

# Mecânica Quântica em três dimensões

Prof. Luiz T. F. Eleno

Departamento de Engenharia de Materiais  
Escola de Engenharia de Lorena  
Universidade de São Paulo



2019

- 1 Extensão para três dimensões
  - Extensão para três dimensões
  - Operador momento em 3D
  - Operador energia cinética em 3D
  - A equação de Schrödinger em 3D
  - Normalização da função de onda
  - Produto interno e valores esperados
  - Solução separável

- 2 Potenciais radiais
  - Potenciais radiais
  - Separação de variáveis na ESIT
  - A equação angular
  - Harmônicos esféricos
  - A equação radial

- 1 Extensão para três dimensões
  - Extensão para três dimensões
  - Operador momento em 3D
  - Operador energia cinética em 3D
  - A equação de Schrödinger em 3D
  - Normalização da função de onda
  - Produto interno e valores esperados
  - Solução separável

- 2 Potenciais radiais
  - Potenciais radiais
  - Separação de variáveis na ESIT
  - A equação angular
  - Harmônicos esféricos
  - A equação radial

## Extensão para três dimensões

- Vamos pensar como generalizar a equação de Schrödinger de uma partícula unidimensional,

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

para uma partícula que pode ocupar qualquer posição  $\mathbf{r} = (x, y, z)$  do espaço tridimensional no instante  $t$ , sob a influência de um potencial  $V(\mathbf{r})$

- A extensão para 3D é imediata se pensarmos em termos de operadores:
  - ▶ Como vimos, a equação de Schrödinger pode ser escrita em termos do operador hamiltoniano:

$$\hat{H}\Psi(x, t) = i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t}$$

sendo

$$\hat{H} = \hat{T} + \hat{V}$$

com  $T$  o operador energia cinética e  $\hat{V}$  o operador energia potencial, dados respectivamente por

$$\hat{T} = \frac{\hat{p}^2}{2m}$$

e

$$\hat{V} = V(x)$$

e onde ainda

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

é o operador momento

## Operador momento em 3D

- Na Física Clássica em três dimensões, o momento  $\mathbf{p}$  é um vetor e, portanto, tem três componentes:

$$\mathbf{p} = (p_x, p_y, p_z)$$

- Faz sentido, portanto, **quantizar** cada uma das componentes do momento como um operador da maneira seguinte:

$$\hat{p}_x = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}, \quad \hat{p}_y = -i\hbar \frac{\partial}{\partial y}, \quad \hat{p}_z = -i\hbar \frac{\partial}{\partial z}$$

- $\Rightarrow$  o operador momento em três dimensões é então

$$\hat{\mathbf{p}} = -i\hbar \left( \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \quad \Rightarrow \quad \boxed{\hat{\mathbf{p}} = -i\hbar \nabla}$$

- “ $\nabla$ ” é o operador **nabla** do Cálculo:

$$\boxed{\nabla = \left( \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right)}$$

- Como em 3D um operador é aplicado a uma função (um *estado*)  $\Psi(\mathbf{r}, t)$ , segue que  $\nabla\Psi$  é o **gradiente** da função  $\Psi(\mathbf{r}, t)$ :

$$\nabla\Psi(\mathbf{r}, t) = \left( \frac{\partial\Psi}{\partial x}, \frac{\partial\Psi}{\partial y}, \frac{\partial\Psi}{\partial z} \right)$$

## Operador energia cinética em 3D

- Vejamos agora o que acontece com o operador energia cinética  $\hat{T}$  em 3D:

$$\hat{T} = \frac{p^2}{2m} \quad \Rightarrow \quad \hat{T} = \frac{\hat{\mathbf{p}} \cdot \hat{\mathbf{p}}}{2m}$$

- Usando então a definição do operador momento em 3D:

$$\hat{T} = \frac{1}{2m} (-i\hbar\nabla) \cdot (-i\hbar\nabla) = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla \cdot \nabla$$

ou seja,

$$\boxed{\hat{T} = \frac{p^2}{2m} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2}$$

- mas veja que

$$\nabla^2\Psi = \nabla \cdot \nabla\Psi = \left( \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \cdot \left( \frac{\partial\Psi}{\partial x}, \frac{\partial\Psi}{\partial y}, \frac{\partial\Psi}{\partial z} \right)$$

ou seja,

$$\boxed{\nabla^2\Psi = \frac{\partial^2\Psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2\Psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2\Psi}{\partial z^2}}$$

- $\nabla^2$  é chamado de operador **laplaciano**

# A equação de Schrödinger em 3D

- Vamos agora juntar tudo e montar a equação de Schrödinger em três dimensões:

$$\hat{H}\Psi(\mathbf{r}, t) = i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t}$$

com

$$\hat{H} = \hat{T} + \hat{V}$$

o que nos leva a

$$\boxed{-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi(\mathbf{r}, t) + V(\mathbf{r})\Psi(\mathbf{r}, t) = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi(\mathbf{r}, t)}$$

que é a equação de Schrödinger em três dimensões

# Normalização da função de onda

- Em três dimensões, a função de onda  $\Psi(\mathbf{r}, t)$  precisa ser normalizada em todo o espaço  $\mathbb{R}^3$
- $\Rightarrow$  a normalização em uma dimensão,

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

dá lugar à integral tripla

$$\langle \Psi | \Psi \rangle = \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} \Psi^*(x, y, z, t) \Psi(x, y, z, t) dx dy dz = 1$$

que abreviaremos como

$$\boxed{\langle \Psi | \Psi \rangle = \int \Psi^* \Psi d\mathbf{r} = 1}$$

na qual  $d\mathbf{r} = dx dy dz$  e subentende-se que o domínio de integração é todo o espaço tridimensional

## Produto interno e valores esperados

- É fácil generalizar o produto interno de duas funções  $f(\mathbf{r})$  e  $g(\mathbf{r})$  em 3D:

$$\langle f | g \rangle = \int f^*(\mathbf{r})g(\mathbf{r})d\mathbf{r}$$

- De maneira análoga, o valor esperado de qualquer grandeza  $Q$  é o sanduíche de seu respectivo operador  $\hat{Q}$ :

$$\langle Q \rangle = \langle \Psi | \hat{Q}\Psi \rangle = \int \Psi^*(\mathbf{r})\hat{Q}(\mathbf{r}, -i\hbar\nabla)\Psi(\mathbf{r})d\mathbf{r}$$

- Lembrando que, se  $\hat{Q}$  é hermitiano:

$$\langle \Psi | \hat{Q}\Psi \rangle = \langle \hat{Q}\Psi | \Psi \rangle$$

## Solução separável

- Já vimos que podemos escrever a equação de Schrödinger independente do tempo (ESIT) como

$$\hat{H}\psi = E\psi$$

separando as coordenadas espaciais ( $x$ , e agora também  $y$  e  $z$ ) do tempo  $t$

- Exatamente como no caso 1D, se as soluções (autofunções) da ESIT são  $\psi_n(\mathbf{r})$ , com energias (autovalores)  $E_n \Rightarrow$  a solução geral é escrita como

$$\Psi(\mathbf{r}, t) = \sum_n c_n \psi_n(\mathbf{r}) e^{-iE_n t/\hbar}$$

com as constantes  $c_n$  determinadas pela condição inicial  $\Psi(\mathbf{r}, 0)$ , como anteriormente:

$$c_n = \langle \psi_n | \Psi(\mathbf{r}, 0) \rangle$$

# Exercícios

## Exercícios

É intuitivamente claro que o operador posição (em 1D,  $\hat{x}$ ) em 3D seja  $\hat{\mathbf{r}} = \mathbf{r} = (x, y, z)$ .

1. Resolva todas as **relações de comutação canônicas** entre os componentes dos operadores  $\hat{\mathbf{r}}$  e  $\hat{\mathbf{p}}$ :  $[x, y]$ ,  $[x, \hat{p}_x]$ ,  $[x, \hat{p}_y]$ ,  $[\hat{p}_y, \hat{p}_z]$  e assim por diante.
2. Usando o Princípio da Incerteza generalizado, encontre relações de incerteza entre
  - (a)  $\sigma_x$  e  $\sigma_{p_x}$ ;
  - (b)  $\sigma_x$  e  $\sigma_{p_y}$ .
3. Confira o teorema de Ehrenfest em três dimensões:

$$\frac{d}{dt} \langle \mathbf{r} \rangle = \frac{1}{m} \langle \mathbf{p} \rangle \text{ e } \frac{d}{dt} \langle \mathbf{p} \rangle = \langle -\nabla V \rangle$$

*Dica:* verifique que continua valendo a equação

$$\frac{d}{dt} \langle Q \rangle = -\frac{1}{i\hbar} \langle [\hat{H}, \hat{Q}] \rangle + \left\langle \frac{\partial \hat{Q}}{\partial t} \right\rangle$$

4. Considere o oscilador harmônico tridimensional, cujo potencial é dado por

$$V(r) = \frac{1}{2} m \omega^2 r^2$$

- (a) Demonstre que a separação de variáveis em coordenadas cartesianas transforma-o em três osciladores unidimensionais. Com isso, determine as energias permitidas.
- (b) Determine a degenerescência  $d(n)$  de  $E_n$ .

## Exercícios

5. Considere o problema do poço cúbico infinito (partícula numa caixa):

$$V(x) = \begin{cases} 0, & 0 \leq x, y, z \leq a \\ \infty, & \text{caso contrário} \end{cases}$$

- (a) Use a separação de variáveis na ESIT fazendo  $\psi(x,y,z) = \psi_x(x) \psi_y(y) \psi_z(z)$  e calcule os autoestados e as respectivas autoenergias.
- (b) Liste em ordem crescente as energias, chamando-as de  $E_1, E_2, E_3$ , etc. Encontre  $E_1, E_2, E_3, E_4, E_5$  e  $E_6$ , juntamente com a degenerescência (ou seja, o número de autoestados que compartilham a mesma energia) de cada uma delas. (No poço 1D, não há estados degenerados, mas em 3D eles são comuns.)
- (c) Qual é a degenerescência de  $E_{14}$  e por que esse caso é (um pouco) mais interessante que os anteriores?
6. Prove o teorema do virial tridimensional para os estados estacionários:

$$2 \langle T \rangle = \langle \mathbf{r} \cdot \nabla V \rangle$$

*Dica:* veja o ex. 73 da Lista 1.

7. Aplique o teorema do virial aos estados estacionários do oscilador harmônico tridimensional e mostre que

$$\langle T \rangle = \langle V \rangle = \frac{E_n}{2}$$

O gradiente em coordenadas esféricas é dado por

$$\nabla f = \left( \frac{\partial f}{\partial r}, \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta}, \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial f}{\partial \phi} \right)$$

# Plano de aula

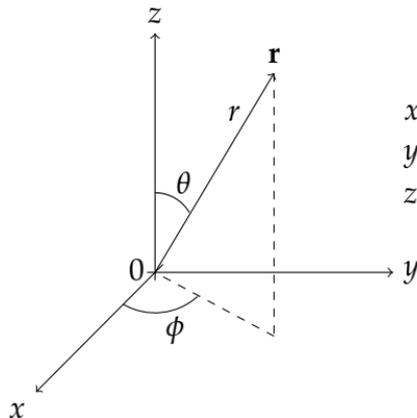
- 1 Extensão para três dimensões
  - Extensão para três dimensões
  - Operador momento em 3D
  - Operador energia cinética em 3D
  - A equação de Schrödinger em 3D
  - Normalização da função de onda
  - Produto interno e valores esperados
  - Solução separável

- 2 Potenciais radiais
  - Potenciais radiais
  - Separação de variáveis na ESIT
  - A equação angular
  - Harmônicos esféricos
  - A equação radial

## Potenciais radiais

- Frequentemente, o potencial depende apenas da distância  $r = |\mathbf{r}| = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$ , e não da direção, ou seja,  $V(\mathbf{r}) = V(r)$
- Nesses casos, é preferível trabalhar em **coordenadas esféricas**,  $\mathbf{r} = (r, \theta, \phi)$ , em que o laplaciano é dado por

$$\nabla^2 = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \left( \frac{\partial^2}{\partial \phi^2} \right)$$



$$\begin{aligned}x &= r \sin \theta \cos \phi \\y &= r \sin \theta \sin \phi \\z &= r \cos \theta\end{aligned}$$

- $\Rightarrow$  a ESIT em coordenadas esféricas é

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

# Separação de variáveis na ESIT

em coordenadas esféricas para potencial radial

- Vamos buscar uma solução para a ESIT em coordenadas esféricas quando  $V = V(r)$  em forma separável:

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

- Inserindo isso na ESIT:

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

que reescrevemos como

$$\frac{1}{R} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] = -\frac{1}{Y} \left[ \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \left( \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right) \right]$$

- Veja que o termo do lado esquerdo só depende de  $r$ , ao passo que o outro termo depende de  $\theta$  e  $\phi$ , mas não de  $r$
- Para que isso seja sempre verdade, eles devem ser constantes e iguais entre si:

$$\boxed{\frac{1}{R} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] = \lambda}$$

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

sendo  $\lambda$ , por enquanto, qualquer constante complexa. Mais adiante, veremos que  $\lambda$  é um inteiro dado por  $\lambda = l(l+1)$ , com  $l$  um número inteiro não-negativo.

## A equação angular

- Repare que a **equação angular**

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

é a **mesma para qualquer potencial radial**  $V(r)$ , por isso é tão importante!

- Vamos reescrevê-la como

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

e tentar novamente uma separação de variáveis:

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

- Com isso:

$$\sin \theta \Phi \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) + \Theta \frac{d^2 \Phi}{d\phi^2} = -\lambda \Theta \Phi \sin^2 \theta$$

ou, simplificando e separando:

$$\frac{1}{\Theta} \sin \theta \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) + \lambda \sin^2 \theta = -\frac{1}{\Phi} \frac{d^2 \Phi}{d\phi^2}$$

# A equação angular

dependência em  $\phi$

- Aconteceu de novo: na equação anterior, cada lado do sinal de igual depende de uma variável independente. Portanto, eles são constantes e iguais entre si:

$$\frac{1}{\Theta} \sin \theta \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) + \lambda \sin^2 \theta = \mu$$

$$-\frac{1}{\Phi} \frac{d^2\Phi}{d\phi^2} = \mu$$

sendo  $\mu$  qualquer constante complexa.

- Vamos resolver a equação para  $\Phi(\phi)$ . Se fizermos  $\mu = m^2$ , verifique que a função

$$\Phi(\phi) = e^{im\phi}$$

satisfaz a segunda das equações diferenciais acima. Veja que  $m$ , assim como  $\mu$ , por enquanto pode ser qualquer número complexo. Essa (a menos de uma constante multiplicativa) é a solução geral para  $\Phi(\phi)$

- No entanto,  $\phi$  se restringe aos valores  $0 \leq \phi \leq 2\pi$  e os extremos representam o mesmo ponto no espaço, o que significa que temos uma condição de contorno na forma

$$\Phi(0) = \Phi(2\pi)$$

ou seja  $m$  é um número inteiro:

$$m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$$

- **Cuidado!!!** esse  $m$  é diferente da massa  $m$  (dificilmente haverá oportunidade para confusão).

## Demonstração: $m$ é inteiro

- Sendo  $\Phi(\phi) = e^{im\theta}$  e considerando a condição  $\Phi(0) = \Phi(2\pi)$ , temos:

$$\Phi(0) = 1$$

e

$$\Phi(2\pi) = e^{i2\pi m}$$

e portanto

$$e^{i2\pi m} = 1$$

- No entanto, considere a identidade de Euler,  $e^{ix} = \cos x + i \sen x$ , e faça  $x = 2\pi q$ , sendo  $q$  qualquer número inteiro. Isso fornece

$$e^{i2\pi q} = \cos(2\pi q) + i \sen(2\pi q)$$

Mas, se  $q$  é um inteiro,

$$\cos(2\pi q) = 1, \quad \sen(2\pi q) = 0 \quad \Rightarrow \quad e^{i2\pi q} = 1$$

o que nos leva a concluir que  $m$ , assim como  $q$ , é um número inteiro.

□

# A equação angular

dependência em  $\theta$

- Usando  $\mu = m^2$  (com  $m$  inteiro), reescrevemos a equação para  $\Theta(\theta)$  como

$$\frac{1}{\Theta} \sin \theta \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right) + \lambda \sin^2 \theta = m^2$$

- Resolver essa equação não é nada simples!

(*fast forward...* Não vamos deduzir a solução — vamos deixar pra fazer isso com a parte radial!)

- A solução é

$$\Theta(\theta) = P_l^m(\cos \theta)$$

em que  $l$  é um inteiro não-negativo tal que  $\lambda = l(l+1)$  e  $P_l^m(x)$  é a **função associada de Legendre**, definida por

$$P_l^m(x) = (1-x^2)^{|m|/2} \left( \frac{d}{dx} \right)^{|m|} P_l(x)$$

sendo  $P_l(x)$  o  $l$ -ésimo **polinômio de Legendre**, dado pela **fórmula de Rodrigues**:

$$P_l(x) = \frac{1}{2^l l!} \left( \frac{d}{dx} \right)^l (x^2 - 1)^l$$

- vamos calcular explicitamente alguns exemplos

→

# Polinômios de Legendre $P_l(x)$

- Polinômios de Legendre:

$$P_l(x) = \frac{1}{2^l l!} \left( \frac{d}{dx} \right)^l (x^2 - 1)^l$$

$$P_0(x) = \frac{1}{2^0 0!} = 1$$

$$P_1(x) = \frac{1}{2^1 1!} \left( \frac{d}{dx} \right) (x^2 - 1) = x$$

$$P_2(x) = \frac{1}{2^2 2!} \left( \frac{d}{dx} \right)^2 (x^2 - 1)^2 = \frac{3x^2 - 1}{2}$$

$$P_3(x) = \frac{1}{2^3 3!} \left( \frac{d}{dx} \right)^3 (x^2 - 1)^3 = \frac{5x^3 - 3x}{2}$$

$$P_4(x) = \frac{1}{2^4 4!} \left( \frac{d}{dx} \right)^4 (x^2 - 1)^4 = \frac{35x^4 - 30x^2 + 3}{8}$$

- $P_l(x)$  é um polinômio de grau  $l$
- $l$  deve ser um inteiro não-negativo para fazer sentido:

$$l = 0, 1, 2, \dots$$

- $P_l(x)$  é uma função **par (ímpar)** se  $l$  é **par (ímpar)**

# A função associada de Legendre $P_l^m(x)$

- Funções associadas de Legendre:

$$P_l^m(x) = (1-x^2)^{|m|/2} \left( \frac{d}{dx} \right)^{|m|} P_l(x)$$

$$P_0^0(x) = 1$$

$$P_1^0(x) = x$$

$$P_1^1(x) = \sqrt{1-x^2}$$

$$P_2^0(x) = \frac{3x^2-1}{2}$$

$$P_2^1(x) = 3x\sqrt{1-x^2}$$

$$P_2^2(x) = 3(1-x^2)$$

- $m$  precisa ser inteiro
- $P_l^m(x) = P_l^{-m}(x)$
- se  $|m| > l \Rightarrow P_l^m = 0$  (que não faz sentido físico)
- $\Rightarrow$  para um dado  $l$ , existem  $2l + 1$  possíveis  $m$ :

$$m = -l, -l+1, \dots, -1, 0, 1, \dots, l-1, l$$

## A função $\Theta(\theta) = P_l^m(\cos \theta)$

- Estamos realmente interessados na função  $\Theta(\theta) = P_l^m(\cos \theta)$
- Repare que, se  $x = \cos \theta \Rightarrow \sqrt{1 - x^2} = \sin \theta$ ,
- $\Rightarrow P_l^m(\cos \theta)$  é sempre um polinômio em  $\cos \theta$ , multiplicado por  $\sin \theta$  se  $|m|$  é ímpar

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

## Normalização da função de onda

- A normalização da função de onda  $\Psi(\mathbf{r}, t)$  exige que

$$\langle \psi | \psi \rangle = \int |\psi(\mathbf{r})|^2 d\mathbf{r} = 1$$

- Mas nossa solução separável é

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

e portanto

$$\langle \psi | \psi \rangle = \iiint |R(r) Y(\theta, \phi)|^2 d\mathbf{r} = 1$$

- Mas o **elemento de volume** em coordenadas esféricas é

$$d\mathbf{r} = r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi$$

$$\Rightarrow \langle \psi | \psi \rangle = \iiint |R(r) Y(\theta, \phi)|^2 r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi = \int |R(r)|^2 r^2 dr \iint |Y(\theta, \phi)|^2 \sin \theta d\theta d\phi = 1$$

- É mais conveniente normalizar  $R$  e  $Y$  separadamente:

$$\boxed{\int_0^\infty |R(r)|^2 r^2 dr = 1}$$

$$\boxed{\int_0^{2\pi} \int_0^\pi |Y(\theta, \phi)|^2 \sin \theta d\theta d\phi = 1}$$

# Harmônicos esféricos

- As funções  $Y(\theta, \phi)$  normalizadas de acordo com a equação

$$\int_0^{2\pi} \int_0^\pi |Y(\theta, \phi)|^2 \sin \theta d\theta d\phi = 1$$

são chamadas de **harmônicos esféricos**

- Já vimos que eles estão indexados por dois **números quânticos**:  $Y_l^m$ 
  - $l$ : **número quântico azimutal**  $l = 0, 1, 2, \dots$
  - $m$ : **número quântico magnético**  $m = -l, \dots, -1, 0, 1, \dots, l$
- Usando as expressões obtidas  $\Theta(\theta)$  e  $\Phi(\phi)$ :

$$Y_l^m(\theta, \phi) = \Theta(\theta)\Phi(\phi) = AP_l^m(\cos \theta)e^{im\phi}$$

sendo  $A$  a constante de normalização, encontrada calculando a integral acima.

- Fica como exercício (boa sorte...) demonstrar que, normalizando, obtemos

$$Y_l^m(\theta, \phi) = \epsilon \sqrt{\frac{(2l+1)}{4\pi} \frac{(l-|m|)!}{(l+|m|)!}} e^{im\phi} P_l^m(\cos \theta)$$

sendo

$$\epsilon = \begin{cases} (-1)^m, & m > 0 \\ 1, & m \leq 0 \end{cases}$$

## Exercícios

8. Monte  $Y_0^0$  e  $Y_2^1$  a partir das equações vistas. Certifique-se de que estejam normalizados e são ortogonais entre si, por integração direta.

9. Mostre que

$$\Theta(\theta) = A \ln \left( \operatorname{tg} \frac{\theta}{2} \right)$$

satisfaz a equação diferencial para  $\Theta$  com  $l = m = 0$ . Essa solução, no entanto, é inaceitável fisicamente. Por quê?

10. Use a fórmula de Rodrigues para demonstrar a condição de ortogonalidade dos polinômios de Legendre:

$$\int_{-1}^1 P_l(x) P_{l'}(x) dx = \frac{2\delta_{ll'}}{2l + 1}$$

## A equação radial

- Voltemos agora à parte radial da função de onda separável: vimos que

$$\frac{1}{R} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] = \lambda$$

- Já vimos que  $\lambda = l(l + 1)$ , sendo  $l$  um inteiro não-negativo
- Vamos então reescrever a equação radial como

$$\frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] R = l(l + 1)R$$

- Para simplificar, vamos fazer a seguinte mudança de variáveis de  $R$  para  $u$  tal que

$$\boxed{R(r) = \frac{u(r)}{r}}$$

- Com isso,

$$\frac{dR}{dr} = \frac{r(du/dr) - u}{r^2}$$
$$\frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) = \frac{du}{dr} + r \frac{d^2u}{dr^2} - \frac{du}{dr} = r \frac{d^2u}{dr^2}$$

→

## A equação radial

- Fazendo as substituições necessárias:

$$r \frac{d^2 u}{dr^2} - \frac{2mr^2}{\hbar^2} [V(r) - E] \frac{u}{r} = l(l+1) \frac{u}{r}$$

que pode ser rearranjada de forma muito sugestiva:

$$\boxed{-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 u}{dr^2} + \left[ V(r) + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{l(l+1)}{r^2} \right] u(r) = Eu(r)}$$

- Essa equação é **idêntica na forma** à equação de Schrödinger unidimensional (ESIT),

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

com uma **energia potencial efetiva**

$$V_{ef}(r) = V(r) + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{l(l+1)}{r^2}$$

- O termo extra adicionado ao potencial  $V(r)$  é chamado de **termo centrífugo**, pois tende a jogar a partícula para longe da origem (assim como faria seu análogo clássico)
  - ▶ veja que, se  $l = 0$ , as equações 1D e 3D ficam realmente idênticas

# Normalização da função radial

- A condição de normalização de  $R(r)$  é

$$\int_0^{\infty} |R(r)|^2 r^2 dr = 1$$

- usando a nova variável  $u(r)$ , definida por

$$R(r) = \frac{u(r)}{r}$$

a condição de normalização fica um pouco mais simples:

$$\int_0^{\infty} |u(r)|^2 dr = 1$$

## Aplicação a problemas concretos

- Precisamos resolver a equação

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 u}{dr^2} + \left[ V(r) + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{l(l+1)}{r^2} \right] u(r) = Eu(r)$$

- Mas não podemos ir mais longe sem definir um potencial  $V(r)$  específico

# Aplicação a problemas concretos

- Precisamos resolver a equação

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 u}{dr^2} + \left[ V(r) + \frac{\hbar^2}{2m} \frac{l(l+1)}{r^2} \right] u(r) = Eu(r)$$

- Mas não podemos ir mais longe sem definir um potencial  $V(r)$  específico

Próxima aula: **átomo de hidrogênio**