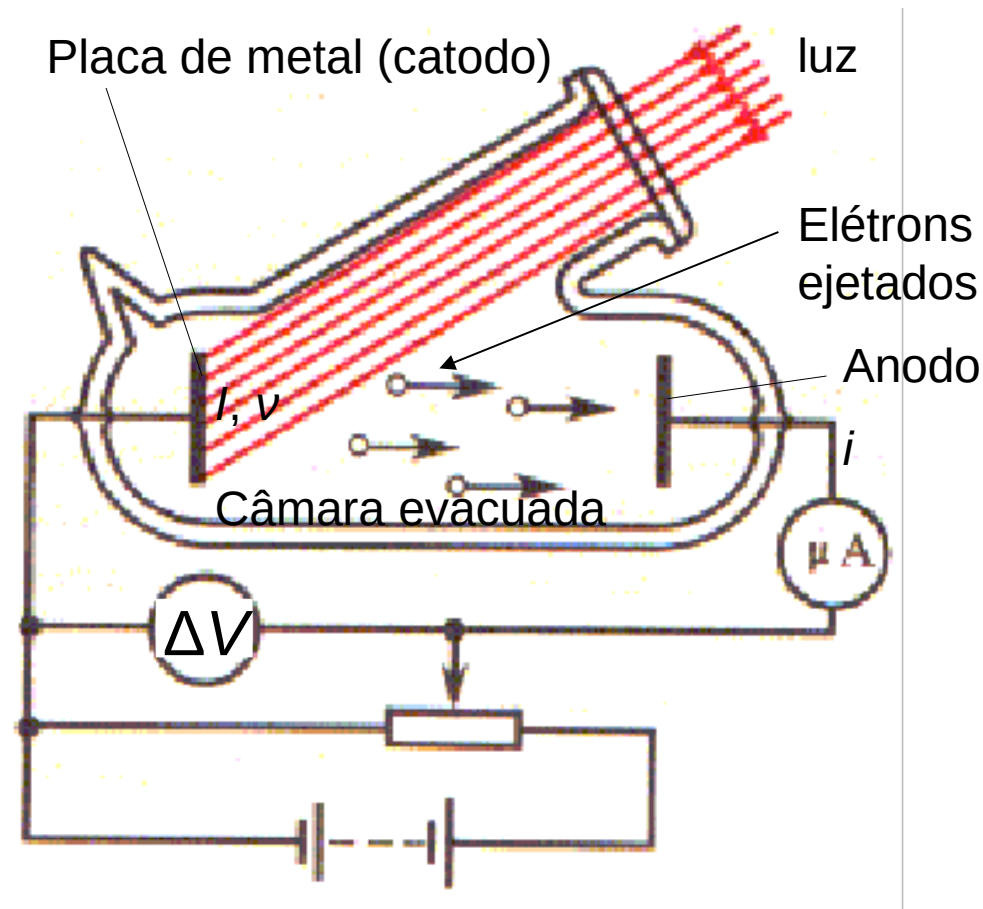
O **efeito fotoelétrico** é a **emissão** de **elétrons** por um **material**, geralmente metálico, quando exposto a uma **radiação eletromagnética** (como a luz) suficientemente energética, ou seja, de frequência suficientemente alta, que depende do material.

Ele pode ser observado quando a luz incide numa placa de metal, literalmente arrancando elétrons da placa!



# O Efeito Fotoelétrico

## O experimento de Hertz (1887)



1. **Luz** (frequência  $\nu$ , intensidade  $I$ ) **incide** numa placa de **metal**.
  2. **Elétrons** são **ejetados** da placa.
  3. Parte dos elétrons chega no **anodo** e constitui a **corrente**  $i$ . Quando  **$\Delta V$  aumenta**, mais elétrons chegam no anodo  $\Rightarrow$   **$i$  aumenta**.
- De baixo de um certo valor (negativo) de  $\Delta V$ , o **potencial de corte** (ou de frenamento)  $V_0$ , os elétrons não conseguem mais superar a barreira de potencial. Eles "recaem" no catodo  $\Rightarrow$   **$i$  é zero**.

# O Efeito Fotoelétrico

## O experimento de Hertz (1887)

O que Hertz esperava (usando a hipótese que luz é uma onda)

- A luz **esquenta** a placa com uma **taxa** que depende apenas da **intensidade**  $I$  (potência por unidade de área) da luz, e **não** da sua **frequência**.

=> **Após** um **tempo**, o metal alcança temperatura suficiente (ou seja, os elétrons ganham energia cinética suficiente) para expulsar os elétrons. A **corrente**  $i$  deve **começar** a **fluir**.

- Após **mais** um **tempo** alcança-se um **equilíbrio**: A energia levada pelos elétrons expulsos é igual à energia da luz incidente.

=> Já que o **potencial de corte** é proporcional à energia cinética máxima dos elétrons **após** serem **expulsos**:

$$e \cdot V_0 = \left( \frac{1}{2} \cdot m_e v^2 \right)_{\max},$$

ele deve **aumentar** quando a **intensidade** da luz incidente **aumenta**:

$V_0$  deve **depende** (apenas) de  $I$ .

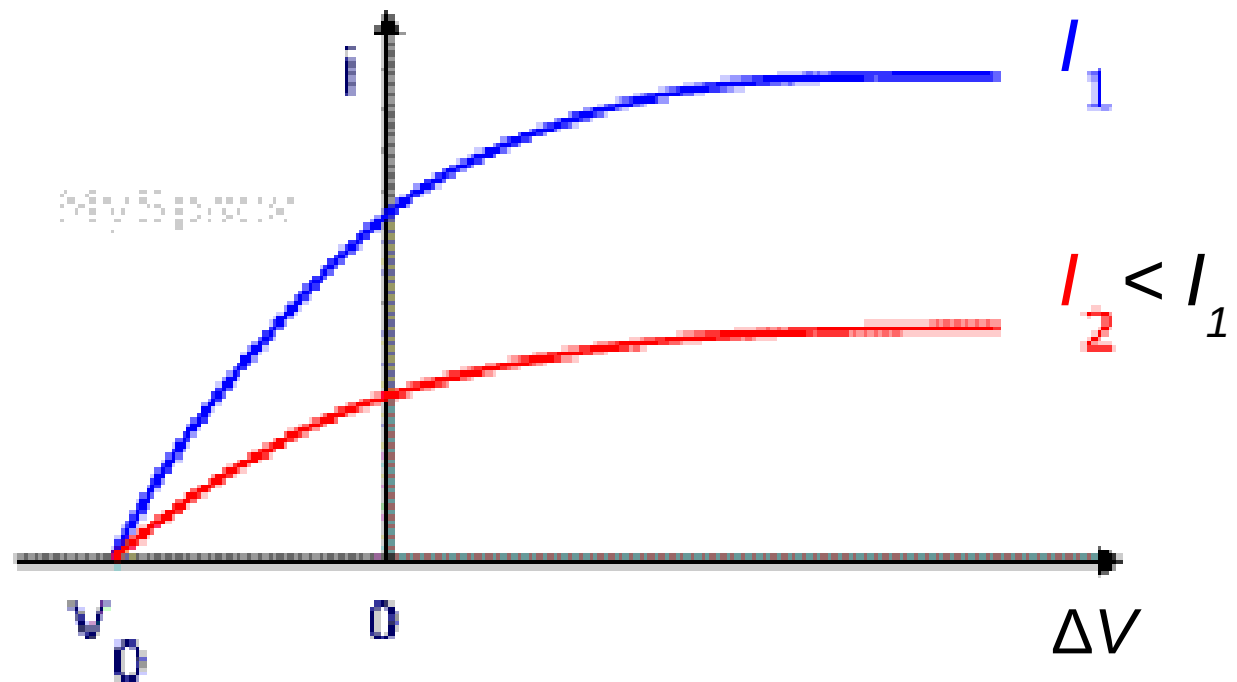
# O Efeito Fotoelétrico

O experimento de Hertz (1887)

O que ele observou

- A **corrente  $i$  flui**, ou seja, elétrons são ejetados da placa, **instantaneamente** quando se liga a luz incidente.

- O **potencial de corte  $V_0$** , e, então, a **energia cinética máxima** dos fotoelétrons, **não depende da intensidade da luz**, mas **sim**, da **frequência  $\nu$**  (mas a corrente  $i$  depende, sim, da intensidade)





# O Efeito Fotoelétrico

O experimento de Hertz (1887)

O que ele observou

- O **potencial de corte**, e, então, a energia cinética máxima dos fotoelétrons **aumenta com a frequência!**

Equação do efeito fotoelétrico:

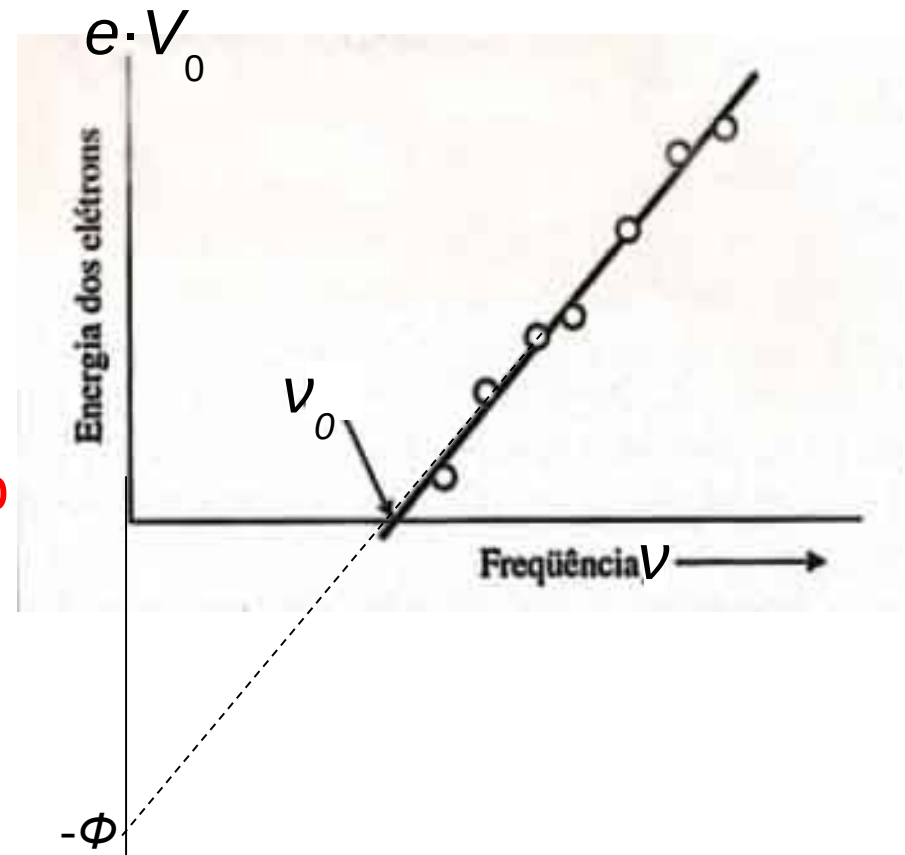
$$e \cdot V_0 = \left(\frac{1}{2} \cdot m_e v^2\right)_{\max} = h \cdot \nu - \Phi$$

onde

$h$  = constante de Planck

$\Phi$  := **função de trabalho**, constante que é **característica do material**, corresponde à **energia de ionização**

Debaixo de uma certa **frequência de corte**  $\nu_0 = \Phi/h$ , **não há ejeção de elétrons**.



# O Efeito Fotoelétrico

O experimento de Hertz (1887)

Como explicar isto?

Einstein (1905):

- A luz consiste de “pacotes/partículas” de energia  $E = h \cdot \nu$ , os fótons.  
=> Quantização da luz.
- A energia necessária para arrancar um elétron de um material corresponde à função de trabalho  $\phi$ .
- Quando um fóton com energia suficiente para arrancar um elétron,  $h \cdot \nu \geq \phi$ , ou seja  $\nu \geq \nu_0$ , incide na placa, ele é absorvido, e a sua energia é usada para expulsar um elétron.  
A energia cinética do elétron será  $h \cdot \nu - \phi$ .
- Se esta energia cinética é o suficiente para passar a barreira do potencial elétrico,  $h \cdot \nu - \phi \geq e \cdot \Delta V$ , os elétrons chegam no anodo, e corrente flui.

# O Efeito Fotoelétrico

O experimento de Hertz (1887)


Como explicar isto?

=> A **energia cinética** dos **fotoelétrons**, e então o potencial de corte, depende apenas da **frequência** da **luz** incidente.

O **número** de elétrons emitidos, e então a corrente  $i$ , é proporcional ao número de fótons, ou seja à **intensidade** da luz incidente.

A hipótese dos **fótons** consegue **explicar** todas as **observações** do **Hertz**.

Obviamente, a **luz** tem propriedades de **partículas** também.

 Einstein ganhou o prêmio Nobel de física para esta explicação do efeito fotoelétrico.

# Louis V. de Broglie (1924)

Sugeriou que os **elétrons** em **movimento** deveriam ter propriedades de **onda**.  
A **frequência** resp. o **comprimento de onda** desta onda pode ser calculada a partir da **energia**, resp. do **momento linear**, do elétron, usando as **mesmas relações** que para o **fóton**.

Relações de de Broglie

$$\nu = E/h \text{ (onde } E \text{ é a energia total, } E = U + K)$$

$$\lambda = h/p$$

! As relações  $E = c \cdot h/\lambda$  e  $p = h \cdot \nu/c$  **não** valem para partículas, por que para eles não vale  $c = \lambda \nu$  e nem  $p = E/c$ .



# Relações de Indeterminação

Há **indeterminações intrínsecas** nas propriedades quantificáveis das ondas/partículas (posição, momento linear, energia, tempo (i.e. de vida), e outras) e há **relações** entre estas indeterminações chamadas **relações de indeterminação** ou **princípio de incerteza** de **Heisenberg** (1927):

$$\Delta x \cdot \Delta p \geq \hbar/2,$$

$$\Delta E \cdot \Delta t \geq \hbar/2$$

Onde  $\hbar$  é a constante de Planck reduzida ( $\hbar = h/2\pi = 1.055 \cdot 10^{-34} \text{ m}^2 \text{ kg/s}$ )

Existem relações similares para outros pares de grandezas.



Werner Heisenberg

# Relações de Indeterminação

Em palavras:

Quanto **melhor determinada** é a **posição** de uma partícula, tanto **menos bem definida** é o seu **momento linear**.

e

Quanto melhor determinada é a **energia** (por exemplo, a energia de excitação de um estado quântico), tanto menos bem definida é o seu **“tempo”** (neste caso, o tempo de vida do estado).



Werner Heisenberg

# A Função de Onda

Descreve a partícula/onda:

Função **complexa**  $\psi(x)$  (ou  $\Psi(x,t)$ , a função de onda dependente do tempo) para aquela:

$$P(x) dx = |\psi(x)|^2 dx = \psi(x)^* \psi(x) dx \quad \text{ou}$$

$$P(x,t) dx = |\Psi(x,t)|^2 dx = \Psi(x,t)^* \Psi(x,t) dx$$

é a **probabilidade** de encontrar a partícula numa posição entre  $x$  e  $x+dx$  (no tempo  $t$ ),

onde  $\psi(x)^*$  é a complexamente conjugada de  $\psi(x)$  e  $\Psi(x,t)^*$ , a complexamente conjugada de  $\Psi(x,t)$ .

# A Função de Onda

Para calcular a **probabilidade** de encontrar a partícula **entre** as posições  **$a$**  e  **$b$** , temos que **integrar**  $P(x,t)$  de  $a$  a  $b$ :

$$P_{a \rightarrow b}(t) = \int_a^b P(x,t) dx = \int_a^b |\Psi(x,t)|^2 dx = \int_a^b \Psi^*(x,t) \Psi(x,t) dx$$

$$P_{a \rightarrow b} = \int_a^b P(x) dx = \int_a^b |\psi(x)|^2 dx = \int_a^b \psi^*(x) \psi(x) dx$$

**Integrada** sobre o **espaço inteiro**, a probabilidade de estadia da partícula tem que ser **1** (a partícula tem que estar em algum lugar):

Condição de **normalização** da função de onda:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} P(x,t) dx = \int_{-\infty}^{+\infty} |\Psi(x,t)|^2 dx = \int_{-\infty}^{+\infty} \Psi^*(x,t) \Psi(x,t) dx = 1$$

$$\int_{-\infty}^{+\infty} P(x) dx = \int_{-\infty}^{+\infty} |\psi(x)|^2 dx = \int_{-\infty}^{+\infty} \psi^*(x) \psi(x) dx = 1$$



# O Princípio de Exclusão de Pauli

Duas (ou mais) **partículas idênticas** de uma classe de partículas chamada **férmions** (exemplos: elétrons, prótons, nêutrons; são as partículas com spin semi-inteiro) **não** podem encontrar-se ao **mesmo tempo** no **mesmo estado quântico**, dado pela função de onda.

Para a outra classe de partículas, chamada **bósons** (ex. fótons, partículas  $\alpha$ , partículas com spin inteiro), o princípio de exclusão **não** vale (Pelo contrário, bósons idênticos têm uma certa preferência por encontrar-se no mesmo estado, i.e. os fótons num raio de laser).



Wolfgang Pauli

# Operadores

Função  $f_{\text{op}}$ , que **age sobre  $\psi(x)$** , tal que  $f_{\text{op}} \psi(x)$  é o produto de alguma grandeza física  $f(x)$  e a função de onda (pelo menos no caso dos operadores usados nesta disciplina):  $f_{\text{op}} \psi(x) = f(x) \cdot \psi(x)$

Exemplos:

Operador momento linear:  $p_{\text{op}} = \hbar/i \cdot \partial/\partial x \Rightarrow \hbar/i \cdot \partial\psi/\partial x = p(x)\psi(x)$

Operador energia cinética:  $-\hbar^2/2m \cdot \partial^2/\partial x^2$

Operador energia total (hamiltoniano):  $H_{\text{op}}$  ou  $\hat{H} = -\hbar^2/2m \cdot \partial^2/\partial x^2 + V(x)$ .

$V(x)$  é a função energia potencial, ou simplesmente o potencial, que é a energia potencial que a partícula teria na posição  $x$ .

Operador hamiltoniano dependente do tempo:  $H_{\text{op}}$  ou  $\hat{H} = i\hbar \cdot \partial/\partial t$

Operador componente z do mom. ang.:  $L_{z,\text{op}} = \hbar/i \cdot \partial/\partial \varphi = -i\hbar \cdot \partial/\partial \varphi$

# Valores Esperados

O valor esperado para uma grandeza física  $f$  relacionada a uma partícula/onda descrita por uma função de onda  $\psi(x)$  é a **média ponderada** de todos os valores possíveis desta grandeza, os pesos sendo as **probabilidades** de ocorrência destes valores:

$$\langle f \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} P(x) f(x) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi(x)^* \psi(x) f(x) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi(x)^* f(x) \psi(x) dx$$

ex. valor esperado para a posição da partícula (isto é,  $f(x) = x$ ):

$$\langle x \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi(x)^* x \psi(x) dx$$

Para grandezas dadas por **operadores**,  $f(x)\psi(x)$  vira  $f_{\text{op}}\psi(x)$ :

$$\langle f \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi(x)^* f_{\text{op}} \psi(x) dx$$

ex. valor esperado para o momento linear da partícula:

$$\langle p \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi(x)^* p_{\text{op}} \psi(x) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi(x)^* \cdot \hbar/i \cdot \partial\psi/\partial x dx$$

!!! O **valor esperado não** necessariamente coincide com o **valor mais provável!**

# Autofunções e Autovalores

Uma função de onda  $\psi$  é chamada **autofunção** do **operador**  $f_{\text{op}}$ , se  $f_{\text{op}} \psi$  é um **múltiplo** de  $\psi$ :

$$f_{\text{op}} \psi = \text{const.} \cdot \psi$$

A **constante** é chamada **autovalor** do operador, e seu valor corresponde ao **valor** (constante) da **grandeza representada** pelo **operador**.

Exemplo:

A função de onda da partícula livre,  $\psi = C \cdot e^{i(kx - \omega t)}$  (vide daqui a pouco), é autofunção do operador momento linear, já que

$$p_{\text{op}} \psi = \hbar/i \cdot \partial(C \cdot e^{i(kx - \omega t)})/\partial x = \hbar/i \cdot ik \cdot C \cdot e^{i(kx - \omega t)} = \hbar k \cdot \psi = \text{const.} \cdot \psi,$$

e o valor constante do momento linear é  $p = \hbar k$ .

# A Equação de Schrödinger

Como achar a Função de Onda, dado o potencial  $V(x,t)$ ?

Para **partículas** (grandeza de interesse: a posição  $x(t)$ ):

**2ª Lei de Newton:**  $a = F/m$  ou  $\partial^2 x / \partial t^2 = -1/m \cdot \partial V / \partial x$

Para **ondas** (Grandeza de interesse  $y(x,t)$  ou  $\lambda$ ,  $\omega$  e  $\varphi$ ):

**Equação de onda:**  $\partial^2 y / \partial x^2 = 1/v^2 \cdot \partial^2 y / \partial t^2$

Para **funções de onda** (Grandeza de interesse  $\Psi(x,t)$ ):

**Equação de Schrödinger** (dependente do tempo):

$$-\hbar^2/2m \cdot \partial^2 \Psi(x,t) / \partial x^2 + V(x,t) \cdot \Psi(x,t) = i\hbar \cdot \partial \Psi(x,t) / \partial t$$

(Esta não usaremos muito)



Erwin Schrödinger

# A Equação de Schrödinger

Em muitos casos, o **potencial não** depende do **tempo**  $V = V(x)$ . Nestes casos, podemos **separar**  $\Psi(x,t)$  em uma função que depende **apenas** da **posição**, e uma que depende **só** do **tempo**:

$$\Psi(x,t) = \psi(x) \cdot \varphi(t), \text{ onde } \varphi(t) = e^{-iEt/\hbar}$$

! O módulo de  $\varphi(t)$  é sempre 1, tal que  $\varphi(t)$  não influencia na distribuição de probabilidade:

$$P(x,t) = |\Psi(x,t)|^2 = |\psi(x) \cdot \varphi(t)|^2 = |\psi(x)|^2 \cdot |\varphi(t)|^2 = 1 \cdot |\psi(x)|^2 =: P(x)$$

$$\text{e } \partial\varphi(t)/\partial t = \partial(e^{-iEt/\hbar})/\partial t = -iE/\hbar \cdot e^{-iEt/\hbar} = -iE/\hbar \cdot \varphi(t)$$

A Equação de Schrödinger vira:

$$\begin{aligned} -\hbar^2/2m \cdot \partial^2(\psi(x) \cdot \varphi(t))/\partial x^2 + V(x) \cdot \psi(x) \cdot \varphi(t) &= i\hbar \cdot \partial(\psi(x) \cdot \varphi(t))/\partial t \\ \Rightarrow \cancel{\varphi(t)} \hbar^2/2m \cdot \partial^2(\psi(x))/\partial x^2 + \cancel{\varphi(t)} \cdot V(x) \cdot \psi(x) & \\ &= \psi(x) \cdot i\hbar \cdot \partial\cancel{\varphi(t)}/\partial t = \psi(x) \cdot \cancel{i\hbar} \cdot \cancel{(-iE/\hbar \cdot \varphi(t))} \end{aligned}$$

**A Equação de Schrödinger independente do tempo:**

$$-\hbar^2/2m \cdot \partial^2\psi(x)/\partial x^2 + V(x) \cdot \psi(x) = E \cdot \psi(x)$$



Erwin Schrödinger

# A Equação de Schrödinger

A Equação de Schrödinger independente do tempo (os  $\partial$  viram  $d$ , já que agora  $x$  é a única variável):

$$-\hbar^2/2m \cdot d^2\psi(x)/dx^2 + V(x) \cdot \psi(x) = E \cdot \psi(x)$$

O lado esquerdo desta equação é justamente o **operador hamiltoniano** independente do tempo **aplicado** em  $\psi$ , e podemos escrever a equação de Schrödinger independente do tempo como

$$H_{\text{op}} \psi(x) = E \cdot \psi(x)$$

A **resolução** da **Equação de Schrödinger independente do tempo** para um **dado potencial**  $V(x)$  é, então, nada outro que a determinação das **autofunções** do **operador hamiltoniano** independente do tempo (as **funções de onda** procuradas), e dos **autovalores** (os **valores de energia**) **correspondentes**.



Erwin Schrödinger

# A Equação de Schrödinger

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

Normalmente, há **mais** de uma solução  $\psi_i(x)$ ,  $i = 1, \dots$

Isto significa que existem várias funções de onda possíveis.  
Cada função de onda  $\psi_i$  tem seu próprio valor de energia  $E_i$ .



# A Equação de Schrödinger

Quando as **energias** de duas funções de onda,  $\psi_i(x)$  e  $\psi_j(x)$ , onde  $i \neq j$ , são **iguais**,  $E_i = E_j$ , se diz que este nível de energia é **degenerado**.

Neste caso, a **Equação de Schrödinger** é **linear**, isto é:  
Se, para um dado **potencial**  $V(x)$ ,  $\psi_1$  e  $\psi_2$  são **soluções** com a **mesma energia**,

$$-\hbar^2/2m \cdot d^2\psi_1(x)/dx^2 + V(x) \cdot \psi_1(x) = E \cdot \psi_1(x) \text{ e}$$

$$-\hbar^2/2m \cdot d^2\psi_2(x)/dx^2 + V(x) \cdot \psi_2(x) = E \cdot \psi_2(x),$$

então qualquer **combinação linear** de  $\psi_1$  e  $\psi_2$ ,  
 $\psi = c_1\psi_1 + c_2\psi_2$  **também** é **solução** com a **mesma energia**:

$$-\hbar^2/2m \cdot d^2\psi(x)/dx^2 + V(x) \cdot \psi(x) = E \cdot \psi(x)$$

É um bom exercício mostrar isto em casa.



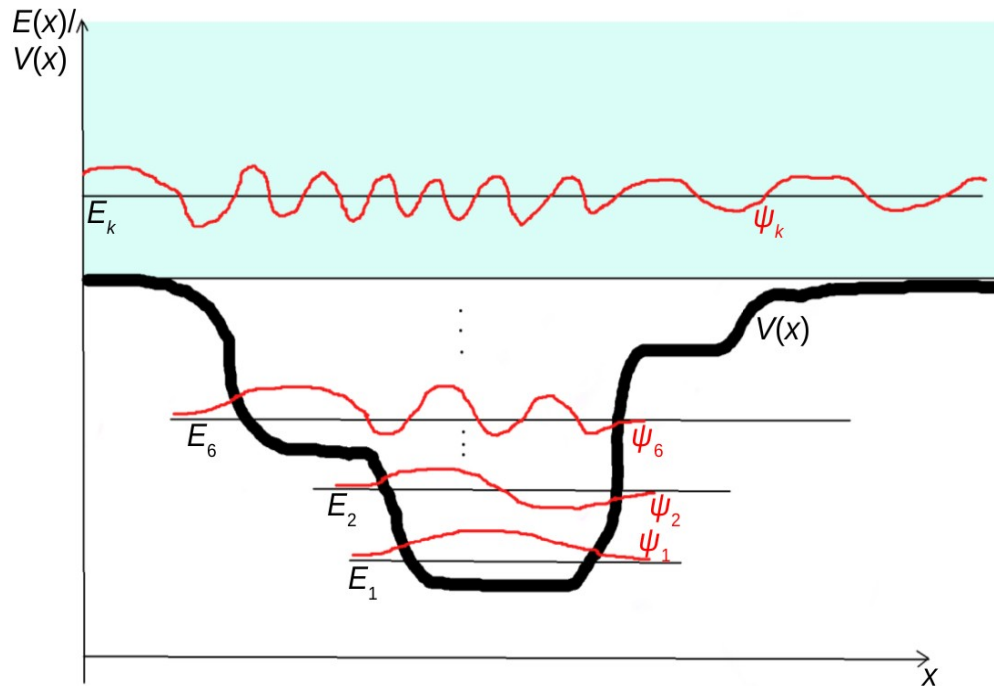
Erwin Schrödinger

# Condições, que uma função de onda tem que satisfazer

- $\psi(x)$  tem que satisfazer a **Equação de Schrödinger**
- $\psi(x)$  e  $d\psi(x)/dx$  têm que ser **contínuas** (exceção: pode ter quinas em posições de transição para regiões com potenciais infinitos)
- $\psi(x)$  e  $d\psi(x)/dx$  têm que ser **finitas**
- $\psi(x)$  e  $d\psi(x)/dx$  têm que ser **unívocas**
- condição de **normalização**:  $\int_{-\infty}^{+\infty} P(x)dx = \int_{-\infty}^{+\infty} \psi(x)^*\psi(x)dx = 1$

# “Receita de Bolo”

Dado  $V(x) \Rightarrow$  Procurar **combinações**  $\psi(x)$ ,  $E$  (resolver a E. d. S.)



Para  $E > V(-\infty)$  e/ou  $E > V(+\infty)$ :  
estado “livre”,  
espectro **contínuo** de energias

Para  $E < V(-\infty)$  e  $E < V(+\infty)$ ,  
“poço de potencial”:  
**estado ligado**,  
níveis de energia **quantizados**

Para  $E < V_{\min}$  não há solução

Em regiões, onde:

-  $E > V(x)$  (classicamente “permitido”)

$\Rightarrow$  sinal de  $\psi''/\psi = 2m(V-E)/\hbar^2$  negativo:

$\psi(x)$  **oscilatório**,  $\cos/\sin kx$ , ou  $e^{\pm ikx}$ , onde  $k = \sqrt{2m(E-V)}/\hbar$  ( $\lambda = 2\pi/k$ )

-  $E < V(x)$  (classicamente “proibido”)  $\Rightarrow$  sinal de  $\psi''/\psi$  positivo:

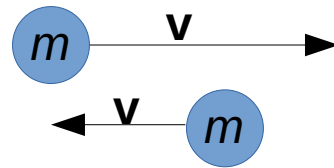
$\psi(x)$  **exponencial**,  $e^{\pm\alpha x}$ , onde  $\alpha = \sqrt{2m(V-E)}/\hbar$

-  $V(x) = \infty$ :  $\psi(x) = 0$

# A Partícula Livre

$$V(x) = 0$$

▲  $V$  ou  $E$



$V(x)$

$x$

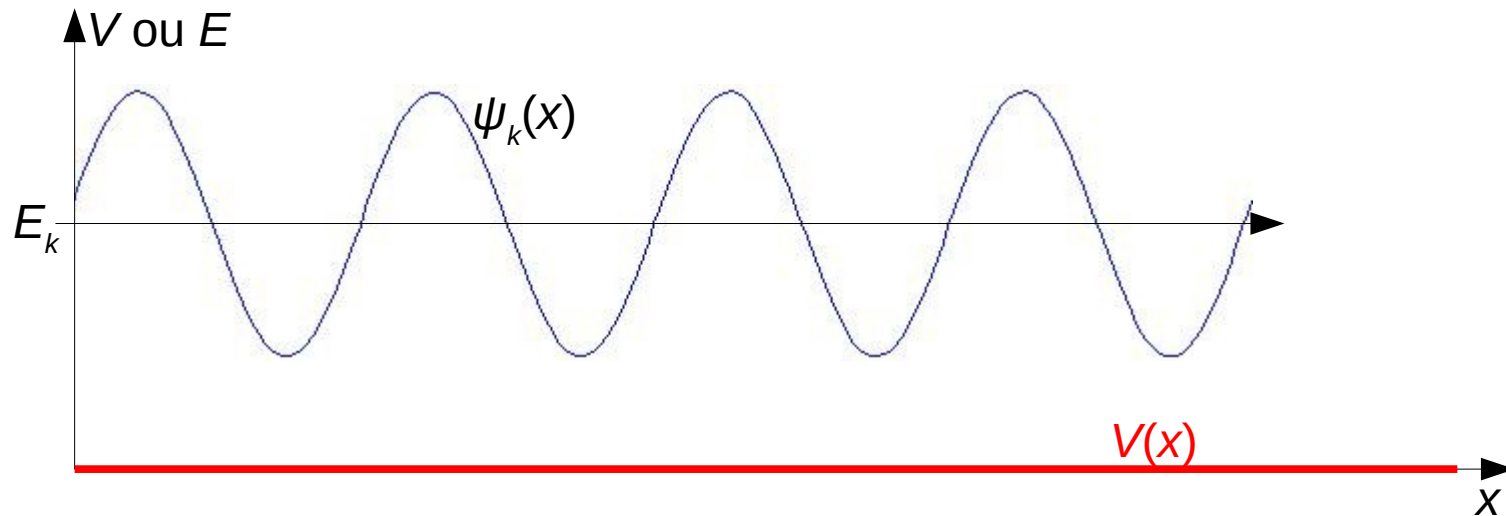
Caso clássico:

$E > 0$ : Uma partícula se movimentando com **velocidade constante** pra direita ou esquerda ( $v = \pm\sqrt{2E/m}$ )

$E < 0$ : Não existe

# A Partícula Livre

## Caso quântico



Equação de Schrödinger dependente do tempo p.  $E > 0$ :

$$-\hbar^2/2m \cdot \partial^2 \Psi(x,t)/\partial x^2 = i\hbar \cdot \partial \Psi(x,t)/\partial t$$

solução:  $\Psi(x,t) = C \cdot e^{i(\pm kx - \omega t)}$ , já que

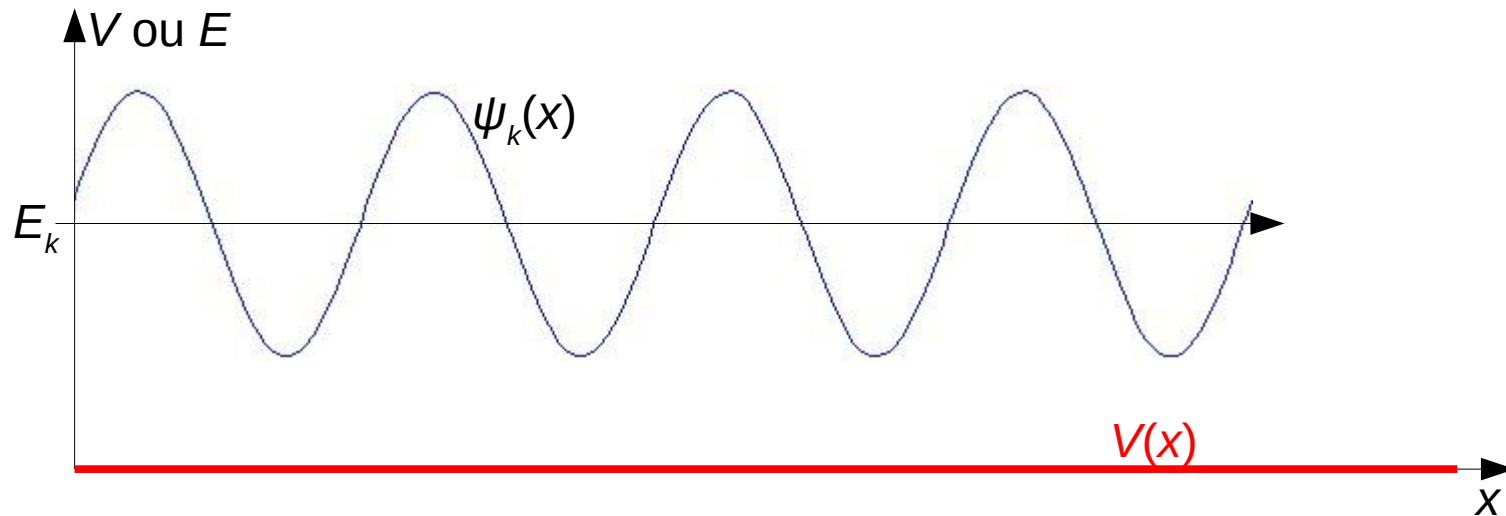
$$\partial^2 \Psi(x,t)/\partial x^2 = C \cdot i^2 k^2 \cdot e^{i(\pm kx - \omega t)} = -k^2 \cdot \Psi(x,t), \text{ e}$$

$$\partial \Psi(x,t)/\partial t = C \cdot (-i\omega) \cdot e^{i(\pm kx - \omega t)} = -i\omega \cdot \Psi(x,t)$$

$$\Rightarrow \text{E.d.S.: } -\hbar^2 k^2 / 2m \cdot \Psi(x,t) = \hbar \omega \cdot \Psi(x,t)$$

# A Partícula Livre

## Caso quântico



Equação de Schrödinger dependente do tempo p.  $E > 0$ :

$$-\hbar^2/2m \cdot \partial^2 \Psi(x,t)/\partial x^2 = i\hbar \cdot \partial \Psi(x,t)/\partial t$$

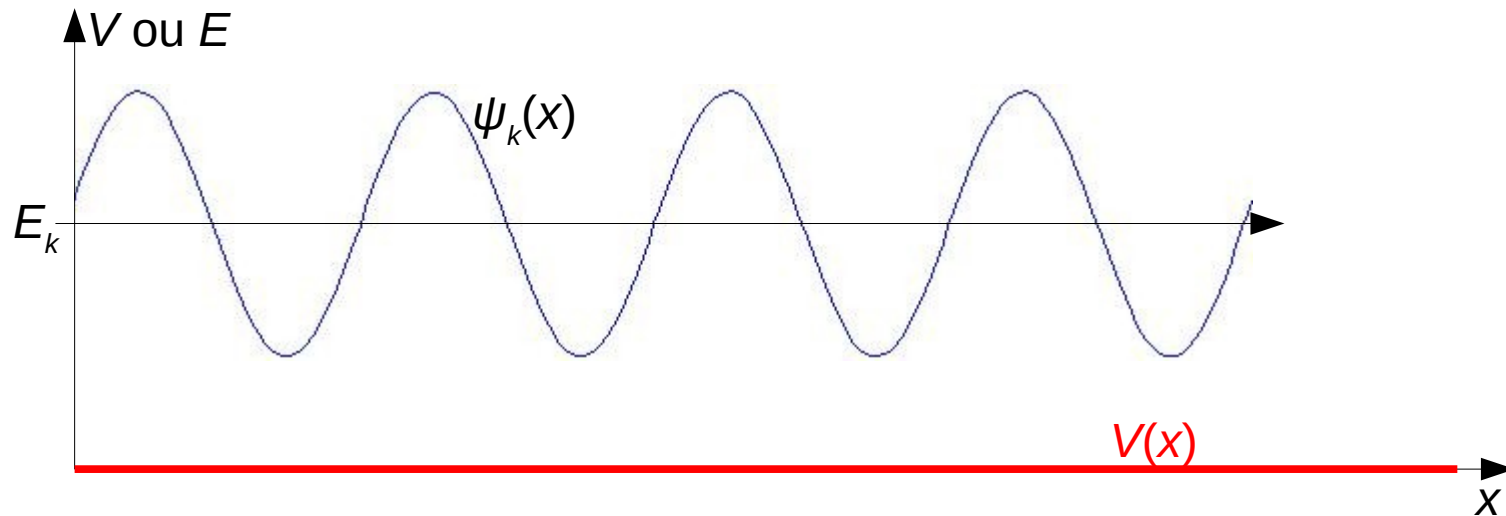
solução:  $\Psi(x) = C \cdot e^{i(\pm kx - \omega t)} = e^{-i\omega t} \cdot C \cdot e^{\pm ikx} = \varphi(t) \cdot \psi(x)$ , onde

$$\varphi(t) = e^{-i\omega t} = e^{-iEt/\hbar} \Rightarrow E = \hbar\omega,$$

$$\psi(x) = C \cdot e^{\pm ikx}, \quad E = E_k = \hbar^2 k^2 / 2m \Leftrightarrow k = \sqrt{2mE}/\hbar$$

# A Partícula Livre

## Caso quântico

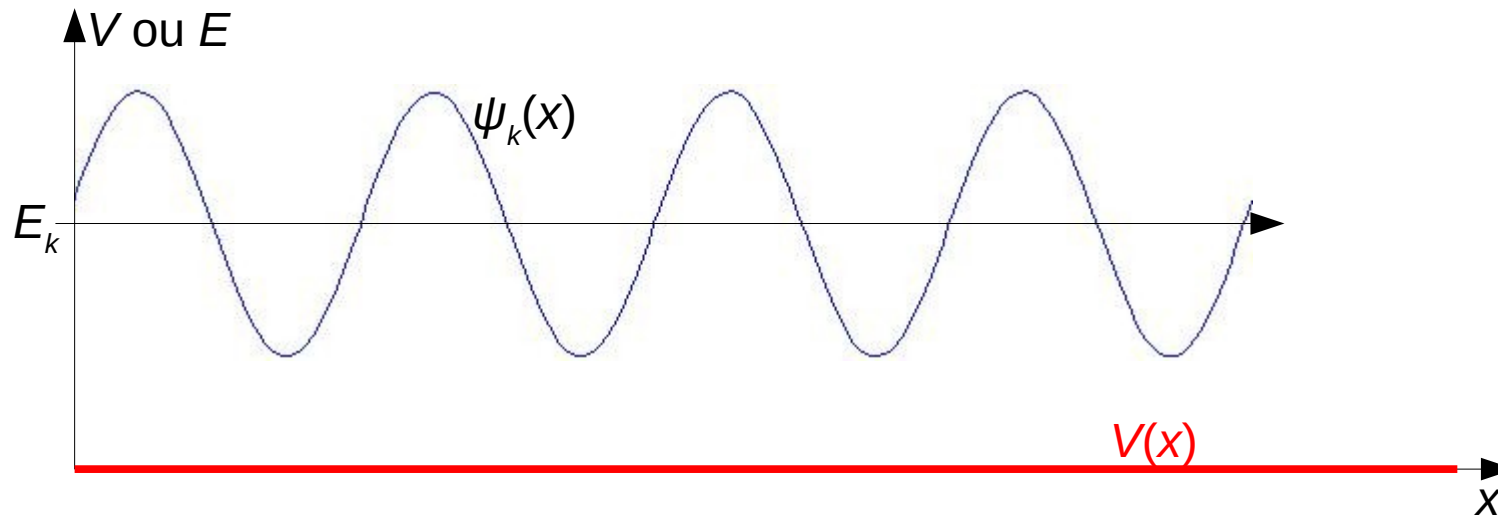


$$\Psi(x) = C \cdot e^{i(\pm kx - \omega t)}$$

A solução com  $+k$  corresponde a uma **onda propagando-se pra direita**, já que  $\Psi(x) = C \cdot e^{i(kx - \omega t)} = C \cdot e^{ik(x - vt)}$ , com  $v = \omega/k$ , é da forma  $g(x - vt)$  e analogicamente, a com  $-k$ , a uma **onda propagando-se pra esquerda**.

# A Partícula Livre

## Caso quântico



Já que  $V(x) = 0$  **não** depende do **tempo**, também deve ser possível resolver o problema da partícula livre usando a **Equação de Schrödinger independente do tempo**:

$$-\hbar^2/2m \cdot \partial^2\psi(x)/\partial x^2 = E \cdot \psi(x)$$

$$\psi(x) = A \cdot \text{sen } kx + B \cdot \text{cos } kx$$

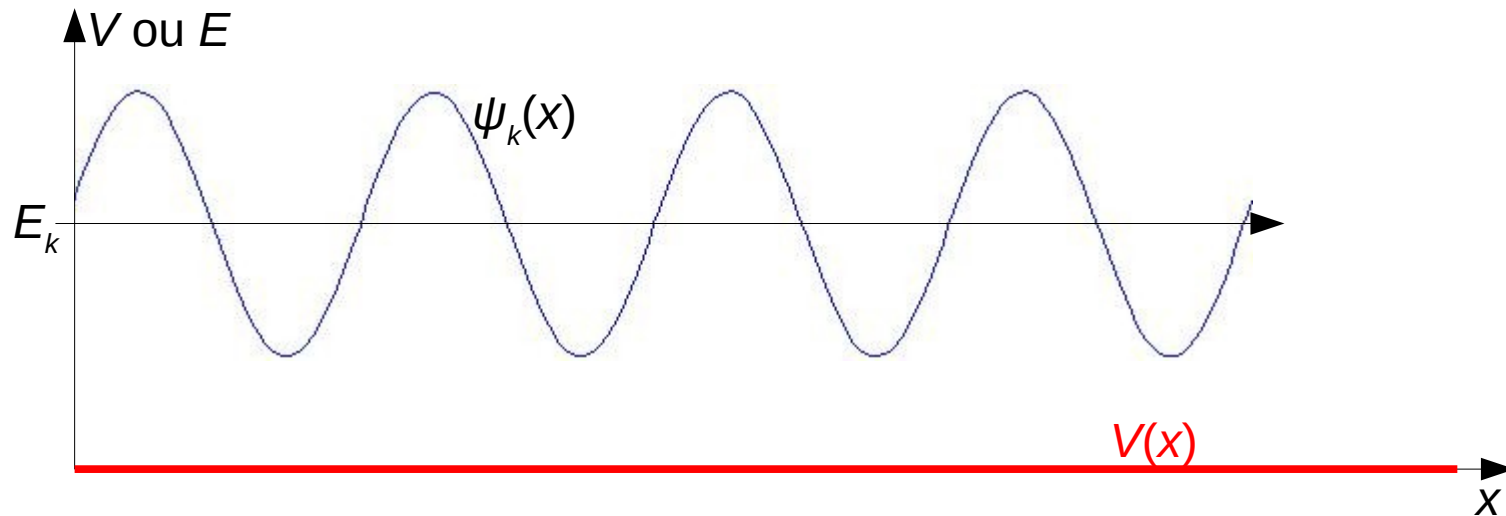
$$\Rightarrow \partial^2\psi(x)/\partial x^2 = A \cdot (-k^2) \cdot \text{sen } kx + B \cdot (-k^2) \cdot \text{cos } kx = -k^2 \cdot \psi(x)$$

$$\Rightarrow \text{E.d.S.: } \hbar^2 k^2 / 2m \cdot \psi(x) = E \cdot \psi(x)$$



# A Partícula Livre

## Caso quântico



Já que  $V(x) = 0$  **não** depende do **tempo**, também deve ser possível resolver o problema da partícula livre usando a **Equação de Schrödinger independente do tempo**:

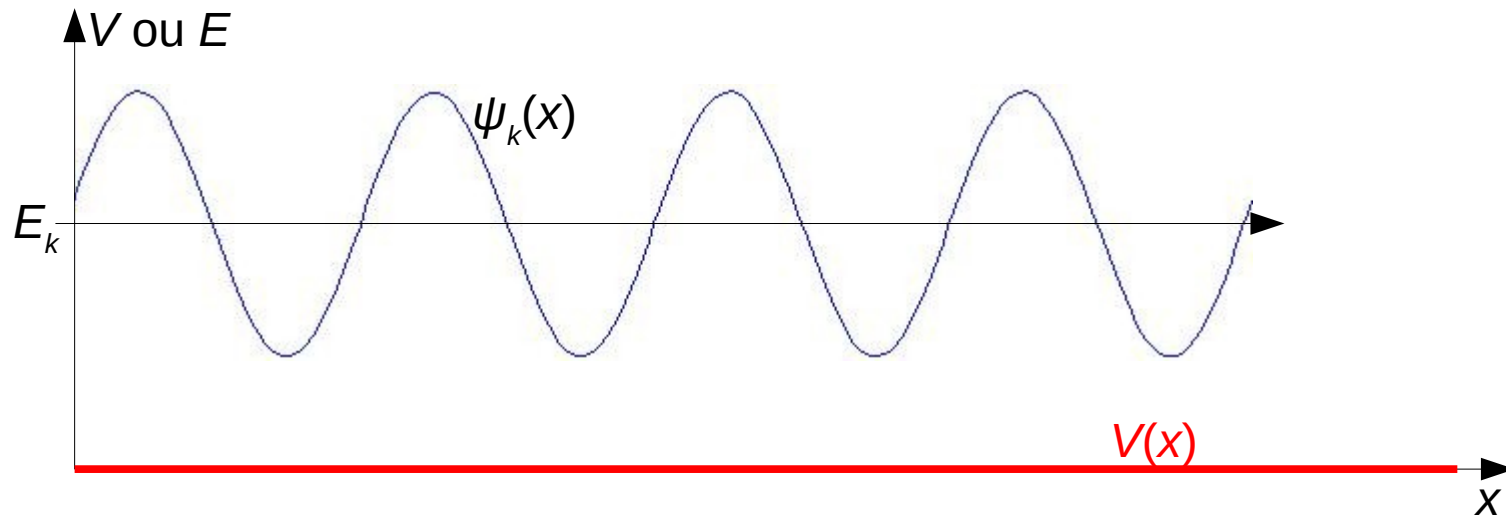
$$-\hbar^2/2m \cdot \partial^2\psi(x)/\partial x^2 = E \cdot \psi(x)$$

$$\psi(x) = A \cdot \sin kx + B \cdot \cos kx, \text{ onde } E = E_k = \hbar^2 k^2 / 2m \Leftrightarrow k = \pm \sqrt{2mE} / \hbar$$

$E < 0$ : sem solução

# A Partícula Livre

## Caso quântico



Mas o que as soluções encontradas usando a Equação de Schrödinger dependente do tempo,  $C \cdot e^{\pm ikx}$ , e estas últimas têm a ver uma com a outra?

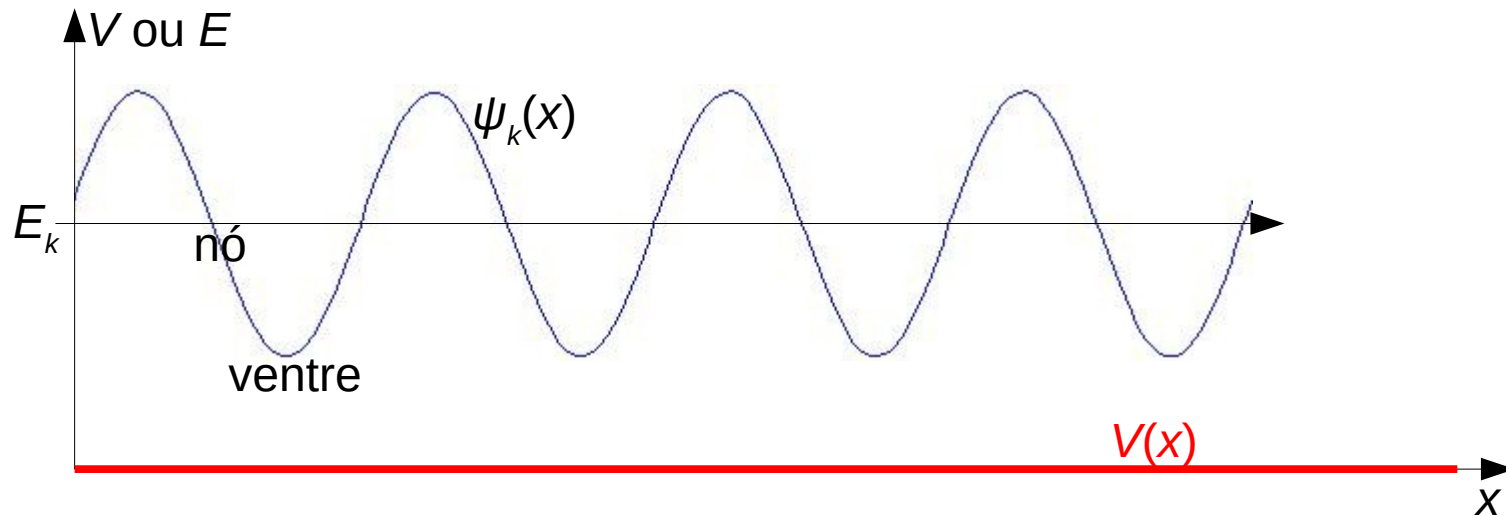
As últimas são combinações lineares das soluções  $C \cdot e^{\pm ikx}$ , já que:

$$\cos kx = \frac{1}{2} \cdot (e^{+ikx} + e^{-ikx}) \quad \text{e} \quad \sin kx = -i/2 \cdot (e^{+ikx} - e^{-ikx})$$

$$\text{(e vice-versa: } e^{+ikx} = \cos kx + i \cdot \sin kx \quad \text{e} \quad e^{-ikx} = \cos kx + -i \cdot \sin kx)$$

# A Partícula Livre

## Caso quântico



=>  $A \cdot \sin kx$  e  $B \cdot \cos kx$  correspondem a **combinações de ondas propagando-se pra direita, e ondas propagando-se pra esquerda, ou seja, a ondas estacionárias.**

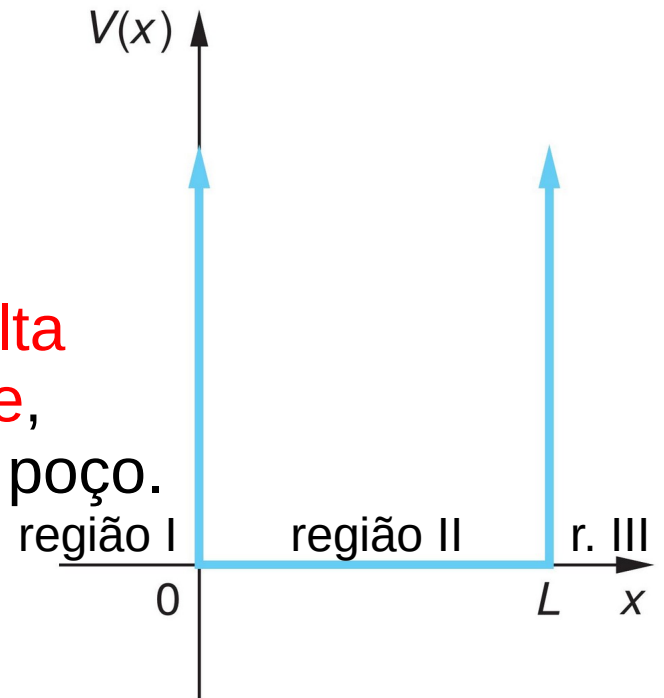
Não esqueçam, que a função de onda completa ainda contém a parte dependente do tempo,  $\varphi(t) = e^{-i\omega t} = e^{-iEt/\hbar}$ .

# O Poço Quadrado Infinito

$V(x) = 0$  para  $0 < x < L$  (região II),  
 $\infty$  para  $x < 0$  ou  $x > L$  (regiões I e III).

## Caso clássico

- $E > 0$ : Partícula movimentando-se **ida e volta** entre  $x = 0$  e  $x = L$  com **velocidade constante**,  $v = \pm\sqrt{2E/m}$ , sendo **refletida** nas **paredes** do poço.
- $E < 0$ : Impossível



## Caso quântico

- $E < 0$ : Sem solução
- $E > 0$ :
  - $0 < x < L$ : **“partícula livre”**,  
 $\psi_{II}(x) = A \cdot \sin kx + B \cdot \cos kx$ , onde  $k = \pm\sqrt{2mE/\hbar}$
  - $x < 0$  e  $x > L$ :  $\psi_I(x) = 0$ ,  $\psi_{III}(x) = 0$

# O Poço Quadrado Infinito

Mas  $\psi$  tem que ser **contínua**:  
 $\psi_I(0) = \psi_{II}(0)$  e  $\psi_{II}(L) = \psi_{III}(L)$

$$\psi_I(0) = \psi_{II}(0) = 0$$

$$\Rightarrow \psi_{II}(0) = A \cdot \text{sen } k \cdot 0 + B \cdot \text{cos } k \cdot 0$$

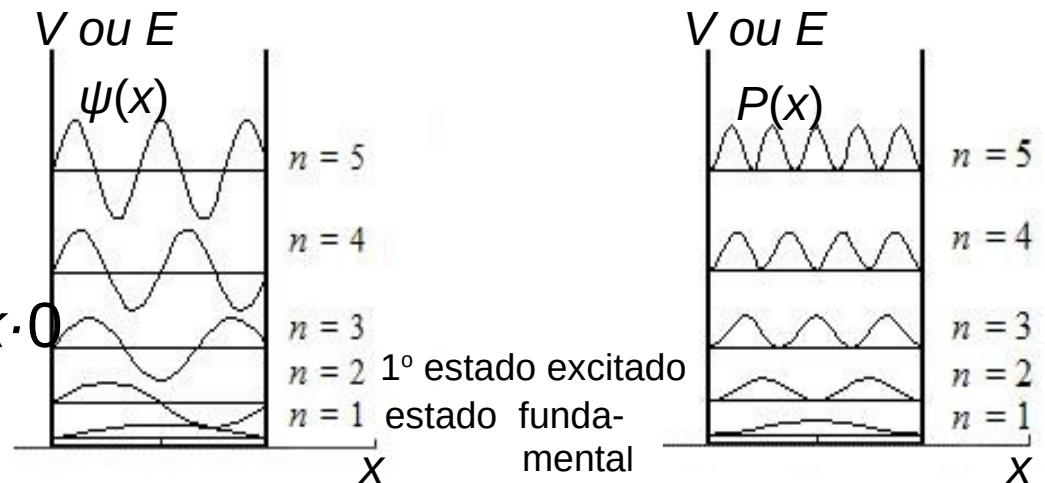
$$\psi_{II}(L) = \psi_{III}(L) = 0$$

$$\Rightarrow \psi_{II}(L) = A \cdot \text{sen } kL = 0 \Rightarrow kL = n \cdot \pi$$

$$\Rightarrow k = k_n = n\pi/L,$$

$$E = E_n = \hbar^2 k_n^2 / 2m = n^2 \pi^2 \hbar^2 / 2mL^2 = n^2 E_1, \quad \text{onde } E_1 = \pi^2 \hbar^2 / 2mL^2$$

As **condições de contorno** causam a **quantização** da energia, resp., do número de onda!



# O Poço Quadrado Infinito

Lembrando que a solução completa  $\Psi(x,t)$  ainda contém a parte

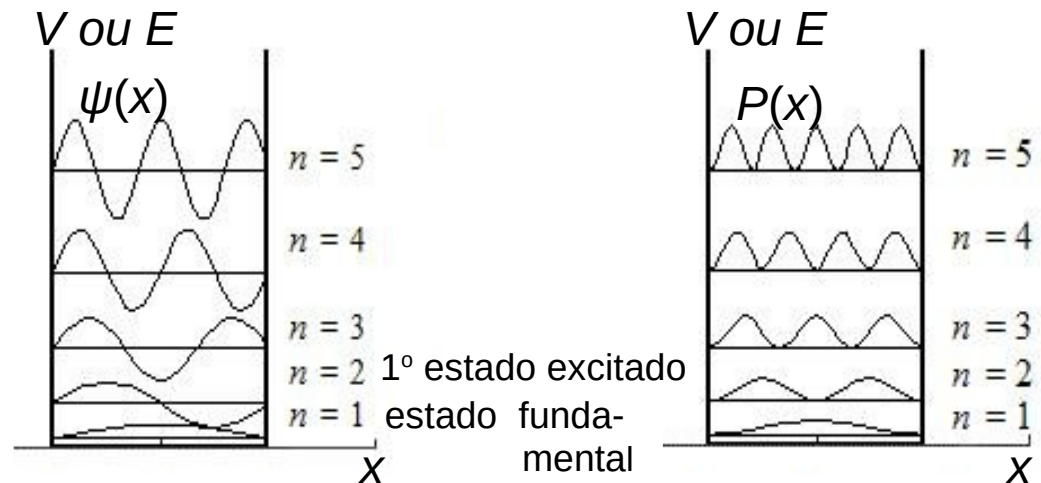
$$\varphi(t) = e^{-iEt/\hbar},$$

que corresponde a uma **oscilação** com **frequência**

$$\omega = E/\hbar = \hbar k_n^2/2m = n^2\pi^2\hbar/2mL^2 = \omega_n$$

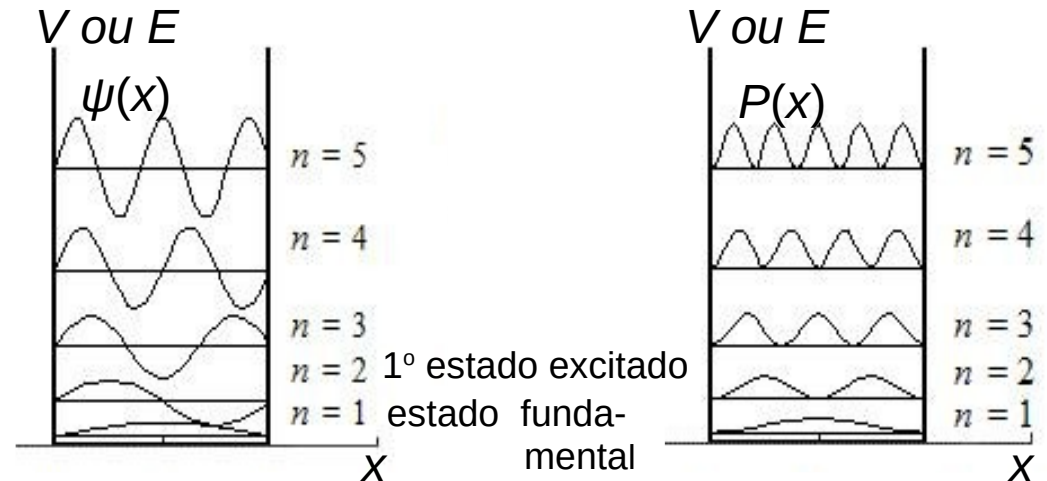
=> Solução completa:

$$\Psi_n(x) = \psi_n(x)\varphi_n(t) = A_n \cdot \text{sen } k_n x \cdot e^{-i\omega_n t} \text{ para } 0 < x < L,$$
$$0 \text{ para } x < 0 \text{ ou } x > L$$



A resolução do poço quadrado infinito é matematicamente análoga àquela da corda vibrante.

# O Poço Quadrado Infinito



Resumo:

=> Solução:

$$\psi_n(x) = A_n \cdot \begin{cases} \text{sen } k_n x, & \text{onde } k_n = n\pi/L \text{ para } 0 < x < L \\ 0, & \text{para } x < 0 \text{ ou } x > L \end{cases}$$

$$E_n = \hbar^2 k_n^2 / 2m = n^2 \pi^2 \hbar^2 / 2mL^2 = n^2 E_1$$

Falta achar  $A_n$ :

Condição de **normalização**:

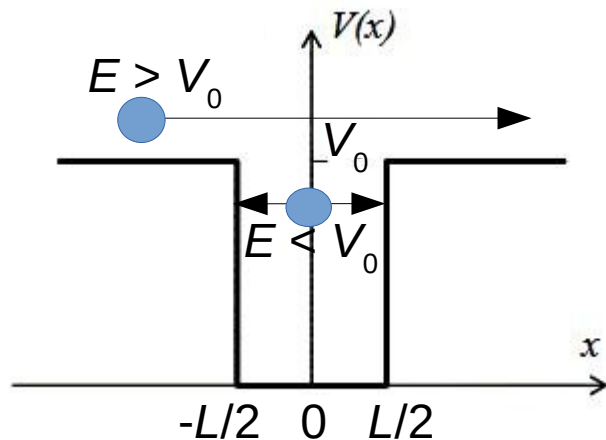
$$\int_{-\infty}^{\infty} P_n(x) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi_n(x)^* \psi_n(x) dx = \int_{-\infty}^0 0 \cdot 0 dx + \int_0^L A_n^2 \cdot \text{sen}^2 k_n x dx + \int_L^{\infty} 0 \cdot 0 dx$$

$$= A_n^2 \cdot \int_0^L \text{sen}^2 n\pi x/L dx = A_n^2 \cdot L/2 = 1$$

$$\Rightarrow A_n = \sqrt{2/L}$$

# O Poço Quadrado Finito

É como o poço quadrado infinito, mas com **paredes** de **altura finita**:



$$V(x) = 0 \text{ para } -L/2 < x < L/2,$$
$$V_0 \text{ para } x < -L/2 \text{ ou } x > L/2$$

! Agora o sistema de coordenadas é escolhido tal, que  $x = 0$  fica no meio do poço.

## Caso Clássico

- $E < V_0$ : Partícula movimentando-se **ida** e **volta** entre  $x = -L/2$  e  $x = L/2$  com **velocidade constante**,  $v = \pm\sqrt{2E/m}$ , sendo **refletida** nas **paredes** do poço (mesmo comportamento que no poço infinito).
- $E > V_0$ : Partícula movimentando-se até chegar no poço com  $v = \pm\sqrt{2(E-V_0)/m}$ , **atravessando** o poço com  $v = \pm\sqrt{2E/m}$ , e continuando na mesma direção com a velocidade inicial.



# O Poço Quadrado Finito

## Caso Quântico

Solução ( $E < V_0$ ):

$$\psi_n(x) = A \cdot \sin/\cos k_n x, \text{ onde } k_n = \pm \sqrt{2mE_n}/\hbar$$

para  $-L/2 < x < L/2$

$$B \cdot e^{\alpha x}, \text{ onde } \alpha = \sqrt{2m(V_0 - E_n)}/\hbar$$

para  $x < -L/2$

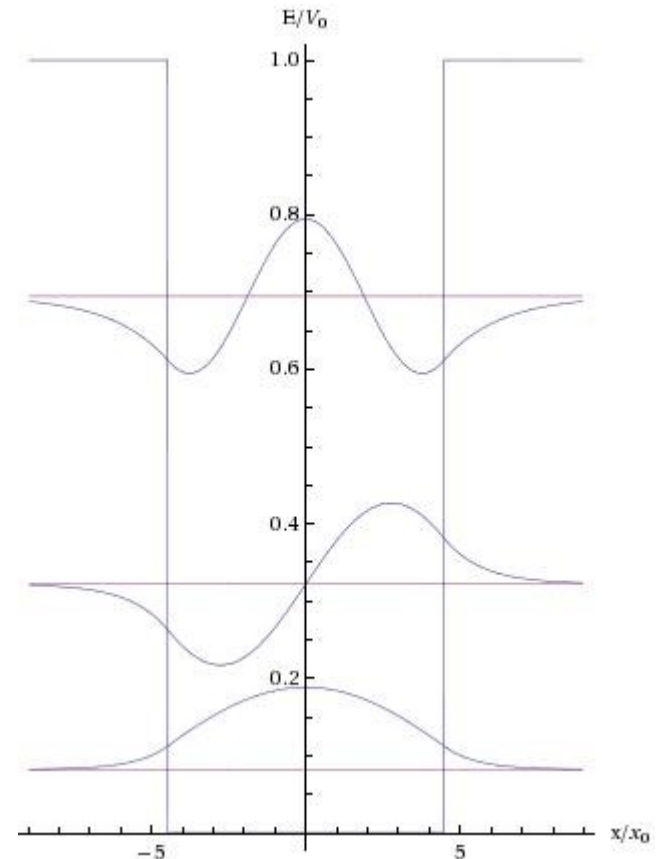
$$\pm B \cdot e^{-\alpha x} \text{ para } x > L/2$$

A **função de onda** “penetra” um pouco nas regiões **classicamente** “proibidas”.

Por isto, no poço finito cabe uma onda com c. d. o. um pouco maior, do que num poço infinito do mesmo tamanho.

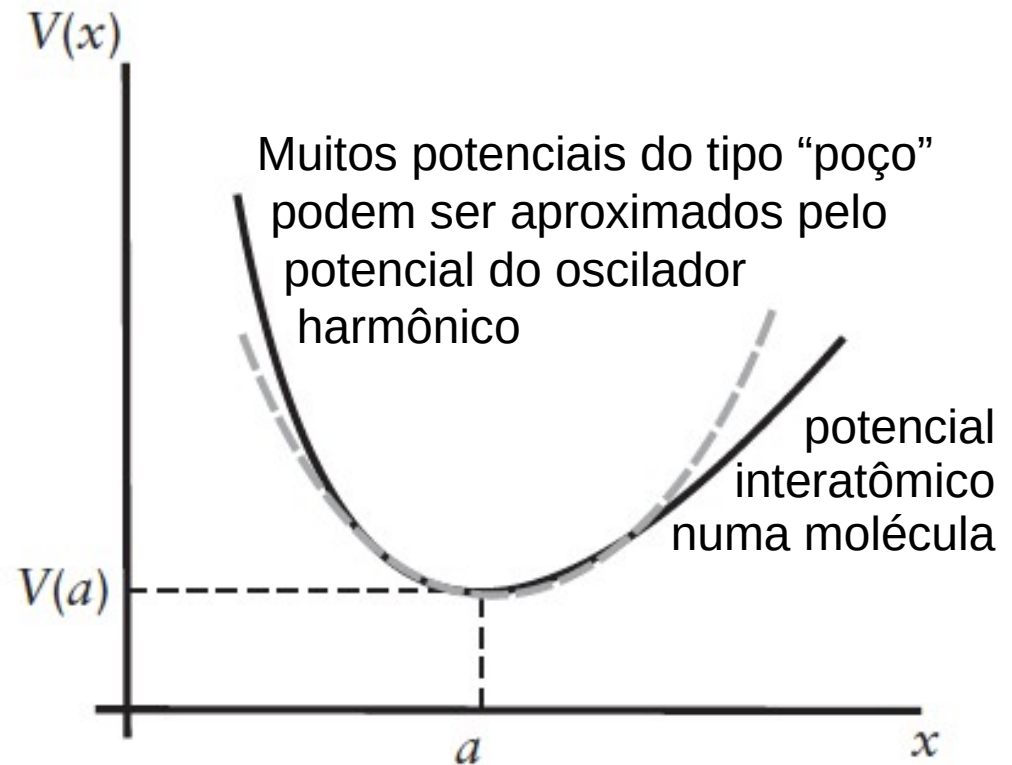
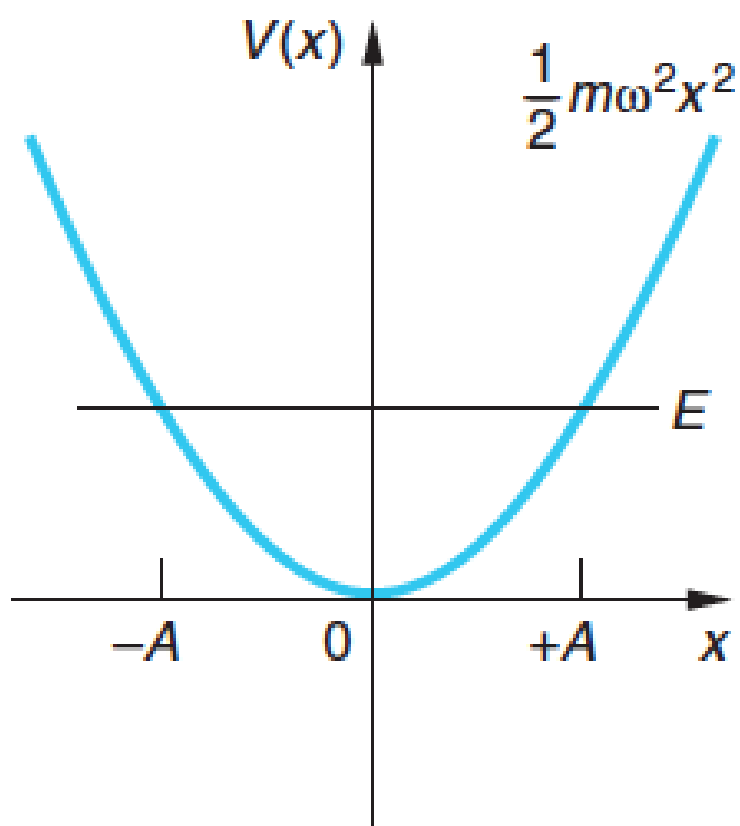
=> As **energias**  $E_n$  são um pouco menores que no **poço infinito**.

(Não tratamos o caso  $E > V_0$  aqui)



# O Oscilador Harmônico

$$\text{Potencial } V(x) = \frac{1}{2} \cdot kx^2 = \frac{1}{2} \cdot m\omega^2 x^2$$

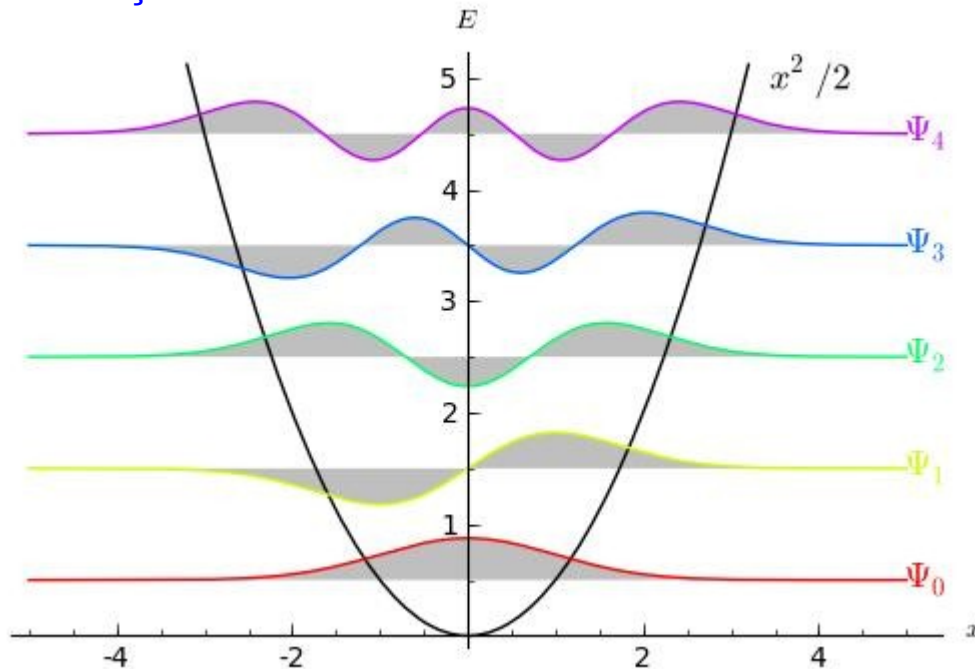


Na física **clássica** (exemplo mola), a partícula com energia  $E$  **oscila** com frequência angular  $\omega$  entre as posições  $-A$  e  $+A$ , onde  $E = \frac{1}{2} \cdot m\omega^2 A^2$ . A probabilidade de estadia é mais alta perto dos pontos de retorno  $-A$  e  $+A$ , por que lá, a partícula se movimenta com velocidade menor.

# O Oscilador Harmônico

Caso **quântico**: Pela **simetria** de  $V(x)$ , esperamos que  $P(x) = |\psi(x)|^2$  seja simétrica também  $\Rightarrow \psi(x)$  tem que ser **simétrica**,  $\psi(x) = \psi(-x)$ , ou **antissimétrica**,  $\psi(x) = -\psi(-x)$ .

Funções de Onda do Oscilador Harmônico



As energias são:

$$E_n = \left( n + \frac{1}{2} \right) \hbar \omega \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

As soluções são da forma:

$$\psi_n(x) = C_n \cdot e^{-m\omega x^2/2\hbar} \cdot H_n(x),$$

onde  $C_n = \text{const. de norm.}$

$e^{-m\omega x^2/2\hbar}$  é uma gaussiana, e

$H_n(x)$  = polinômio de Hermite

de  $n$ -ésimo grau

$$\Psi_0 = \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/4} e^{-y^2/2}$$

$$\Psi_1 = \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/4} \sqrt{2} y e^{-y^2/2}$$

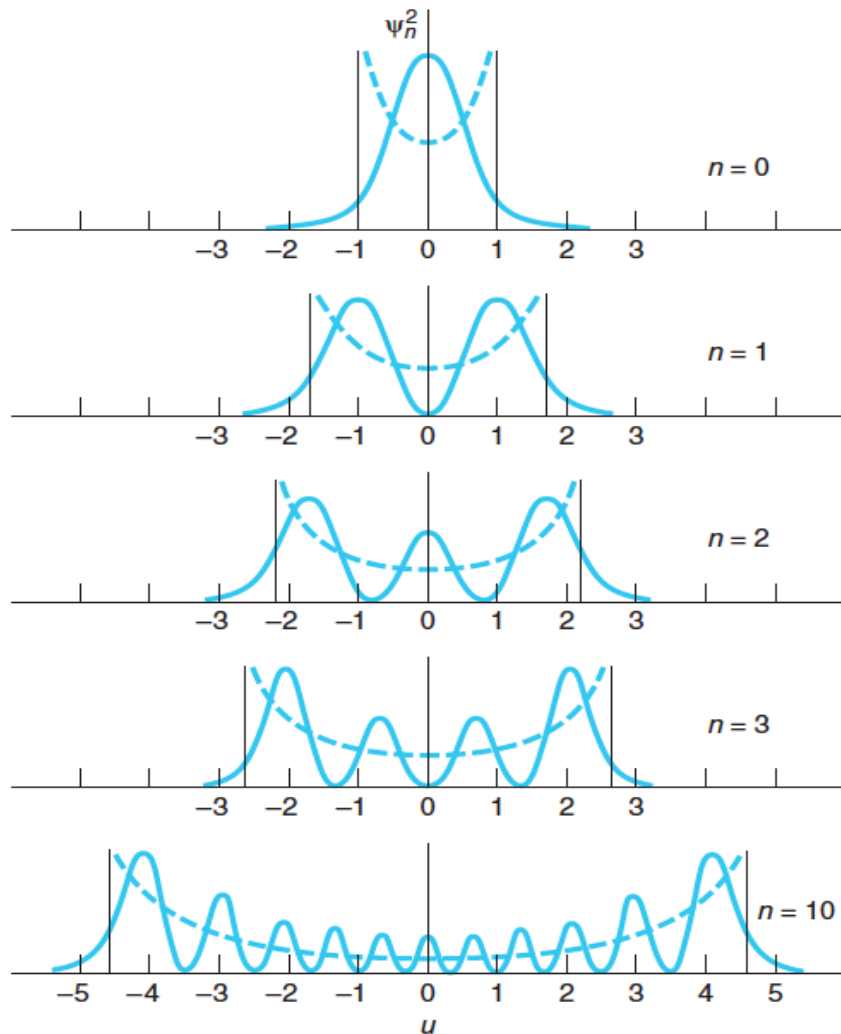
$$\Psi_2 = \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2}} (2y^2 - 1) e^{-y^2/2}$$

$$\Psi_3 = \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{3}} (2y^3 - 3y) e^{-y^2/2}$$

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

# O Oscilador Harmônico

As funções de onda levam a estas **distribuições** de **probabilidade**:



Para grandes números quânticos, a probabilidade de estadia é mais alta perto dos pontos de retorno clássicos.

=> Princípio de **correspondência**

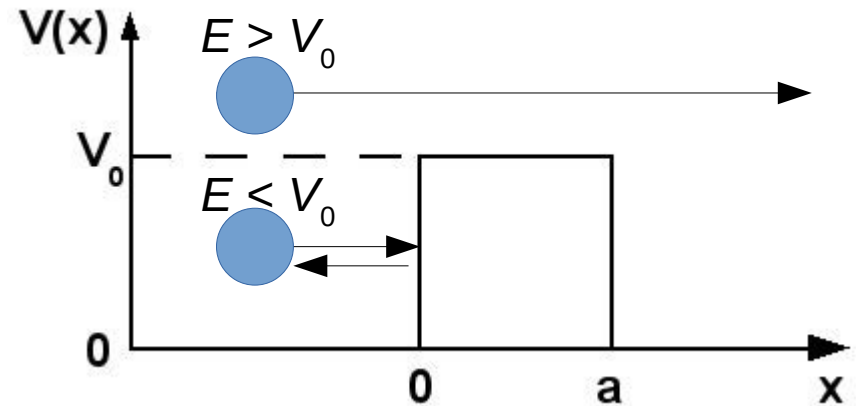
# O Efeito Túnel / Tunelamento

## Barreira de Potencial:

$$V(x) = 0 \text{ para } 0 < x < a, \\ V_0 \text{ para } x < 0 \text{ ou } x > a$$

## Caso Clássico

- $E < V_0$ : **Barreira “impassável”**, a partícula é **refletida** de volta para de onde ela veio
- $E > V_0$ : **Todas** as partículas **passam** a barreira (perdendo velocidade chegando na barreira, e recuperando a velocidade inicial saindo do outro lado)



# O Efeito Túnel / Tunelamento

## Caso Quântico

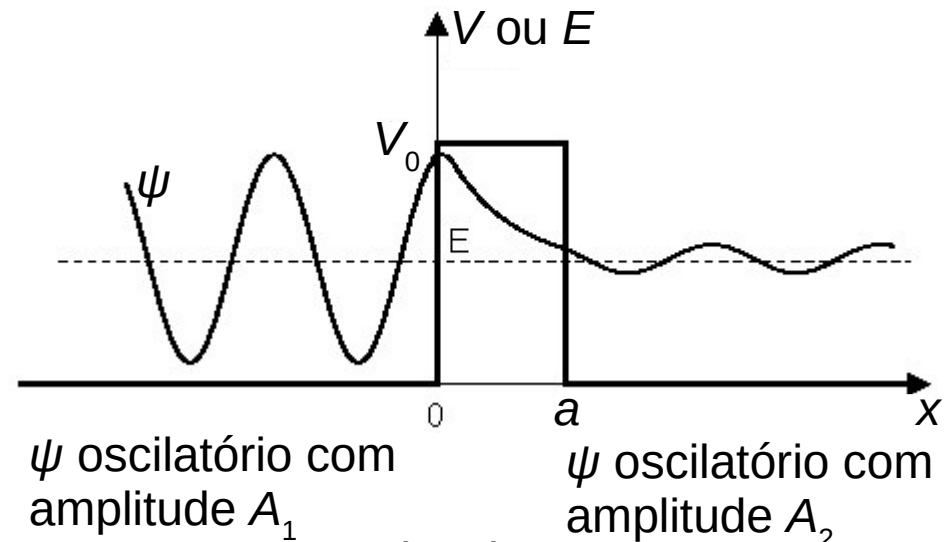
-  $E < V_0$ :

A barreira é **passável** com **coeficiente de transmissão**

$$T = |A_2|^2 / |A_1|^2 \text{ prop. } e^{-\alpha a},$$

onde  $\alpha = \sqrt{2m(V_0 - E)} / \hbar$

Isto é, **uma partícula** com energia  $E < V_0$  **passa** a barreira com **probabilidade**  $T$ , ou quando um **feixe** de partículas / uma **onda** com **intensidade**  $|A_1|^2$  chega na barreira uma **parte** com intensidade  $T \cdot |A_1|^2$  consegue passar a barreira (e uma parte de intensidade  $(1-T) \cdot |A_1|^2$  é refletida).



(Não tratamos o caso  $E > V_0$  aqui)



Universidade Federal do ABC

# Interações Atômicas e Moleculares

## FIM PRA HOJE

