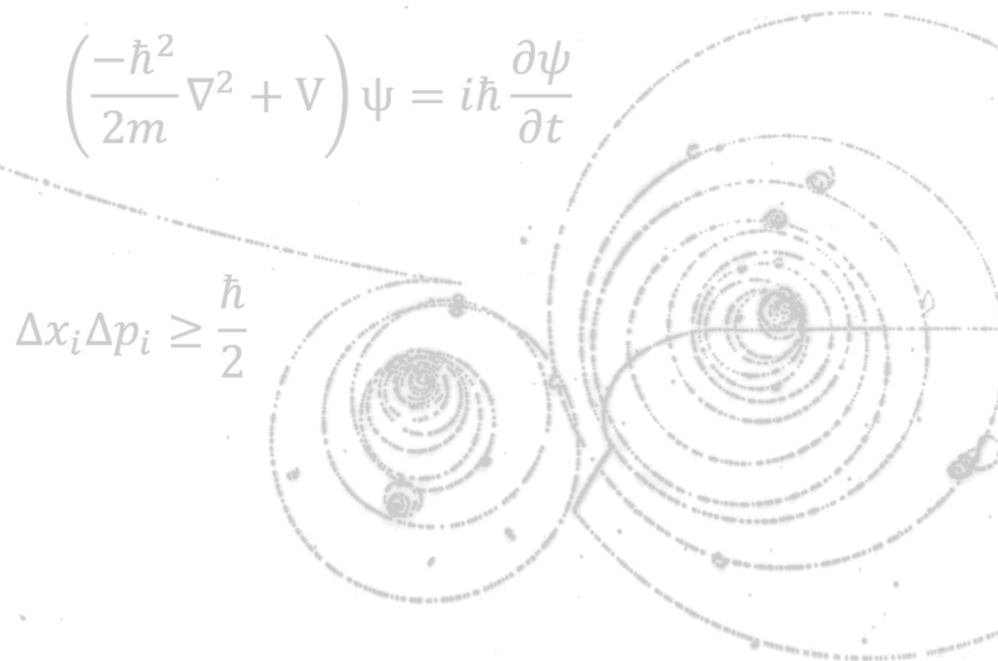


# MECÂNICA QUÂNTICA I

LEFT – 3º ANO, 1º Sem (P1). (2021/2022)



## SUMÁRIO:

**MQ a 3-D** (Griff. 4.1-4.2, Gas. 8)

- Alguns sistemas simples a 3-D em coordenadas cartesianas: partícula livre, partícula numa caixa, oscilador harmónico. Degenerescências.
- Potenciais centrais: Eq. radial e angular, partícula dentro de uma esfera.



**DF**  
DEPARTAMENTO  
DE FÍSICA  
TÉCNICO LISBOA

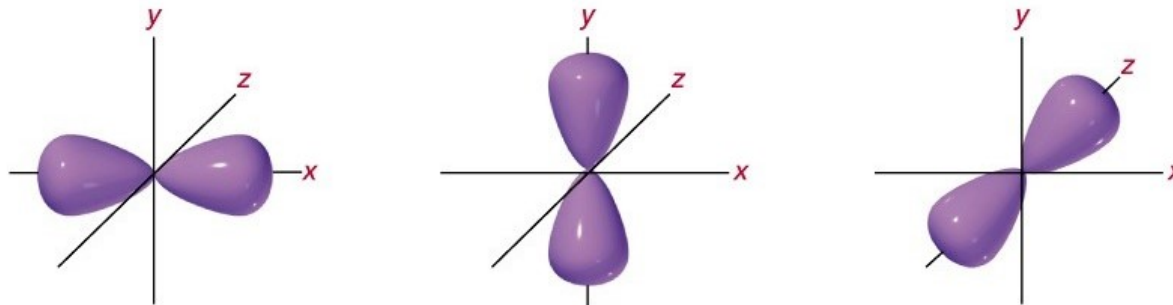
**Filipe Rafael Joaquim**

Centro de Física Teórica de Partículas (CFTP) – DF -IST

[filipe.joaquim@tecnico.ulisboa.pt](mailto:filipe.joaquim@tecnico.ulisboa.pt), Ext: 3704, Gab. 4-8.3

# Até agora estudámos sistemas simples a 1-D

## Mas a vida é a 3-D...



# Vão finalmente perceber de onde isto vem!

## ❑ E.S. em coordenadas cartesianas:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \vec{\nabla}^2 \Psi(x, y, z, t) + \hat{V}(x, y, z, t) \Psi(x, y, z, t) = i\hbar \frac{\partial \Psi(x, y, z, t)}{\partial t}$$

$$\vec{\nabla}^2 = \partial^2 / \partial x^2 + \partial^2 / \partial y^2 + \partial^2 / \partial z^2$$

## ❑ Para potenciais independentes do tempo $V(x, y, z)$ a solução é separável

$$\Psi(x, y, z, t) = \psi(x, y, z) e^{-iEt/\hbar} \longrightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \vec{\nabla}^2 \psi(x, y, z) + \hat{V}(x, y, z) \psi(x, y, z) = E \psi(x, y, z)$$

Para potenciais gerais, esta equação diferencial não se resolve facilmente. Existe no entanto uma classe de potenciais para os quais a solução é simples.

$$V(x, y, z) = V_x(x) + V_y(y) + V_z(z)$$

## ❑ Neste caso, a E.S. pode escrever-se como:

$$\left[ \hat{H}_x + \hat{H}_y + \hat{H}_z \right] \psi(x, y, z) = E \psi(x, y, z)$$

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

$$\hat{H}_z = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial z^2} + V_z(z)$$

$$\hat{H}_y = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial y^2} + V_y(y)$$

$$\left[ \hat{H}_x + \hat{H}_y + \hat{H}_z \right] \psi(x, y, z) = E \psi(x, y, z) \xrightarrow[\text{separável}]{\text{Solução}} \psi(x, y, z) = X(x)Y(y)Z(z)$$

Dividindo a E.S. por  $X(x)Y(y)Z(z)$

$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{1}{X} \frac{d^2 X}{dx^2} + V_x(x) \right] + \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{1}{Y} \frac{d^2 Y}{dy^2} + V_y(y) \right] + \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{1}{Z} \frac{d^2 Z}{dz^2} + V_z(z) \right] = E$$

$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + V_x(x) \right] X(x) = E_x X(x)$$

Na prática este método consiste em dividir o problema a 3-D em três problemas a 1-D independentes. A energia total é neste caso:

$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dy^2} + V_y(y) \right] Y(y) = E_y Y(y)$$

$$E_x + E_y + E_z = E$$

$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dz^2} + V_z(z) \right] Z(z) = E_z Z(z)$$

Isto quer dizer que podemos resolver as equações separadamente e definir a função de onda como sendo o produto das soluções individuais.

Apesar de estes casos serem triviais, vão surgir alguns aspetos interessantes a 3-D que não se verificam a 1-D.

❑ **Para a partícula livre temos:**  $V_x = 0$ ,  $V_y = 0$ ,  $V_z = 0$

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 X(x)}{\partial x^2} = E_x X(x), \quad -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 Y(y)}{\partial y^2} = E_y Y(y), \quad -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 Z(z)}{\partial z^2} = E_z Z(z)$$

$$\frac{\partial^2 X(x)}{\partial x^2} = -k_x^2 X(x), \quad \frac{\partial^2 Y(y)}{\partial y^2} = -k_y^2 Y(y), \quad \frac{\partial^2 Z(z)}{\partial z^2} = -k_z^2 Z(z) \longrightarrow k_{x,y,z}^2 = 2mE_{x,y,z}/\hbar^2$$

❑ **Soluções:**  $X(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{ik_x x}$ ,  $Y(y) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{ik_y y}$ ,  $Z(z) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{ik_z z}$

**Função de onda espacial:**  $\psi_{\vec{k}}(x, y, z) = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} e^{i(k_x x + k_y y + k_z z)} = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} e^{i\vec{k} \cdot \vec{r}}$

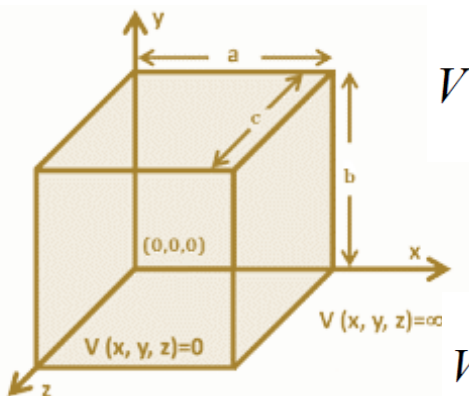
$$\Psi_{\vec{k}}(\vec{r}, t) = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} e^{i\vec{k} \cdot \vec{r}} e^{-i(E_x + E_y + E_z)t/\hbar} = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)}, \quad \omega = E/\hbar$$

A energia depende apenas de  $|\vec{k}|$ . Logo, as soluções são infinitamente degeneradas.

$$\int \Psi_{\vec{k}'}^*(\vec{r}, t) \Psi_{\vec{k}}(\vec{r}, t) d^3r = \int \psi_{\vec{k}'}^*(\vec{r}) \psi_{\vec{k}}(\vec{r}) d^3r = (2\pi)^{-3} \int e^{i(\vec{k}-\vec{k}')\cdot\vec{r}} d^3r = \delta(\vec{k}-\vec{k}')$$

$$\longrightarrow \langle \Psi_{\vec{k}'}(t) | \Psi_{\vec{k}}(t) \rangle = \langle \psi_{\vec{k}'} | \psi_{\vec{k}} \rangle = \delta(\vec{k}-\vec{k}')$$

## PARTÍCULA NUMA CAIXA



$$V(x, y, z) = \begin{cases} 0, & 0 < x < a, 0 < y < b, 0 < z < c \\ \infty, & \text{elsewhere,} \end{cases}$$

$$V(x, y, z) = V_x(x) + V_y(y) + V_z(z)$$

$$V_x(x) = \begin{cases} 0, & 0 < x < a, \\ \infty, & \text{elsewhere;} \end{cases} \quad \text{SIMILAR PARA OUTRAS DIREÇÕES}$$

$$\frac{\partial^2 X(x)}{\partial x^2} = -k_x^2 X(x), \quad \frac{\partial^2 Y(y)}{\partial y^2} = -k_y^2 Y(y), \quad \frac{\partial^2 Z(z)}{\partial z^2} = -k_z^2 Z(z)$$

A função de onda tem que se anular nas paredes da caixa

$$X(0) = X(a) = 0, \quad Y(0) = Y(b) = 0, \quad Z(0) = Z(c) = 0$$

$$X(x) = \sqrt{\frac{2}{a}} \sin\left(\frac{n_x \pi}{a} x\right), \quad Y(y) = \sqrt{\frac{2}{b}} \sin\left(\frac{n_y \pi}{b} y\right), \quad Z(z) = \sqrt{\frac{2}{c}} \sin\left(\frac{n_z \pi}{c} z\right)$$

$$\psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z) = \sqrt{\frac{8}{abc}} \sin\left(\frac{n_x \pi}{a} x\right) \sin\left(\frac{n_y \pi}{b} y\right) \sin\left(\frac{n_z \pi}{c} z\right), \quad n_{x,y,z} = 1, 2, 3, \dots$$

**ENERGIA**  $\longrightarrow E_{n_x n_y n_z} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2m} \left( \frac{n_x^2}{a^2} + \frac{n_y^2}{b^2} + \frac{n_z^2}{c^2} \right)$

$$\Psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z, t) = \sqrt{\frac{8}{abc}} \sin\left(\frac{n_x \pi}{a} x\right) \sin\left(\frac{n_y \pi}{b} y\right) \sin\left(\frac{n_z \pi}{c} z\right) e^{-i E_{n_x n_y n_z} t / \hbar}$$

**Notação de Dirac: os estados próprios podem representar-se por**

$$|n_x, n_y, n_z\rangle \longrightarrow \psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z) = \langle \vec{r} | n_x, n_y, n_z \rangle, \quad \hat{H} |n_x, n_y, n_z\rangle = E_{n_x n_y n_z} |n_x, n_y, n_z\rangle$$

**Vamos agora considerar a caixa cúbica:  $a = b = c = L$**

$$\psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z) = \sqrt{\frac{8}{L^3}} \sin\left(\frac{n_x \pi}{L} x\right) \sin\left(\frac{n_y \pi}{L} y\right) \sin\left(\frac{n_z \pi}{L} z\right), n_{x,y,z} = 1, 2, 3, \dots$$

$$\Psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z, t) = \sqrt{\frac{8}{L^3}} \sin\left(\frac{n_x \pi}{L} x\right) \sin\left(\frac{n_y \pi}{L} y\right) \sin\left(\frac{n_z \pi}{L} z\right) e^{-i E_{n_x n_y n_z} t / \hbar}$$

**ENERGIA**  $\longrightarrow E_{n_x n_y n_z} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2) = (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2) E_1, E_1 = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2}$

$E_1$  é a energia do estado fundamental do poço de potencial a 1-D

## Estado fundamental da caixa cúbica:

$$\psi_{111}(x, y, z) = \sqrt{\frac{8}{L^3}} \sin\left(\frac{\pi}{L} x\right) \sin\left(\frac{\pi}{L} y\right) \sin\left(\frac{\pi}{L} z\right), E_{111} = \frac{3\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} = 3E_1$$

**1º Estado excitado da caixa cúbica:**  $\psi_{211}(x, y, z) = \sqrt{\frac{8}{L^3}} \sin\left(\frac{2\pi}{L} x\right) \sin\left(\frac{\pi}{L} y\right) \sin\left(\frac{\pi}{L} z\right)$

$$E_{211} = E_{121} = E_{112} = \frac{6\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} = 6E_1$$

$$\psi_{121}(x, y, z) = \sqrt{\frac{8}{L^3}} \sin\left(\frac{\pi}{L} x\right) \sin\left(\frac{2\pi}{L} y\right) \sin\left(\frac{\pi}{L} z\right)$$

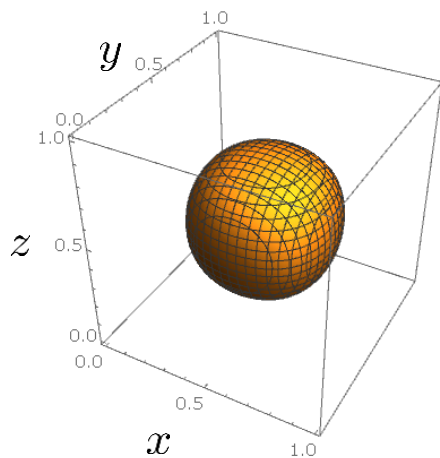
$$\psi_{112}(x, y, z) = \sqrt{\frac{8}{L^3}} \sin\left(\frac{\pi}{L} x\right) \sin\left(\frac{\pi}{L} y\right) \sin\left(\frac{2\pi}{L} z\right)$$



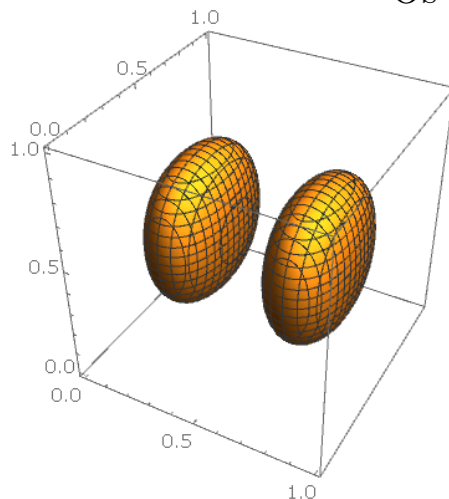
Uma partícula numa caixa cúbica tem degenerescências:

$E_{n_x n_y n_z} / E_1$	$(n_x, n_y, n_z)$	$g_n$
3	(111)	1
6	(211), (121), (112)	3
9	(221), (212), (122)	3
11	(311), (131), (113)	3
12	(222)	1
14	(321), (312), (231), (213), (132), (123)	6

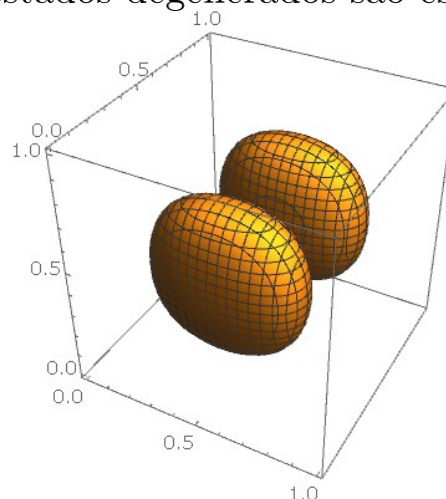
Os estados degenerados são estados distintos



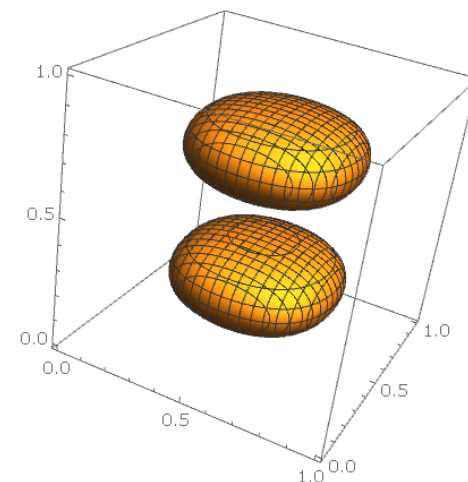
$$|\psi_{111}|^2 = 0.3$$



$$|\psi_{211}|^2 = 0.3$$



$$|\psi_{121}|^2 = 0.3$$



$$|\psi_{112}|^2 = 0.3$$

**Potencial (oscilações com diferentes frequências em cada direção):**

$$\left. \begin{aligned} -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 X(x)}{\partial x^2} + \frac{1}{2} m \omega_x^2 x^2 X(x) &= E_x X(x) \\ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 Y(y)}{\partial y^2} + \frac{1}{2} m \omega_y^2 y^2 Y(y) &= E_y Y(y) \\ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 Z(z)}{\partial z^2} + \frac{1}{2} m \omega_z^2 z^2 Z(z) &= E_z Z(z) \end{aligned} \right\}$$

$$\hat{V}(\hat{x}, \hat{y}, \hat{z}) = \frac{1}{2} m \omega_x^2 \hat{X}^2 + \frac{1}{2} m \omega_y^2 \hat{Y}^2 + \frac{1}{2} m \omega_z^2 \hat{Z}^2$$

A função de onda espacial será:

$$\psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z) = X_{n_x}(x) Y_{n_y}(y) Z_{n_z}(z)$$

onde  $X(x)$ ,  $Y(y)$  e  $Z(z)$  são soluções do OH a 1-D.

O potencial não tem nenhuma simetria, logo não há degenerescências. Este oscilador harmónico é **anisotrópico**

$$E_{n_x n_y n_z} = E_{n_x} + E_{n_y} + E_{n_z} = \left(n_x + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega_x + \left(n_y + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega_y + \left(n_z + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega_z,$$

**De novo podemos representar estes estados como:**

$$|n_x, n_y, n_z\rangle \longrightarrow \psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z) = \langle \vec{r} | n_x, n_y, n_z \rangle, \quad \hat{H} |n_x, n_y, n_z\rangle = E_{n_x n_y n_z} |n_x, n_y, n_z\rangle$$

**Oscilador harmónico isotrópico:**  $\omega_x = \omega_y = \omega_z = \omega$

Tendo em conta o que aprendemos sobre o OH a 1-D, temos as funções de onda:

$$\psi_{n_x n_y n_z}(x, y, z) = \left(\frac{m\omega}{\pi\hbar}\right)^{3/4} \frac{H_{n_x}(x')H_{n_y}(y')H_{n_z}(z')}{\sqrt{2^{n_x+n_y+n_z} n_x! n_y! n_z!}} e^{-(x'^2+y'^2+z'^2)/2}$$

$$x' = \sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}}x, y' = \sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}}y, z' = \sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}}z$$

**Energias dos estados  $|n_x, n_y, n_z\rangle$ :**

$$E_{n_x n_y n_z} = \left(n_x + n_y + n_z + \frac{3}{2}\right) \hbar\omega.$$

**DEGENERESCÊNCIAS:**  $E_{000} = \frac{3\hbar\omega}{2}$ ,  $\underbrace{E_{100} = E_{010} = E_{001}}_{g_n = 3} = \frac{5\hbar\omega}{2}$

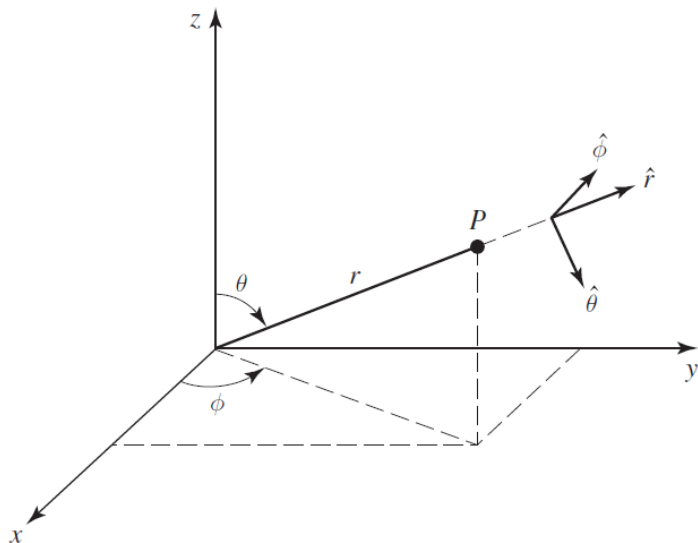
$n$	$2E_n/(\hbar\omega)$	$(n_x n_y n_z)$	$g_n$
0	3	(000)	1
1	5	(100), (010), (001)	3
2	7	(200), (020), (002) (110), (101), (011)	6
3	9	(300), (030), (003) (210), (201), (021) (120), (102), (012) (111)	10

$n = n_x + n_y + n_z$

Número de estados degenerados para um determinado  $n = n_x + n_y + n_z$

$$g_n = \frac{1}{2}(n+1)(n+2),$$

Muitos dos potenciais que nos vão interessar têm simetria esférica. Convém, portanto, resolver a E.S. em **coordenadas esféricas**.



## Coordenadas esféricas:

$$x = r \sin \theta \cos \varphi, \quad y = r \sin \theta \sin \varphi, \quad z = r \cos \theta$$

## Direções cartesianas:

$$\hat{x} = \hat{r} \sin \theta \cos \varphi + \hat{\theta} \cos \theta \cos \varphi - \hat{\varphi} \sin \varphi,$$

$$\hat{y} = \hat{r} \sin \theta \sin \varphi + \hat{\theta} \cos \theta \sin \varphi + \hat{\varphi} \cos \varphi,$$

$$\hat{z} = \hat{r} \cos \theta - \hat{\theta} \sin \theta.$$

$$dx = \sin \theta \cos \varphi dr + r \cos \theta \cos \varphi d\theta - r \sin \theta \sin \varphi d\varphi,$$

$$dy = \sin \theta \sin \varphi dr + r \cos \theta \sin \varphi d\theta + r \sin \theta \cos \varphi d\varphi,$$

$$dz = \cos \theta dr - r \sin \theta d\theta.$$

$$dr = \sin \theta \cos \varphi dx + \sin \theta \sin \varphi dy + \cos \theta dz,$$

$$d\theta = \frac{1}{r} \cos \theta \cos \varphi dx + \frac{1}{r} \cos \theta \sin \varphi dy - \frac{1}{r} \sin \theta dz$$

$$d\varphi = -\frac{\sin \varphi}{r \sin \theta} dx + \frac{\cos \varphi}{r \sin \theta} dy.$$

**GRADIENTE:**  $\vec{\nabla} = \hat{x} \frac{\partial}{\partial x} + \hat{y} \frac{\partial}{\partial y} + \hat{z} \frac{\partial}{\partial z} = \hat{r} \frac{\partial}{\partial r} + \hat{\theta} \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial \theta} + \hat{\varphi} \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi}$

**LAPLACIANO:**  $\nabla^2 = \frac{1}{r^2} \left[ \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} \right]$

**Vamos considerar potenciais centrais, i.e.  $V(\vec{r}) = V(r)$**

**E.S. INDEPENDENTE DO TEMPO:** Função de onda  $\psi(r, \theta, \phi)$

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left[ \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial \psi}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \left( \frac{\partial^2 \psi}{\partial \phi^2} \right) \right] + V(r) \psi = E \psi$$

**Vamos procurar soluções separáveis:**  $\psi(r, \theta, \phi) = R(r) Y(\theta, \phi)$

Substituindo na E.S.:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left[ \frac{Y}{r^2} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) + \frac{R}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{R}{r^2 \sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right] + V R Y = E R Y$$

Dividimos por  $YR$  e multiplicamos por  $-2mr^2/\hbar^2$

$$\underbrace{\left\{ \frac{1}{R} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] \right\}}_{\text{Só depende de } r} + \underbrace{\frac{1}{Y} \left\{ \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right\}}_{\text{Só depende de } \theta \text{ e } \phi} = 0$$

**EQUAÇÃO RADIAL:** 
$$\frac{1}{R} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] = \ell(\ell + 1);$$

**EQUAÇÃO ANGULAR:** 
$$\frac{1}{Y} \left\{ \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right\} = -\ell(\ell + 1).$$

Por conveniência (vamos depois ver porquê) escrevemos a constante como  
sendo  $\ell(\ell + 1)$

**VAMOS COMEÇAR PELA EQUAÇÃO ANGULAR:**

$$\sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} = -\ell(\ell + 1) \sin^2 \theta Y$$

Escrevemos  $Y(\theta, \phi) = \Theta(\theta) \Phi(\phi)$ , substituímos na equação acima e dividimos por  $\Theta(\theta) \Phi(\phi)$

$$\longrightarrow \underbrace{\left\{ \frac{1}{\Theta} \left[ \sin \theta \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) \right] + \ell(\ell + 1) \sin^2 \theta \right\}}_{\text{Só depende de } \theta} + \underbrace{\frac{1}{\Phi} \frac{d^2 \Phi}{d\phi^2}}_{\text{Só depende de } \phi} = 0$$

# EQ. DE SCHRÖDINGER A 3D – Potenciais centrais $V(r)$

$$\frac{1}{\Theta} \left[ \sin \theta \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) \right] + \ell(\ell + 1) \sin^2 \theta = m^2, \quad \frac{1}{\Phi} \frac{d^2 \Phi}{d\phi^2} = -m^2$$

**ATENÇÃO:**  $m$  não é a massa, é apenas a constante de separação que “convenientemente” chamamos  $m$ . Até agora  $\ell$  e  $m$  podem ser números complexos quaisquer.

**Eq. em  $\phi$ :**  $\frac{d^2 \Phi}{d\phi^2} = -m^2 \Phi \Rightarrow \Phi(\phi) = e^{im\phi} \xrightarrow[\text{single valued}]{\Phi(\phi + 2\pi) = \Phi(\phi)} m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$

**Eq. em  $\theta$ :**  $\sin \theta \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) + [\ell(\ell + 1) \sin^2 \theta - m^2] \Theta = 0$

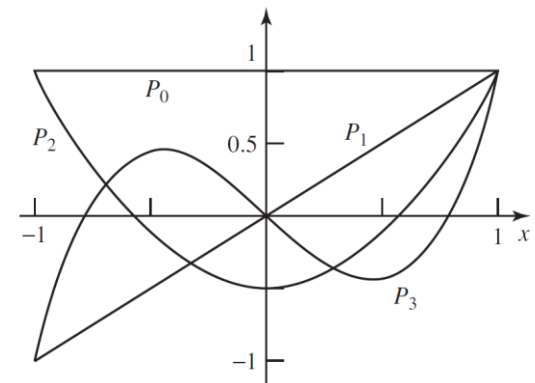
**SOLUÇÃO:**  $\Theta(\theta) = A P_\ell^m(\cos \theta)$ ,  $P_\ell^m(x) \equiv (-1)^m (1 - x^2)^{m/2} \left( \frac{d}{dx} \right)^m P_\ell(x)$  Função de Legendre

## Polinómios de Legendre

$$P_\ell(x) \equiv \frac{1}{2^\ell \ell!} \left( \frac{d}{dx} \right)^\ell (x^2 - 1)^\ell$$

## Fórmula de Rodrigues

$$\begin{aligned} P_0 &= 1 \\ P_1 &= x \\ P_2 &= \frac{1}{2}(3x^2 - 1) \\ P_3 &= \frac{1}{2}(5x^3 - 3x) \\ P_4 &= \frac{1}{8}(35x^4 - 30x^2 + 3) \\ P_5 &= \frac{1}{8}(63x^5 - 70x^3 + 15x) \end{aligned}$$



Para que a fórmula de Rodrigues faça sentido:  $\ell = 0, 1, 2, \dots$

$$P_\ell^m(x) \equiv (-1)^m (1-x^2)^{m/2} \left( \frac{d}{dx} \right)^m P_\ell(x) \xrightarrow{m > \ell} P_\ell^m = 0$$

**Temos então:**  $\ell = 0, 1, 2, \dots$   $m = -\ell, -\ell + 1, \dots, -1, 0, 1, \dots, \ell - 1, \ell$

**Para  $m < 0$ :**  $P_\ell^{-m}(x) = (-1)^m \frac{(\ell - m)!}{(\ell + m)!} P_\ell^m(x)$

**SOLUÇÃO:**  $\Theta(\theta) = A P_\ell^m(\cos \theta),$

**Normalização:**

$$d^3\mathbf{r} = r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi = r^2 dr d\Omega, \quad d\Omega \equiv \sin \theta d\theta d\phi$$

A parte angular é descrita por:

$$Y(\theta, \phi) = \Theta(\theta) \Phi(\phi)$$

$$\int |\psi|^2 r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi = \int |R|^2 r^2 dr \int |Y|^2 d\Omega = 1$$

$$\int_0^\infty |R|^2 r^2 dr = 1 \quad \text{and} \quad \int_0^\pi \int_0^{2\pi} |Y|^2 \sin \theta d\theta d\phi = 1$$

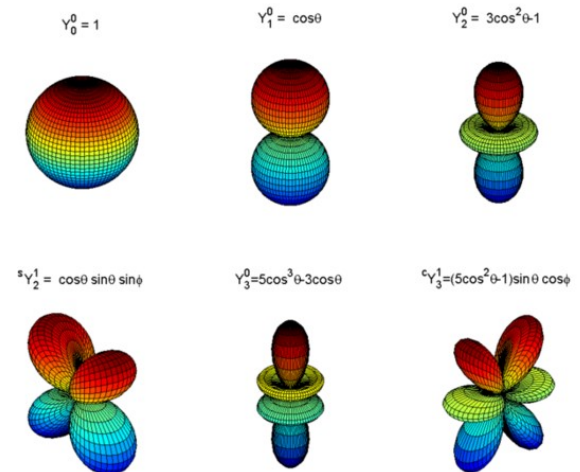
$P_0^0 = 1$	$P_2^0 = \frac{1}{2} (3 \cos^2 \theta - 1)$
$P_1^1 = -\sin \theta$	$P_3^1 = -15 \sin \theta (1 - \cos^2 \theta)$
$P_1^0 = \cos \theta$	$P_3^2 = 15 \sin^2 \theta \cos \theta$
$P_2^2 = 3 \sin^2 \theta$	$P_3^1 = -\frac{3}{2} \sin \theta (5 \cos^2 \theta - 1)$
$P_2^1 = -3 \sin \theta \cos \theta$	$P_3^0 = \frac{1}{2} (5 \cos^3 \theta - 3 \cos \theta)$



Para potenciais centrais a parte angular da solução da E.S. é dada pelos **HARMÓNICOS ESFÉRICOS**:

$$Y_{\ell}^m(\theta, \phi) = \sqrt{\frac{(2\ell + 1)(\ell - m)!}{4\pi(\ell + m)!}} e^{im\phi} P_{\ell}^m(\cos \theta), \quad Y_{\ell}^{-m} = (-1)^m (Y_{\ell}^m)^*$$

$Y_0^0 = \left(\frac{1}{4\pi}\right)^{1/2}$	$Y_2^{\pm 2} = \left(\frac{15}{32\pi}\right)^{1/2} \sin^2 \theta e^{\pm 2i\phi}$
$Y_1^0 = \left(\frac{3}{4\pi}\right)^{1/2} \cos \theta$	$Y_3^0 = \left(\frac{7}{16\pi}\right)^{1/2} (5 \cos^3 \theta - 3 \cos \theta)$
$Y_1^{\pm 1} = \mp \left(\frac{3}{8\pi}\right)^{1/2} \sin \theta e^{\pm i\phi}$	$Y_3^{\pm 1} = \mp \left(\frac{21}{64\pi}\right)^{1/2} \sin \theta (5 \cos^2 \theta - 1) e^{\pm i\phi}$
$Y_2^0 = \left(\frac{5}{16\pi}\right)^{1/2} (3 \cos^2 \theta - 1)$	$Y_3^{\pm 2} = \left(\frac{105}{32\pi}\right)^{1/2} \sin^2 \theta \cos \theta e^{\pm 2i\phi}$
$Y_2^{\pm 1} = \mp \left(\frac{15}{8\pi}\right)^{1/2} \sin \theta \cos \theta e^{\pm i\phi}$	$Y_3^{\pm 3} = \mp \left(\frac{35}{64\pi}\right)^{1/2} \sin^3 \theta e^{\pm 3i\phi}$



**Ortonormalidade:**  $\int_0^{\pi} \int_0^{2\pi} [Y_{\ell}^m(\theta, \phi)]^* [Y_{\ell'}^{m'}(\theta, \phi)] \sin \theta d\theta d\phi = \delta_{\ell\ell'} \delta_{mm'}$

Estas propriedades estão no Formulário e na Tabela de Clebsch-Gordan

## Recapitulando... Para potenciais centrais:

$$\psi(r, \theta, \phi) = R(r) Y(\theta, \phi)$$

$$Y_{\ell}^m(\theta, \phi) = \sqrt{\frac{(2\ell + 1)}{4\pi} \frac{(\ell - m)!}{(\ell + m)!}} e^{im\phi} P_{\ell}^m(\cos \theta), \quad Y_{\ell}^{-m} = (-1)^m (Y_{\ell}^m)^*$$

$$Y_0^0 = \left(\frac{1}{4\pi}\right)^{1/2}$$

$$Y_2^{\pm 2} = \left(\frac{15}{32\pi}\right)^{1/2} \sin^2 \theta e^{\pm 2i\phi}$$

$$Y_1^0 = \left(\frac{3}{4\pi}\right)^{1/2} \cos \theta$$

$$Y_3^0 = \left(\frac{7}{16\pi}\right)^{1/2} (5 \cos^3 \theta - 3 \cos \theta)$$

$$Y_1^{\pm 1} = \mp \left(\frac{3}{8\pi}\right)^{1/2} \sin \theta e^{\pm i\phi}$$

$$Y_3^{\pm 1} = \mp \left(\frac{21}{64\pi}\right)^{1/2} \sin \theta (5 \cos^2 \theta - 1) e^{\pm i\phi}$$

$$Y_2^0 = \left(\frac{5}{16\pi}\right)^{1/2} (3 \cos^2 \theta - 1)$$

$$Y_3^{\pm 2} = \left(\frac{105}{32\pi}\right)^{1/2} \sin^2 \theta \cos \theta e^{\pm 2i\phi}$$

$$Y_2^{\pm 1} = \mp \left(\frac{15}{8\pi}\right)^{1/2} \sin \theta \cos \theta e^{\pm i\phi}$$

$$Y_3^{\pm 3} = \mp \left(\frac{35}{64\pi}\right)^{1/2} \sin^3 \theta e^{\pm 3i\phi}$$

$$\frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] R = \ell(\ell + 1) R \rightarrow \text{A solução da eq. radial vai depender da forma do potencial}$$

**Mudança de variável:**  $u(r) \equiv r R(r)$

Redefinição das derivadas:

$$R = u/r, dR/dr = [r(du/dr) - u]/r^2, (d/dr)[r^2(dR/dr)] = rd^2u/dr^2$$

**Equação radial:** 
$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2u(r)}{dr^2} + \left[ \frac{\ell(\ell + 1)\hbar^2}{2mr^2} + V(r) \right] u(r) = Eu(r)$$

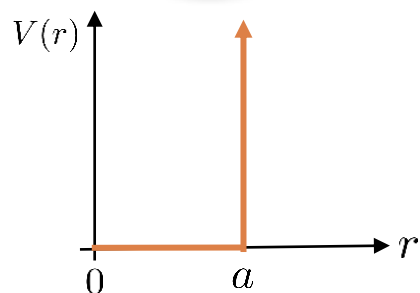
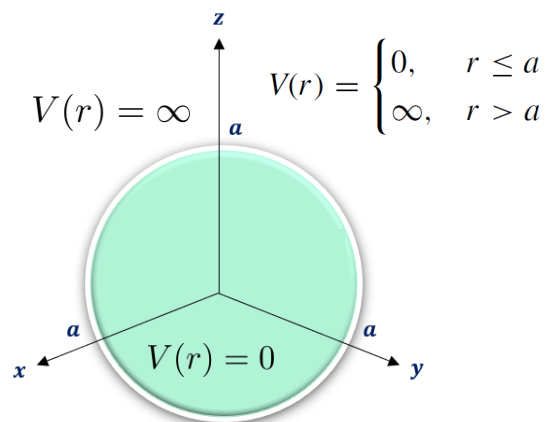
$$V_{\text{eff}}(r) = \underbrace{\frac{\ell(\ell + 1)\hbar^2}{2\mu r^2}} + V(r) \longrightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2u(r)}{dr^2} + V_{\text{eff}}(r)u(r) = Eu(r)$$

A E.S. na direção radial é equivalente à E.S. a 1-D com um potencial efectivo  $V_{\text{eff}}(r)$

TERMO CENTRÍFUGO (barreira centrífuga):

Tende a repelir a partícula na direção de se afastar da origem.

# EQ. DE SCHRÖDINGER A 3D – Poço infinito esférico



$$\text{Eq. radial: } \frac{d^2 u}{dr^2} = \left[ \frac{\ell(\ell+1)}{r^2} - k^2 \right] u, \quad k \equiv \frac{\sqrt{2mE}}{\hbar}$$

A solução é expressa como combinação linear das funções de Bessel  $j_\ell$  e de Neumann  $n_\ell$  de ordem  $\ell$

$$u(r) = A r j_\ell(kr) + B r n_\ell(kr)$$

## Definição das funções:

$$j_\ell(x) \equiv (-x)^\ell \left( \frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right)^\ell \frac{\sin x}{x}; \quad n_\ell(x) \equiv -(-x)^\ell \left( \frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right)^\ell \frac{\cos x}{x}$$

$$j_0(x) = \frac{\sin x}{x}; \quad n_0(x) = -\frac{\cos x}{x};$$

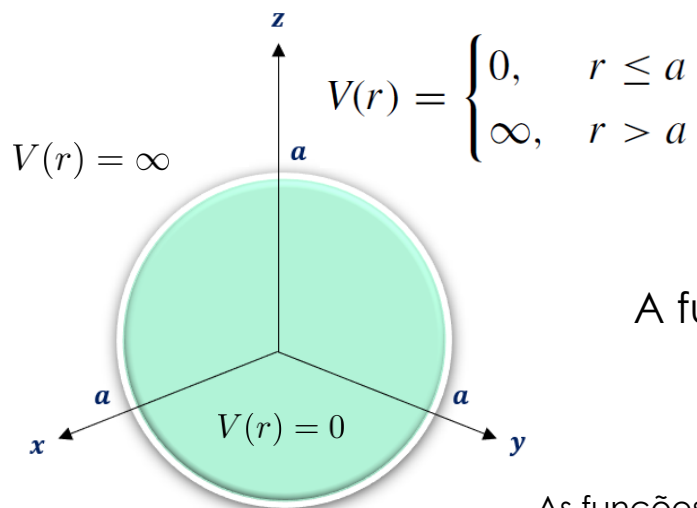
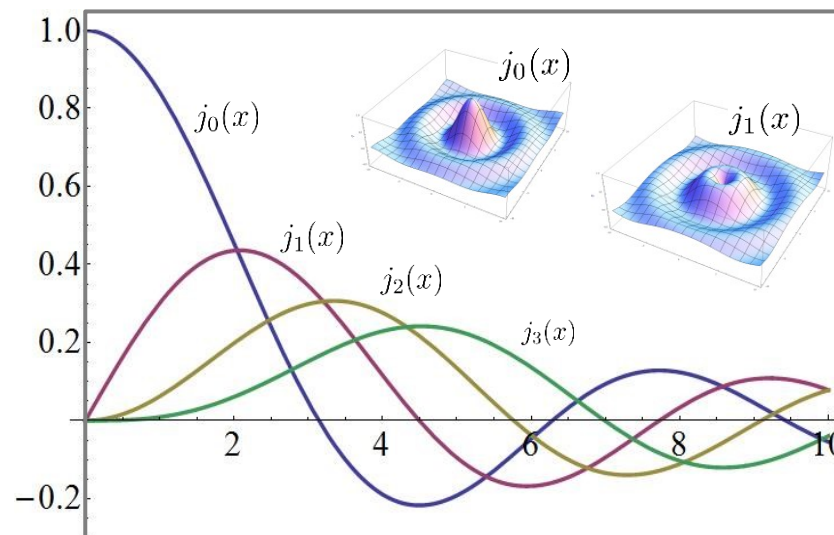
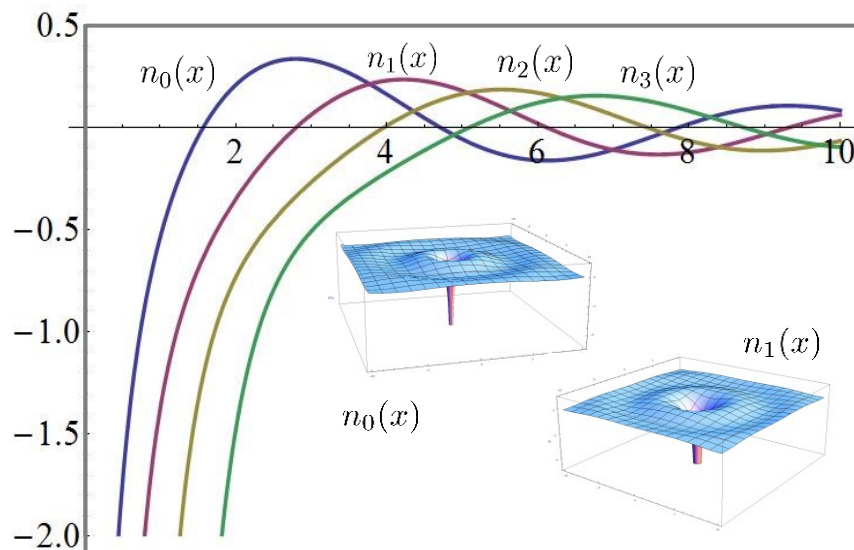
$$j_1(x) = (-x) \frac{1}{x} \frac{d}{dx} \left( \frac{\sin x}{x} \right) = \frac{\sin x}{x^2} - \frac{\cos x}{x};$$

$$j_2(x) = (-x)^2 \left( \frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right)^2 \frac{\sin x}{x} = x^2 \left( \frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right) \frac{x \cos x - \sin x}{x^3}$$

$$= \frac{3 \sin x - 3x \cos x - x^2 \sin x}{x^3};$$

Podem todas estas funções fazer parte da solução?

# EQ. DE SCHRÖDINGER A 3D – Poço infinito esférico



**Solução:**  $u(r) = Arj_\ell(kr) + Brn_\ell(kr)$

As funções de Neumann divergem na origem, logo  $B = 0$ .

A função de onda tem que se anular para  $r = a$  (o potencial é infinito fora)

$$j_\ell(ka) = 0$$

As funções de Bessel são oscilatórias e têm vários zeros. Os zeros são calculados numericamente.

$\beta_{N\ell}$  -  $N$ -ésimo zero da função de Bessel esférica de ordem  $\ell$

$$j_\ell(ka) = 0 \longrightarrow k = \frac{1}{a}\beta_{N\ell} \longrightarrow E_{N\ell} = \frac{\hbar^2}{2ma^2}\beta_{N\ell}^2$$

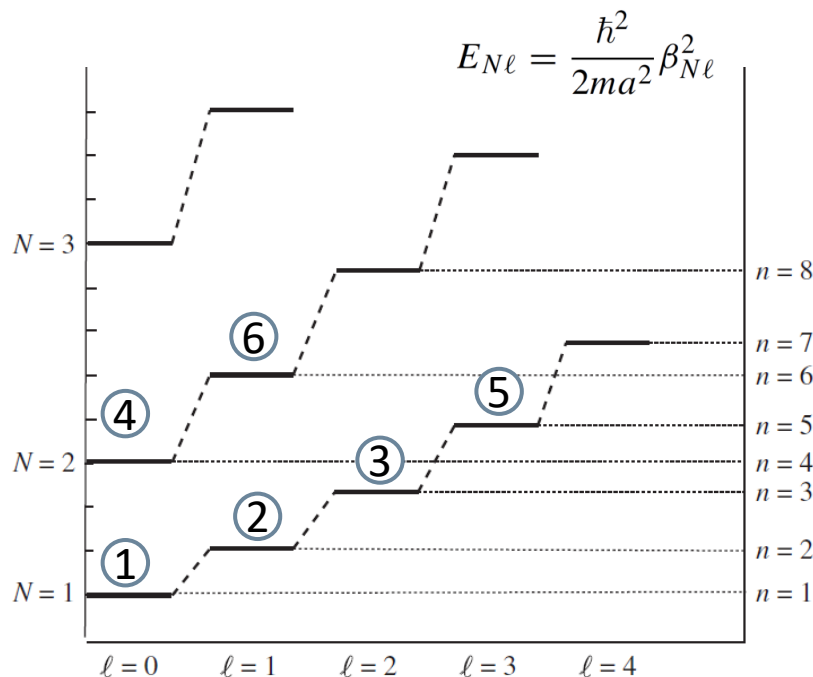
$N$	$j_0(x)$	$j_1(x)$	$j_2(x)$	$j_3(x)$	$j_4(x)$	$j_5(x)$
1	2.4048	3.8317	5.1356	6.3802	7.5883	8.7715
2	5.5201	7.0156	8.4172	9.7610	11.0647	12.3386
3	8.6537	10.1735	11.6198	13.0152	14.3725	15.7002
4	11.7915	13.3237	14.7960	16.2235	17.6160	18.9801
5	14.9309	16.4706	17.9598	19.4094	20.8269	22.2178

$n = 1, 2, 3, \dots$  - número quântico principal que ordena as energias

$$\psi_{n\ell m}(r, \theta, \phi) = A_{n\ell} j_\ell\left(\beta_{N\ell}\frac{r}{a}\right) Y_\ell^m(\theta, \phi)$$

Tem  $N - 1$  nodos. O número quântico principal  $n$  será função de  $N$  (número quântico radial) e  $\ell$  (vamos ver que é o momento angular)

# EQ. DE SCHRÖDINGER A 3D – Poço infinito esférico



$N$	$j_0(x)$	$j_1(x)$	$j_2(x)$	$j_3(x)$	$j_4(x)$
1	① 2.4048	② 3.8317	③ 5.1356	⑤ 6.3802	7.5883
2	④ 5.5201	⑥ 7.0156	8.4172	9.7610	11.0647
3	8.6537	10.1735	11.6198	13.0152	14.3725
4	11.7915	13.3237	14.7960	16.2235	17.6160
5	14.9309	16.4706	17.9598	19.4094	20.8269

**Degenerescência de cada estado** =  $2\ell + 1$

Para cada  $\ell$  há  $2\ell + 1$  valores de  $m$  (este parâmetro não aparece na eq. radial)

**Vamos resolver para  $\ell = 0$  (ondas s):**

$$\ell = 0 \longrightarrow \frac{d^2 u}{dr^2} = -k^2 u \quad \Rightarrow \quad u(r) = A \sin(kr) + B \cos(kr)$$

Mas temos que olhar para:  $R(r) = u(r)/r$ ,  $[\cos(kr)]/r$  diverge na origem

$$\sin(ka) = 0 \longrightarrow ka = N\pi \longrightarrow E_{N0} = \frac{N^2 \pi^2 \hbar^2}{2ma^2}, \quad (N = 1, 2, 3, \dots)$$