Universidade Federal Fluminense



Instituto de Ciências Exatas

Método de Numerov para o Oscilador Harmônico Quântico

 $\begin{array}{c} Aluno: \\ \text{Davidson de Faria} \end{array}$

 $\begin{array}{c} \textit{Professor:} \\ \textbf{Rodrigo G. Amorim} \end{array}$

16 de julho de 2018

SUMÁRIO SUMÁRIO

Sumário

1	Introdução e Objetivo	3
2	Metodologia2.1 Potencial Harmônico Unidimensional2.2 Hamiltoniano do Oscilador Harmônico2.3 Discussão	4
3	Método de Numerov	12
4	Implementação Numérica 4.1 Critério de Matching	13 18
5	Resultados e Discussão	19
6	Conclusão	22

Lista de Figuras

1	Potencial harmônico	4
2	O potencial, as funções de onda e os limites clássicos de cada estado.	7
3	Estado Fundamental: $n = 0. \dots \dots \dots \dots \dots$	9
4	Estado Excitado: $n = 1$	9
5	Estado Excitado: $n = 2$	10
6	Estado Excitado: $n = 3$	10
7	Estado Excitado: $n = 41$	11
8	Estado Excitado: $n = 42$	11
9		19
10		20
11	Estado Excitado: $n = 2$	20
12	Estado Excitado: $n = 3$	20
13	Estado Excitado: $n = 41$	21
14	Estado Excitado: $n = 42$	21
Lista	de Tabelas	
1	Os primeiros polinômios de Hermite e Autofunções	7
2	Níveis de energia do oscilador harmônico	19
3	Limites clássicos	22

Resumo

Neste trabalho, será apresentado o método de Numerov que visa solucionar equações diferenciais de segunda ordem. O método será desenvolvido e aplicado ao oscilador harmônico para comparar os resultados obtidos numericamente com as soluções analíticas já conhecidas em mecânica quântica.

1 Introdução e Objetivo

O oscilador harmônico é um problema canônico da física já solucionado de diversas formas e, portanto, seus resultados são bem consolidados. Seu movimento é descrito por uma equação diferencial de segunda ordem e o potencial deve ter um mínimo para que haja um equilíbrio estável. Em mecânica quântica, a energia de um oscilador harmônico é quantizada e a equação de Schrödinger prevê que, devido ao princípio da incerteza, há um valor mínimo. Dessa forma, é demonstrado que as oscilações ocorrem somente quando os valores de energia superam os de potencial e caso contrário, o movimento tende à evanescer.

Este trabalho abordará a solução analítica do oscilador harmônico, onde será feito substituições na equação de Schrödinger para obter a equação diferencial de Hermite, de forma que possível aplicar o método de série de potências. A solução encontrada é dependente do polinômio de Hermite $H_n(x) = (-1)^n e^{\left(\frac{x^2}{2}\right)} \frac{d^n}{dx^n} e^{\frac{-x^2}{2}}$, e a energia apresenta valores discretos $E_n = (n+0.5)\hbar\omega$. Também abordará o método de Numerov, demonstrando sua fórmula e a implementação para a solução numérica da equação de Schrödinger.

O objetivo deste trabalho é apresentar o método de Numerov para a solução de equações diferenciais e verificar sua eficiência na aplicação ao oscilador harmônico comparando com os resultados teóricos.

2 Metodologia

O oscilador harmônico simples tem grande importância na física pela sua capacidade de descrever qualquer sistema que apresente oscilações em torno de um equilíbrio, como um sistema massa-mola, pêndulo, vibrações em moléculas diatônicas, vibrações do núcleo de um cristal ou o movimento de múons. Neste capítulo, o oscilador harmônico quântico será desenvolvido analiticamente e será apresentado o potencial para o oscilador anarmônico.

2.1 Potencial Harmônico Unidimensional

Para apresentar oscilações, uma partícula necessita de um potencial que tenha um ponto mínimo. A forma mais simples de um potencial sobre uma partícula de massa m, e que se mova em uma dimensão (x) pode se escrita como

$$V(x) = \frac{1}{2}kx^2,\tag{1}$$

onde k é a constante da força real e positiva. Desse modo, a partícula é atraída por uma força restauradora, $F_x=-kx$, para o equilíbrio (x=0) e oscila com frequência angular

$$\omega = \sqrt{\frac{k}{m}}. (2)$$

Na figura (1), a forma do potencial da equação (1) é apresentada.

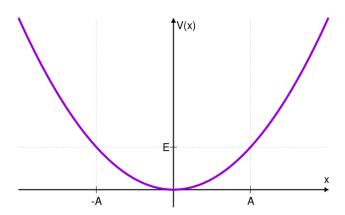


Figura 1: Potencial harmônico

2.2 Hamiltoniano do Oscilador Harmônico

A segunda lei de Newton mostra que o movimento de uma partícula é regido por $\vec{F} = m\vec{a}$, portanto, a equação de movimento de uma partícula com

potencial V(x) descrito pela equação (1) é

$$m\frac{d^2x}{dt^2} = -kx, (3)$$

e tem solução $x = A\cos(\omega t - \varphi)$, onde A é a amplitude do movimento, ω a frequência angular e φ a fase, que são determinados por condições iniciais.

A energia total pode ser escrita como a soma das energias cinética, $T=\frac{1}{2}m\left(\frac{dx}{dt}\right)^2$, e potencial, $V=\frac{1}{2}kx^2$, logo

$$E = T + V = \frac{1}{2}m\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \frac{1}{2}kx^2. \tag{4}$$

Em um sistema conservativo a energia independe do tempo, pois a substituição da solução da equação de movimento resulta em $E={}^1\!/{}_2m\omega^2A^2$. Logo, o Hamiltoniano clássico é a energia total,

$$\mathcal{H} = \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2}m\omega^2 x^2,\tag{5}$$

onde $p = m^{dx}/_{dt}$ e $\omega = \sqrt{k/_m}$.

A partir da energia total, é possível determinar a probabilidade de encontrar uma partícula em um ponto x. O valor máximo em que x pode receber ocorre quando a energia cinética é mínima e a potencial máxima. Assim, da equação (4), é obtido que

$$E = \frac{1}{2}m\omega^2 x_{max}^2 \Rightarrow x_{max} = \sqrt{\frac{2E}{m\omega^2}}.$$
 (6)

A densidade de probabilidade, $\rho(x)dx$, de encontrar a partícula entre x e x+dx é

$$\rho(x)dx = \frac{dt}{T},\tag{7}$$

onde $dt=|^{dx}/_{\dot{x}}|$ é a variação temporal e $T=^{\pi}/_{\omega}$ é o período de oscilação. Como $\dot{x}=\pm\omega\sqrt{x_{max}^2-x^2}$, então a densidade de probabilidade clássica é

$$\rho(x)dx = \frac{dx}{\pi\sqrt{x_{max}^2 - x^2}}, \quad \text{se } |x| < x_{max};$$

$$\rho(x)dx = 0, \quad \text{se } |x| > x_{max}.$$
(8)

Em mecânica quântica, o oscilador harmônico é descrito pela equação de Schrödinger

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\psi(x) + V(x)\psi(x) = E\psi(x), \tag{9}$$

¹Resolvendo a equação (4) para \dot{x} substituindo x_{max} .

cujo potencial, V(x), é dado pela equação (1).

Substituindo o potencial (1) e a frequência angular (2), a equação pode ser reescrita como

 $\frac{d^2\psi}{dx^2} + \left[\frac{2mE}{\hbar^2} - \left(\frac{m\omega}{\hbar}\right)^2 x^2\right]\psi = 0.$ (10)

Introduzindo uma de variável de modo que a nova variável fique adimensional $u = \sqrt{m\omega/\hbar}x$, as derivadas de $\psi(x)$ se tornam

$$\frac{d\psi}{dx} = \sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} \frac{d\psi}{du}, \qquad (11) \qquad \frac{d^2\psi}{dx^2} = \frac{m\omega}{\hbar} \frac{d^2\psi}{du^2}, \qquad (12)$$

portanto, a equação (10) fica

$$\frac{d^2\psi}{du^2} + \left[\frac{2E}{\hbar\omega} - u^2\right]\psi = 0. \tag{13}$$

Para resolver essa equação e encontrar os possíveis valores da energia, a solução e sua primeira derivada devem ser unívocas, contínuas e finitas para $u \to \infty$ e $u \to -\infty$. Portanto, para esses valores, qualquer valor de energia se torna desprezível se comparado com u^2 , e a equação se torna

$$\frac{d^2\psi}{du^2} = u^2\psi,\tag{14}$$

com solução $\psi(u) = Ae^{-u^2/2} + Be^{u^2/2}$.

Na condição de $|u| \to \infty$, o termo $Be^{u^2/2}$ diverge contradizendo a condição de que $\psi(u)$ seja finita. Assim, considerando a constante B=0, as autofunções para u grande devem ser

$$\psi(u) = Ae^{-u^2/2}. (15)$$

Dessa forma, a solução se torna fisicamente aceitável e tem forma assintótica. Porém, a equação de Schrödinger (13) não pode ser diretamente resolvida pelo método de séries de potências. Portanto, é necessário escrever a solução acima introduzindo uma função H(u), que varie pouco em relação à $e^{-u^2/2}$ e que satisfaça todas as condições de $\psi(u)$, assim a função de onda pode ser escrita como

$$\psi(u) = AH(u)e^{-u^2/2}. (16)$$

O desenvolvimento do método de série de potências propõem que a solução para H(u) seja o polinômio de Hermite, de forma que a solução da equação de Schrödinger seja

$$\psi(u) = AH(u)e^{u^2/2} = \sum_{n=0}^{\infty} \psi_n(u), \tag{17}$$

onde as autofunções $\psi_n(u)$ correspondem à

$$\psi_n = A_n H_n(u) e^{u^2/2},\tag{18}$$

Tabela 1. Os primeiros polinolinos de Herinite e Autorunções					
Ordem n	Polinômios de Hermite $H_n(u)$	Autofunções $\psi_n(u)$			
0	$H_0 = 1$	$\psi_0(u) = A_0 e^{u^2/2}$			
1	$H_1 = 2u$	$\psi_1(u) = A_1 2u e^{u^2/2}$			
2	$H_2 = 4u^2 - 2$	$\psi_2(u) = A_2(4u^2 - 2)e^{u^2/2}$			
3	$H_3 = 8u^3 - 12u$	$\psi_3(u) = A_3(8u^3 - 12u)e^{u^2/2}$			

Tabela 1: Os primeiros polinômios de Hermite e Autofunções

e as constantes A_n são determinadas pela normalização da função. Na tabela (1), encontra-se os polinômios de Hermite para os quatro primeiros estados de energia.

A paridade das autofunções depende diretamente de n, pois, se n é par, $H_n(-u) = H_n(u)$ é par e se n é impar, $H_n(-u) = -H_n(u)$ é impar. Como $e^{u^2/2}$ é par, então $\psi_n(u)$ tem a mesma paridade de $H_n(u)$. Isso é uma consequência da simetria do potencial, onde V(-x) = V(x).

2.3 Discussão

A seção anterior mostrou a desenvolvimento da equação de Schrödinger para um potencial harmônico até encontrar suas autofunções e mostrar que a energia é discretizada, como mostra a figura (2).

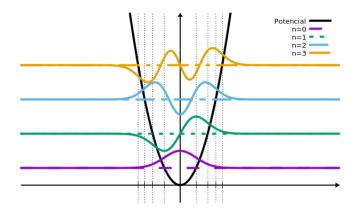


Figura 2: O potencial, as funções de onda e os limites clássicos de cada estado.

Classicamente, o estado mais baixo de energia está associado ao repouso da partícula, ou seja, potencial é zero. Porém, quanticamente, a energia só pode assumir valores discretos e dependentes de n, como mostra a equação

$$E_n = \left(n + \frac{1}{2}\right)\hbar\omega, \qquad n = 0, 1, 2, \cdots.$$
 (19)

Consequentemente, o estado fundamental tem uma energia mínima, $E_0 = 0.5\hbar\omega$, devido ao princípio da incerteza de Heisenberg, que diz que o produto entre as incertezas da posição e do momento linear é sempre maior do que $\hbar/2$. Como a energia é quantizada pela equação (19), então seus níveis são equidistantes, desde que,

$$E_{n+1} - E_n = \Delta E = \hbar \omega. \tag{20}$$

Um efeito quântico, é a possibilidade de encontrar partículas mesmo em regiões em que V(x) > E, enquanto que classicamente, esse efeito não existe. A densidade de probabilidade, P(x)dx, que pode ser obtida a partir do quadrado da função de onda,

$$P(x)dx = |\psi(x)|^2 dx. \tag{21}$$

Conforme n aumenta, a região classicamente aceita também aumenta. Isso é uma consequência direta da equação (8), em que fazendo a substituição de x_{max} com a energia discreta, é possível obter

$$\rho(x)dx = \frac{dx}{\pi\sqrt{2(n+1/2)-x^2}}.$$
(22)

Resolvendo o termo dentro da raiz, é possível encontrar os valores que x pode assumir,

$$-\sqrt{2n+1} < x < \sqrt{2n+1}. (23)$$

As figuras (3) até (8) mostram o comportamento das funções de onda e densidade de probabilidades para cada estado n e foram obtidas a partir das autofunções (18), utilizando os polinômios de Hermite da tabela (1). As funções de onda e as densidades de probabilidade estão normalizadas de acordo com o maior valor, portanto, os picos estarão sempre em 1.

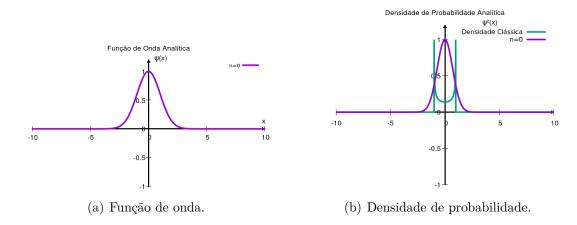


Figura 3: Estado Fundamental: n = 0.

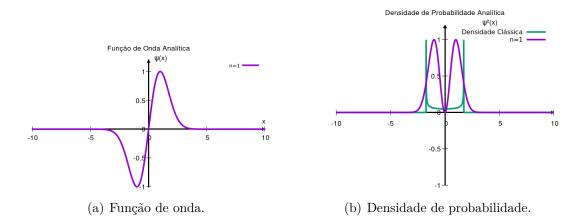


Figura 4: Estado Excitado: n = 1.

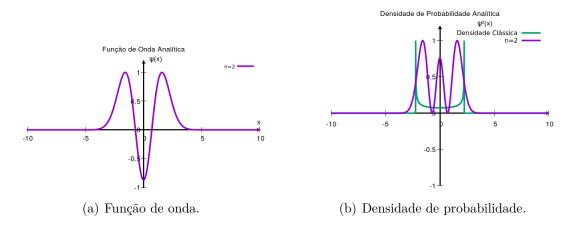


Figura 5: Estado Excitado: n=2.

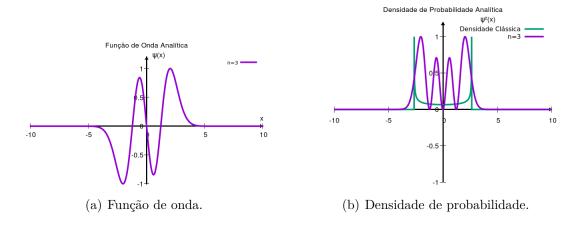


Figura 6: Estado Excitado: n = 3.

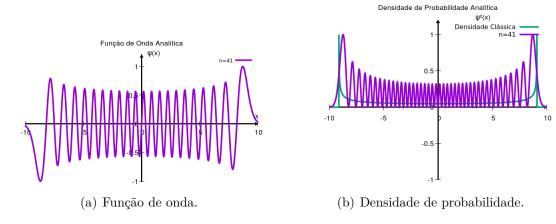


Figura 7: Estado Excitado: n = 41.

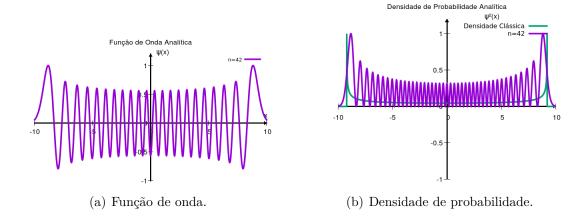


Figura 8: Estado Excitado: n = 42.

3 Método de Numerov

Em física, equações diferenciais aparecem frequentemente para descrever os fenômenos matematicamente. O método de Numerov aproxima uma solução integrando essas equações. De forma geral, uma equação diferencial pode ser escrita como

$$\frac{d^2y(x)}{dx^2} = s(x) - g(x)y(x). {24}$$

Expandindo a equação diferencial em série de Taylor em torno de $x + \Delta x$

$$y(x + \Delta x) = y(x) + \Delta x \frac{dy(x)}{dx} + \frac{(\Delta x)^2}{2} \frac{d^2 y(x)}{dx^2} + \frac{(\Delta x)^3}{6} \frac{d^3 y(x)}{dx^3} + \frac{(\Delta x)^4}{24} \frac{d^4 y(x)}{dx^4} + O[(\Delta x)^5],$$
(25)

e em torno de $x - \Delta x$

$$y(x - \Delta x) = y(x) - \Delta x \frac{dy(x)}{dx} + \frac{(\Delta x)^2}{2} \frac{d^2 y(x)}{dx^2} - \frac{(\Delta x)^3}{6} \frac{d^3 y(x)}{dx^3} + \frac{(\Delta x)^4}{24} \frac{d^4 y(x)}{dx^4} + O[(\Delta x)^5],$$
(26)

e somando (25) e (26), as derivadas de termo ímpar se cancelam,

$$y(x+\Delta x)+y(x-\Delta x) = 2y(x)+(\Delta x)^2 \frac{d^2y(x)}{dx^2} + \frac{(\Delta x)^4}{24} \frac{d^4y(x)}{dx^4} + O[(\Delta x)^6].$$
 (27)

Escrevendo a equação geral (24) na forma

$$z(x) = \frac{d^2y(x)}{dx^2} = s(x) - g(x)y(x), \tag{28}$$

e somando as expansões de z(x) em série de Taylor em torno de $x+\Delta x$ e $x-\Delta x,$

$$z(x + \Delta x) + z(x - \Delta x) = 2z(x) + (\Delta x)^{2} \frac{d^{2}z(x)}{dx^{2}} + O[(\Delta x)^{4}].$$
 (29)

é possível obter uma equação para a quarta derivada de y(x)

$$\frac{d^4y(x)}{dx^4} = \frac{d^2z(x)}{dx^2} = \frac{z(x + \Delta x) + z(x - \Delta x) - 2z(x)}{(\Delta x)^2} + O[(\Delta x)^2], \quad (30)$$

onde, substituindo $z(x) = \frac{d^2y(x)}{dx^2} = s(x) - g(x)y(x)$,

$$\frac{d^4y(x)}{dx^4} = \frac{s(x + \Delta x) - g(x + \Delta x)y(x + \Delta x)}{(\Delta x)^2} + \frac{s(x - \Delta x) - g(x - \Delta x)y(x - \Delta x)}{(\Delta x)^2} + \frac{2[s(x) - g(x)y(x)]}{(\Delta x)^2} + O[(\Delta x)^2].$$
(31)

Assim, a resolvendo para $y(x + \Delta x)$,

$$y(x + \Delta x) = 2y(x) - y(x - \Delta x) + (\Delta x)^{2}[s(x) - g(x)y(x)] + \frac{(\Delta x)^{2}}{12}\{s(x + \Delta x) - g(x + \Delta x)y(x + \Delta x) + s(x - \Delta x) - g(x + \Delta x)y(x + \Delta x) - 2[s(x) - g(x)y(x)]\},$$
(32)

e o agrupamento dos termos de y produz a fórmula de Numerov para resolução de equações diferenciais,

$$y(x + \Delta x) \left[1 + \frac{(\Delta x)^2}{12} g(x + \Delta x) \right] = 2y(x) \left[1 - \frac{5(\Delta x)^2}{12} g(x) \right]$$
$$-y(x - \Delta x) \left[1 + \frac{(\Delta x)^2}{12} g(x + \Delta x) \right] + \frac{(\Delta x)^2}{12} [s(x + \Delta x) + 10s(x) + s(x - \Delta x)] + O[(\Delta x)^6].$$
(33)

4 Implementação Numérica

A equação de Schrödinger independente do tempo (9) de um oscilador harmônico quântico simples é um exemplo de equação diferencial de segunda ordem. Comparando-a com a equação geral (24), é possível perceber que s(x) = 0, $g(x) = \frac{2m}{\hbar^2} [E - V(x)]$ e $y(x) = \psi(x)$. Portando, a fórmula de Numerov (33) para a equação de Schrödinger se reduz a:

$$\psi(x + \Delta x) = \frac{(12 - 10f(x))\psi(x) - f(x - \Delta x)\psi(x - \Delta x)}{f(x + \Delta x)}$$
(34)

onde
$$f(x) = 1 + \frac{(\Delta x)^2}{12}g(x)$$
.

Para tratar o problema numericamente, a equação (34) precisa ser discretizada de forma que para cada ponto espacial, x, este será equivalente à um ponto x_i de uma rede discreta. Consequentemente, a solução pode ser reescrita como

$$\psi_{i+1} = \frac{(12 - 10f_i)\psi_i - f_{i-1}\psi_{i-1}}{f_{i+1}} \quad \text{e} \quad x = i\Delta x.$$
 (35)

Dessa forma, é possível calcular a solução em todos os pontos do espaço levando em consideração dois pontos anteriores.

O algoritmo abaixo mostra o esquema da construção do método de Numerov:

Inicialização:

```
Constantes e parâmetros: estado n, variação de
 2
         posição dx;
 3
     Vetores: posição x_i, potencial V_i;
     Energia;
 4
   Laço de convergência:
 5
     Cálculo de f_i e definição do ponto de convergência, pc;
 6
 7
     Inicialização de y_i de acordo com paridade;
     Cálculo de y_i de i = [0, pc] (esquerda para direita);
 8
     Recalcula energias;
 9
     Critério de matching:
10
        Cálculo de y_i de i = [i_{max}, pc] (direita para esquerda);
11
        Verifica descontinuidade em y_{pc};
12
        Recalcula energias;
13
   Termina laço se convergência foi atingida;
14
   Cálculo das probabilidades;
   Imprime resultados.
16
```

A inicialização do código foi feita com a posição máxima, x_f , e o tamanho da rede tam de forma que a variação da posição seja $dx = x_d/tam$, além o estado, n, do oscilador. A constante de Planck² \hbar e a massa m utilizadas na equação de Schrödinger são consideradas unitárias. Como boa prática de programação, vetores de posição e potencial foram criados para que sejam calculados somente uma vez, reduzindo custo computacional.

O método de Numerov exige que a energia seja inicializada e seja, posteriormente, recalculada até que o critério de convergência seja atingido. Tal energia é inicializada pela média da energia mais alta e a mais baixa.

```
dx = xf/tam; //cálculo da variação espacial
1
   for (i = 0; i < tam; i++) {
2
3
     xn[i] = (double)i*dx;
                                //cálculo da posição
     V[i] = 0.5*xn[i]*xn[i]; //cálculo do potencial
4
5
   eup = V[tam - 1]; //Energia inicializada no máximo de
6
      Potencial
7
   edn = eup;
   for (i = 0; i < tam; i++) {
8
     if (eup < V[i])
9
10
       eup = V[i];
                    //Recalcula energia mais alta (se
          houver)
11
     if (edn > V[i])
```

²Constante reduzida de Planck $\hbar = \frac{h}{2\pi}$

Dentro do laço de convergência, a fórmula de Numerov é recalculada até que haja concordância entre o número de nós encontrados e o estado de energia, além de que a diferença entre as energias alta e baixa sejam menor que um certo erro. Para tal, é definido que o ponto de convergência pc será no limite clássico do oscilador que ocorre quando E = V(x).

Devido à simetria da função de onda, a fórmula de Numerov é calculada para $x \geq 0$, sendo apenas replicada para x < 0. Consequentemente, sua inicialização depende da paridade de n, sendo $\psi_0 = 1$ e $\psi_1 = \frac{(12-10f_0)\psi_0}{2f_1}$ se n for par e $\psi_0 = 0$ e $\psi_1 = dx$ se n for impar.

```
do{
1
2
     pc = -1;
                  //Inicializa o ponto de convergência
     for (i = 0; i < tam; i++) {
3
       fn[i] = -2.0*(Energia - V[i])*dx*dx/12.0;
4
          //Inicialização de g(x)*dx^2/12
       if (fn[i] == 0.)
5
6
         fn[i] = 1e-20;
                             //Colocando valor diferente de
             zero para que não ocorra divisão por zero.
       if (fn[i] != sinal(fn[i], fn[i + 1]))
7
          troca de sinal,
8
         pc = i;
                    //no cálculo de g(x) então está no
             limite clássico
9
     for (i = 0; i < tam; i++) {
10
11
       fn[i] = 1-fn[i];
                           //Cálculo de f(x)
12
       y[i] = 0;
13
     if (n % 2 == 0){
                       //Inicialização de \psi(x) a partir da
14
        paridade de n
15
       y[0] = 1.0;
       y[1] = 0.5*(12.0 - 10.0*fn[0])*y[0]/fn[1];
16
17
     } else {
18
       y[0] = 0.0;
       y[1] = dx;
19
20
     }
```

A integração de $\psi(x)$ de zero até o ponto de convergência é feito pela

equação (35) enquanto uma contagem de nós é realizada. Como a função de onda só é calculada para $x \ge 0$, o número de nós é duplicado dependendo da paridade de n. A energia é recalculada pelo método da bisseção.

```
//Conta a quantidade de nós que \psi(x) tem
1
     conta0 = 0;
2
     for (i = 1; i <=pc - 1; i++) { //Cálculo de \psi(x)
3
       y[i+1] = ((12.0 - 10.0*fn[i])*y[i] -
           fn[i-1]*y[i-1])/fn[i+1];
4
       if (y[i] != sinal(y[i], y[i + 1]))
                                                //Verifica
           zeros
5
          conta0++;
6
                    //Grava o valor de\psi(x)no ponto de
7
     ypc = y[pc];
        convergência
8
     if (n % 2 == 0)
9
          conta0 = 2*conta0;
10
     else
11
          conta0 = 2*conta0 + 1;
                          //Cálculo da Energia por Bisseção
12
     if (conta0 != n) {
13
       if (conta0 > n)
14
         eup = Energia;
15
       else
16
          edn = Energia;
17
       Energia = 0.5*(eup + edn);
18
     }
```

A partir do momento em que o número de nós se iguala ao estado de energia, a integração inversa de $\psi(x)$ é realizada do valor máximo da posição até o ponto de convergência, sendo necessário inicializar os dois últimos pontos devido à condição de que $\psi(x)=0$ quando $x\to\infty$. Os valores de $\psi(x)$ nessa integração são reescalonados para ficar de acordo com o valores anteriormente calculados. Com a função de onda integrada em todos os pontos, é necessário calcular a diferença das derivadas direita e esquerda no ponto de convergência para verificar se a função é contínua no ponto de convergência e recalcular a energia. O laço de convergência termina quando a diferença entre as energias alta e baixa é pequena.

```
if (conta0 == n){
    y[tam-1] = dx; //Inicialização do final da função
        de onda
    y[tam-2] = (12. - 10.*fn[tam-1])*y[tam-1]/fn[tam-2];
```

```
for (i = tam - 2; i >= pc + 1; i--) { //Cálculo
4
          inverso de\psi(x)
         y[i-1] = ((12. - 10.*fn[i])*y[i] -
5
             fn[i+1]*y[i+1])/fn[i-1];
6
7
       ypc = ypc/y[pc];
8
       for (i = pc; i < tam; i++) { //Reescalonamento de\psi(x)
9
         y[i] = y[i] * ypc;
10
       i = pc;
11
       djump = (y[i+1] + y[i-1] - (14 - 12)
12
          *fn[i])*y[i])/dx; //Diferença entre derivadas
       if (djump * y[i] > 0.0)
                                 //Cálculo da energia
13
14
         eup = Energia;
15
       else
16
         edn = Energia;
17
       Energia = 0.5*(eup + edn);
18
19
   }while(fabs(eup - edn) > 1e-6); //Fim do loop de
      convergência
```

Por fim, a função de onda é normalizada para 1 e replicada para $x \leq 0$ de acordo com a paridade de n.

```
1
   for(i=0; i<tam; i++){ //Normaliza de acordo com o pico</pre>
2
     if (fabs(y[i]) > fabs(maior))
       maior = y[i];
3
4
   for(i=0; i<tam; i++)</pre>
5
6
     y[i] = y[i]/maior;
                //Se n par, \psi(-x) = \psi(x)para x<0
7
   if(n%2==0){
     for (i = tam-1; i > 0; i--)
8
       printf("%d\t%lf\t%g\t%g\t%g\t%g\n", i, -xn[i],
9
           y[i], y[i]*y[i], Energia, V[i]);
               //Se n impar, \psi(-x) = -\psi(x) para x<0
10
   }else{
     for (i = tam-1; i > 0; i--
11
       printf("%d\t%g\t%g\t%g\t%g\n", i, -xn[i],
12
           -y[i], y[i]*y[i], Energia, V[i]);
13
14
   for (i = 0; i < tam; i++)
15
     printf("%d\t%g\t%g\t%g\t%g\n", i, xn[i], y[i],
        y[i]*y[i], Energia, V[i]);
```

4.1 Critério de Matching

O critério para que a solução da equação de Schrödinger seja fisicamente aceitável é que suas autofunções $\psi_n(x)$ e suas primeiras derivadas sejam continuas para todo x. Como as oscilações ocorrem somente dentro da região classicamente permitida e limitada por $[-x_{pc}, x_{pc}]$, onde $E_n \leq V(x)$, e a função de onda fora dessa região decai exponencialmente, então o ponto de convergência deve ser nessa inversão de comportamento.

Para obter esse matching, a função de onda deve ser integrada de x=0 até $x=x_{pc}$ e de $x=x_f^3$ até x_{pc} de tal forma que os lados direito e esquerdo tenham o mesmo valor em x_{pc} . Portanto, para garantir a continuidade da função, a diferença entre as derivadas direita, $\psi_n^D(x)$, e esquerda, $\psi_n^E(x)$, deve ser zero. Assim, a partir das expansões de Taylor (25) e (26), as derivadas são calculadas

$$y_{i}^{D} = \frac{-y_{i}^{D} + y_{i+1}^{D} - 0.5(\Delta x)^{2} y_{i}^{D}}{\Delta x} + O[(\Delta x)^{3}],$$

$$y_{i}^{E} = \frac{y_{i}^{E} - y_{i+1}^{E} + 0.5(\Delta x)^{2} y_{i}^{D}}{\Delta x} + O[(\Delta x)^{3}],$$
(36)

e, subtraindo-as, a descontinuidade é calculada

$$y_i^{D} - y_i^{E} = \frac{y_{i+1}^D + y_{i+1}^E - 2y_i + (\Delta x)^2 y_i^{E}}{\Delta x} + O[(\Delta)^3],$$
(37)

onde $y_i^D=y_i^E=y_i$. Novamente, fazendo a substituição da segunda derivada (??) e $f(x)=1+\frac{(\Delta x)^2}{12}g(x)$, a equação acima se torna

$$y_i^D - y_i^E = \frac{y_{i+1}^D + y_{i+1}^E - (14 - 12f_i)y_i}{\Delta x} + O[(\Delta)^2].$$
 (38)

Essa descontinuidade determina se o valor da energia está alto ou baixo demais. Isso se deve ao fato de que o ponto de convergência ocorre quando E = V(x), portanto, se E > V(x), então $y_i^D - y_i^E$ é positivo e a energia precisa ser ajustada com um valor menor e, se E < V(x), então $y_i^D - y_i^E$ é negativo e a energia precisa ser ajustada com um valor maior. Quando os valores mais alto e mais baixo da energia se aproximam, a diferença entre as derivadas tende a zero e, consequentemente, a função é contínua.

³Considerando que x_f é um ponto onde $\psi(x) = 0$

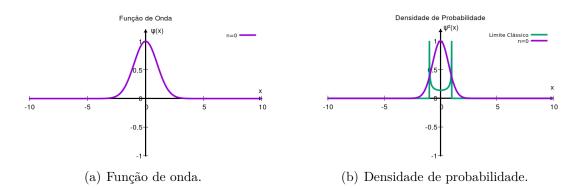


Figura 9: Estado Fundamental: n = 0.

5 Resultados e Discussão

O oscilador harmônico quântico unidimensional tem seus valores de energia calculados analítica e numericamente, em termos adimensionais, e comparados na tabela (2).

Tabela 2: Níveis de energia do oscilador harmônico

\overline{n}	E_n	Analítico	Numerov
0	E_0	0.5	0.500000
1	E_1	1.5	1.500000
2	E_2	2.5	2.500000
3	E_3	3.5	3.500000
41	E_{41}	41.5	41.502354
42	E_{42}	42.5	42.505426

As funções de onda para os diferentes estados de energia em uma simulação com valor máximo de $x_f = 10$ e discretização dx = 0.01, são apresentadas pelas figuras (9) até (14). Nelas, é possível perceber que quanto maior o n, maior é a área onde ocorre as oscilações, devido ao fato de que os limites clássicos são maiores conforme a energia sobre o sistema aumenta.

De modo geral, as funções de onda e das densidades de probabilidades calculadas pelo método de Numerov se comportam da mesma maneira das funções de onda analíticas, vistas nas figuras (3) até (8). Porém, nos estados excitados n=41 e n=42, o limite clássico está muito próximo do x_f e, portanto, foi truncada para zero em $x=x_f$. Para contornar esse problema, x_f deve ser pelo menos o dobro que x_{pc} .

Como esperado, os limites clássicos aumentaram para valores maiores de n. Na tabela (3), há uma comparação dos valores teóricos com os valores encontrados.

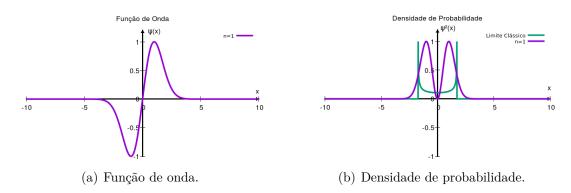


Figura 10: Estado Excitado: n = 1.

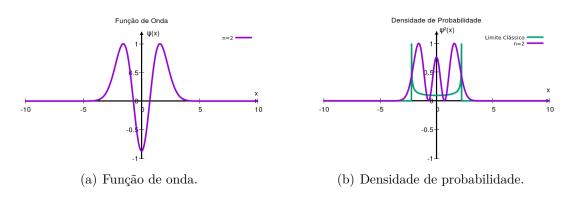


Figura 11: Estado Excitado: n = 2.

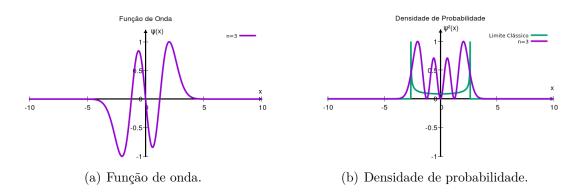


Figura 12: Estado Excitado: n = 3.

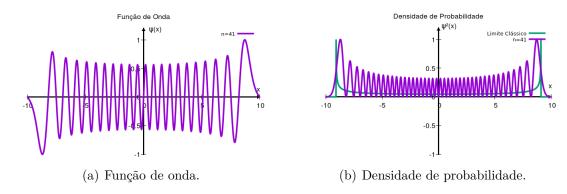


Figura 13: Estado Excitado: n=41.

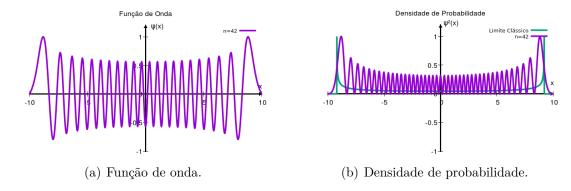


Figura 14: Estado Excitado: n = 42.

Tabela 3: Limites clássicos				
n	Esperado	Numerov		
0	1.000000	1.00		
1	1.732050	1.73		
2	2.236068	2.23		
3	2.645751	2.64		
41	9.110436	9.11		
42	9.219544	9.22		

Os resultados expostos nas tabelas (2) e (3) mostram que a eficiência do método de Numerov para a solução do oscilador harmônico quântico. Durante o cálculo das energias, só obteve erros na terceira casa decimal para os valores de n=41,42, devido à propagação dos erros de ordem seis da fórmula de Numerov (33). Consequentemente, para n grande, o método se torna menos eficiente.

6 Conclusão

Neste trabalho, o método de Numerov foi aplicado ao problema do oscilador harmônico simples para encontrar sua soluções numéricas e compará-las com as teóricas. Os resultados obtidos pelo método de Numerov coincidem com os teóricos, mesmo aproximando a expansão feita para chegar na fórmula (33). Os valores de energia encontrados foram muito precisos para os primeiros estados, enquanto que para os mais altos, os valores começaram a apresentar erro de $10^{-4}\%$. Uma forma de melhorar a precisão para n grande é aumentar os valores de x_f , de modo que o mesmo seja pelos menos duas vezes maior que o limite clássico. Dessa forma, a função de onda pode convergir para zero e o cálculo da energia ser mais preciso.

Referências

aaaa.

- EISBERG, R.; RESNICK, R. Física Quântica. 9ed.
- GIANNOZZI, P. Numerical Methods in Quantum Mechancs. 3ed.
- CARUSO, F.; OGURI, V. O método numérico de numerov aplicado à equação de schrödinger. Revista Brasileira da Ensino de Física, scielo, v.36.