SciPy - Constantes Físicas

SciPy é uma poderosa biblioteca de módulos do Python para computação científica, onde estão implementados diversos algoritmos usados em problemas de física e engenharia. Para instalar:

```
conda install scipy
```

O pacote scipy.constants contém várias constantes físicas tabeladas.

```
In[x]: import scipy.constants as pc
In[x]: pc.physical_constants['electron mass']
Out[x]: (9.10938356e-31, 'kg', 1.1e-38)
In[x]: pc.value('electron mass')
Out[x]: 9.10938356e-31
In[x]: pc.physical_constants['Planck constant']
Out[x]: (6.62607004e-34, 'J s', 8.1e-42)
```

SciPy - Funções Especiais

O pacote scipy. special contém a implementação numérica de várias funções que aparecem constantemente em ciência.

Veja uma lista completa em

docs.scipy.org/doc/scipy/reference/special.html

Função Gama

A função $\Gamma(x)$, para x real, é definida como:

$$\Gamma(x) = \int_0^\infty t^{x-1} e^{-t} dt$$

Exemplo:

In[x]: from scipy.special import gamma

In[x]: x = [0.5, 1, 2.5, 4]

gamma(x)

Out [x]: array([1.77245385, 1., 1.32934039, 6.])

SciPy - Funções Especiais

Várias funções especiais disponíveis

- Funções de Airy
- Funções de Integrais Elípticas
- Funções de Bessel
- Zeros das Funções de Bessel
- Funções de Bessel esféricas
- Polinômios de Hermite

SciPy - Funções Especiais - Exemplo

Exemplo A intensidade da luz de um padrão de difração circular é dada por

$$I(r) = \left(\frac{J_1(kr)}{kr}\right)^2,$$

onde r é o raio de um círculo, medido a partir do centro, $k=2\pi/\lambda$, e $J_1(x)$ é a função de Bessel de primeira espécie de ordem 1.

Vamos escrever um programa para visualizar o padrão de difração para um fonte de comprimento de onda de $\lambda=0.5~\mu\text{m}$, observada num quadrado de lado 2 μm , utilizando a função especial j1(x). Para melhor visualização, vamos usar imshow(I, cmap='gray', vmax=0.01).

SciPy - Raízes de Funções

O pacote scipy.optimize implementa vários métodos para calcular raízes de funções. Os argumentos passados devem ser uma função contínua, f(x), e um intervalo [a, b] dentro do qual a raiz será encontrada, tal que sgn[f(a)] = -sgn[f(b)]. Alguns dos métodos disponíveis:

- Método de Brent (scipy.optimize.brentq)
- Método da bisseção (scipy.optimize.bisect)
- Método de Newton (scipy.optimize.newton)

No caso do método Newton-Raphson, deve-se passar um ponto inicial, x0 (próximo a raiz), e opcionalmente, a primeira derivada da função, fprime. Note que nesse método, temos menos controle sobre a raiz encontrada se a função tem várias raízes.

Métodos numéricos devem ser utilizados com cuidado. Verifique se a raiz x encontrada produz $f(x) \approx 0$.

SciPy - Raízes de Funções

Raízes - Método de Brent

Vamos encontrar uma das raízes da função abaixo pelo método de Brent

$$f(x) = \frac{1}{5} + x \cos\left(\frac{3}{x}\right).$$

SciPy - Raízes de Funções - Exemplo

Exemplo Na teoria de campo médio do ferromagnetismo, a magnetização M de um material ferromagnético depende da temperatura T como

$$M = \mu \tanh \frac{JM}{k_B T},$$

onde μ é o momento magnético, J é a constante de acoplamento e k_B é a constante de Boltzmann. Fazendo $m=M/\mu$ e $C=\mu J/k_b$, temos

$$m = \tanh \frac{Cm}{T}$$
.

Vamos resolver essa equação para diferentes valores de \mathcal{T} considerando $\mathcal{C}=1.$

Raízes de Polinômio

Podemos encontrar todas as raízes de um polinômio (reais e complexas), usando a função do NumPy np.roots(). Os argumentos são os coeficientes do polinômio.

Raízes Raízes de Polinômio

Exemplo:

$$f(x) = x^4 + x + 1$$

SciPy - Ajuste de Curvas

O método scipy.optimize.curve_fit permite passarmos de forma transparente os erros da variável y e obter as incertezas nos parâmetros ajustados. O método é chamado da seguinte forma:

curve_fit(f,xdata,ydata,p0, sigma, absolute_sigma).

- f, xdata, ydata são, respectivamente, a função a ser ajustada aos dados (xdata, ydata);
- p0 é um valor inicial para os parâmetros;
- sigma é um array com as incertezas de ydata, de mesmo tamanho de ydata;
- absolute_sigma é uma variável booleana. Se True, os valores absolutos de sigma são usados. Essa deve ser a opção usada para obter os valores absolutos nas incertezas dos parâmetros. Se escolhermos a opção False, os valores de sigma são tratados como valores relativos.

SciPy - Ajuste de Curvas

O método curve_fit retorna o array popt, com o valor dos parâmetros ajustados, e o array 2D pcov, a matriz de covariância dos parâmetros. A incerteza nos parâmetros é dada pela raiz quadrada da diagonal de pcov: np.sqrt (np.diag (pcov)).

Para ilustrar o uso deste método, vamos ajustar uma função linear a um conjunto de pontos de um experimento para determinar a aceleração da gravidade local:

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{g}L$$

onde $a = 4\pi^2/g$ é o parâmetro a ser ajustado.

O pacote scipy.integrate contém funções para o cálculo numérico de integrais definidas próprias (limites finitos) e impróprias (limites infinitos). A rotina está implementada em scipy.integrate.quad, que é baseada na biblioteca QUADPACK (FORTRAN 77). Os argumentos básicos são o integrando (func), e os limites de intergração a e b. O resultado será um flutuante com o valor da integral e outro com uma estimativa do erro absoluto.

$$I = \int_1^4 x^{-2} dx$$

```
In[x]: from scipy.integrate import quad
In[x]: f = lambda x: 1/x**(2)
In [x]: quad (f, a=1, b=4)
Out[x]:
(0.75000000000000002, 1.913234548258995e-09)
```

O argumento epsabs permite estabelecer a tolerância absoluta (um limite superior). Vamos integrar a função $f(x) = e^{-|x|} \operatorname{sen}^2 x^2$ entre -1 e 2:

```
In[x]:
f2 = lambda x: np.exp(-np.abs(x))*np.sin(x**2)**2
In[x]: quad(f2,-1,2,epsabs=0.1)
Out[x]:
(0.29551455828969975, 0.001529571827909423)
In[x]: quad(f2,-1,2,epsabs=1.49e-8)
Out[x]:
(0.29551455505239044, 4.449763316745447e-10)
```

Se uma função depende de outros parâmetros além da variável independente, estes devem ser passados como **tuplas** para o argumento args.

Example

$$I = \int_{-\pi/2}^{\pi/2} \operatorname{sen}^n x \cos^m x \, dx$$

Note que os parâmetros n e m devem aparecer como argumentos do integrando depois da variável de integração x.

Para integrar funções com singularidades, devemos passar um lista de pontos onde ocorrem as divergências usando o argumento points.

```
I = \int_{-1}^{1} \frac{dx}{\sqrt{|x|}}
In [x]: f5 = lambda x: 1/np.sqrt(np.abs(x))
In [x]: quad (f5, -1, 1)
Out [x]:
RuntimeWarning: divide by zero encountered in
double_scalars
(inf, inf)
In [x]: quad(f5, -1, 1, points=[0,])
Out[x]:
```

Para integrais com limites infinitos, usamos np.inf

$$I = \int_0^\infty e^{-x^2} dx$$

```
In[x]: f4 = lambda x: np.exp(-x**2)
In[x]: quad(f4,0,np.inf)
Out[x]:
(0.8862269254527579, 7.101318390472462e-09)
```

Exemplo A função de onda do *n*-ésimo nível de energia do oscilador harmônico quântico em uma dimensão é:

$$\psi_n = \frac{1}{\sqrt{2^n n!} \sqrt{\pi}} e^{-x^2/2} H_n(x),$$

onde $H_n(x)$ é o n-ésimo polinômio de Hermite. Vamos calcular a incerteza na posição de uma partícula no nível n, dada por

$$\langle x^2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} x^2 \left| \psi_n(x) \right|^2 dx.$$

SciPy - Integração Numérica - Integrais Múltiplas

Integrais duplas, triplas e múltiplas (n > 3) podem ser calculadas, respectivamente, com os métodos dblquad, tplquad e nquad. O método dblquad calcula integrais do tipo:

$$I = \int_a^b \int_{g(x)}^{h(x)} f(y, x) dy dx.$$

O integrando deve ser definido como uma função de pelo menos duas variáveis, func(y,x...), tomando, necessariamente, y como primeiro argumento e x como segundo. Os limites de integração devem ser passados como flutuantes, a e b, para a integral na variável x, e como funções de x para a variável y.

SciPy - Integração Numérica - Integrais Múltiplas

$$I = \int_1^4 \int_0^2 x^2 y \, dy dx$$

SciPy - Integração Numérica - Integrais Múltiplas

O método tplquad toma como argumentos uma função func(z,y,x) e mais seis argumentos para os limites: a e b (limites de x), gfun(x) hfun(x) (limites de y), e qfun(x,y) e rfun(x,y) (limites de z).

```
V = \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^1 r^2 \operatorname{sen}\theta \, dr d\theta d\phi
```

SciPy - Integração Numérica - Integral de Arrays

Para integrar arrays (samples), usamos o método simpson:

```
simpson(y, x=None, dx=1.0, axis=-1).
```

O argumento dx é o espaçamento entre os pontos, usado apenas quando o array x não é dado.

Equações diferenciais ordinárias (EDOs) podem ser resolvidas numericamente com scipy.integrate.odeint ou scipy.integrate.solve_ivp. Esses métodos resolvem equações da forma:

$$\frac{d\mathbf{y}}{dt} = \mathbf{F}(\mathbf{y}, t)$$

onde \mathbf{y} é um vetor de componentes $y_i(t)$, e \mathbf{F} um vetor de componentes $F(y_i, t)$.

Para resolver EDOs de ordem n > 1, devemos transformá-las em um sistema de EDOs de primeira ordem (exemplos nos próximos slides).

O método scipy.integrate.solve_ivp toma pelo menos três argumentos: uma função que retorna dy/dt, os pontos iniciais e finais da variável t, e um conjunto de condições iniciais y_0 .

Exemplo 1:

$$\frac{dy}{dt} = -ky$$

- Primeiro, definimos dy/dt (note a ordem das variáveis!) def dydt(t,y):

 return -k*y
- ② Os tempos iniciais e finais devem ser passados como tuplas para o argumento t_span: t_span = (t0,tf).
- Os valores iniciais y0 devem ser passados como sequência (lista, array), mesmo que só tenha um valor.
- A solução será um objeto soln com os arrays soln.y, soln.t e soln.success (booleano).

EDOs Acopladas

$$\frac{dy_1}{dt} = f_1(y_1, y_2, ..., y_n; t),
\frac{dy_2}{dt} = f_2(y_1, y_2, ..., y_n; t),
...
\frac{dy_n}{dt} = f_n(y_1, y_2, ..., y_n; t).$$

Nesse caso, a função a ser passada para o método solve_ivp() dever retornar uma sequência com as funções $f_i(y_1, y_2, ...y_n; t)$.

EDOs Acopladas - Implementação

```
# Y = [y1, y2, y3, ...]
#(sequencia de variáveis independentes)
def deriv(t, Y):
    y1,y2,y3... = Y
    dy1dt = f1(Y, t)
    dy2dt = f2(Y, t)
    #...
    return dy1dt, dy2dt, ..., dyndt
solve_ivp(deriv, (t0, tf), y0 )
```

Note que agora, y0 será um sequência de n elementos.

Exemplo 2: Evolução de uma Epidemia (Modelo SIR)

$$egin{array}{lll} rac{dS}{dt} &=& -eta SI, \ rac{dI}{dt} &=& eta SI - \gamma I, \ rac{dR}{dt} &=& \gamma I, \end{array}$$

onde as constantes β e γ são, respectivamente, a taxa de transmissão e a taxa de recuperação. Queremos resolver esse sistema para S(t), I(t) e R(t). Para uma população de tamanho fixo N, temos, em qualquer instante, N = S(t) + I(t) + R(t).

Veja mais detalhes em

www.professores.uff.br/andrenepomuceno/artigos.

Exemplo 3: EDO de segunda ordem

Para resolver uma EDO de ordem n > 1, primeiro devemos reduzi-la a um sistema de EDOs de primeira ordem:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -\omega^2x$$

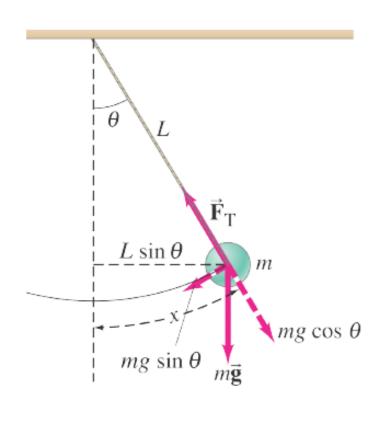
$$\frac{dx}{dt} = v,$$

$$\frac{dv}{dt} = -\omega^2 x,$$

Métodos disponíveis (argumento method)

- **RK45**(default): Explicit Runge-Kutta method of order 5(4)
- **RK23** Explicit Runge-Kutta method of order 3(2)
- DOP853 Explicit Runge-Kutta method of order 8
- Radau Implicit Runge-Kutta method of the Radau IIA family of order
- **BDF** Implicit multi-step variable-order (1 to 5) method based on a backward differentiation formula for the derivative approximation.

Exemplo 4: Pêndulo Não-Linear



Equação do Movimento:

$$\frac{d^2\theta}{dt^2} + \omega^2 \mathrm{sen}\theta = 0$$

onde
$$\omega = \sqrt{g/L}$$
.

Energia total

$$E = \frac{1}{2}mL^2\dot{\theta}^2 + mgI(1-cos\theta)$$

SciPy - Transformada de Fourier

Fast Fourier Transforms (FFTs)

fft(x[, n, axis, norm, overwrite_x,])	Compute the 1-D discrete Fourier Transform.
<pre>ifft(x[, n, axis, norm, overwrite_x,])</pre>	Compute the 1-D inverse discrete Fourier Transform.
fft2(x[, s, axes, norm, overwrite_x,])	Compute the 2-D discrete Fourier Transform
<pre>ifft2(x[, s, axes, norm, overwrite_x,])</pre>	Compute the 2-D inverse discrete Fourier Transform.
fftn(x[, s, axes, norm, overwrite_x,])	Compute the N-D discrete Fourier Transform.
<pre>ifftn(x[, s, axes, norm, overwrite_x,])</pre>	Compute the N-D inverse discrete Fourier Transform.
<pre>rfft(x[, n, axis, norm, overwrite_x,])</pre>	Compute the 1-D discrete Fourier Transform for real input
<pre>irfft(x[, n, axis, norm, overwrite_x,])</pre>	Computes the inverse of rfft.
rfft2(x[, s, axes, norm, overwrite_x,])	Compute the 2-D FFT of a real array.
<pre>irfft2(x[, s, axes, norm, overwrite_x,])</pre>	Computes the inverse of rfft2