

# Herramientas Computacionales

## 2016661

### Ecuaciones Diferenciales Ordinarias

Ricardo Amézquita

Departamento de Física  
Universidad Nacional de Colombia  
Sede Bogotá

# Problema a resolver

Partiendo de:

$$\frac{dy}{dt} = f(y, t)$$

y dada una condición inicial:

$$y(t_0) = y_0$$

Encontrar:

$$y(t)$$

## Problema típico

¿Cual es la posición  $X(t)$  de un vehículo si en  $t = 0$  se encuentra en la posición  $X_0$  y su velocidad está dada por la función  $V(t)$ ?

# Método de Euler

Expandiendo en series de Taylor, se tiene que:

$$y(t + \Delta t) = y(t) + \Delta t y'(t) + O(\Delta t^2) = y(t) + \Delta t f(y, t) + O(\Delta t^2)$$

Haciendo los siguientes cambio de notación:

$$\begin{array}{ll} y(t_0) &= y_0 \\ y(t) &= y(t_0 + \Delta t n) = y_n \\ y(t + \Delta t) &= y(t_0 + \Delta t (n + 1)) = y_{n+1} \end{array} \qquad \begin{array}{ll} f(y_0; t_0) &= f_0 \\ f(y_n; t_n) &= f_n \\ f(y_{n+1}; t_{n+1}) &= f_{n+1} \\ t_0 + \Delta t n &= t_n \end{array}$$

Dado que:  $t + \Delta t = t_0 + \Delta t n + \Delta t = t_0 + (n + 1) \Delta t$ , la expansión de Taylor se puede reescribir como:

$$y_{n+1} = y_n + \Delta t f_n + O(\Delta t^2)$$

# Ejemplo

Resuelva la ecuación:

$$\frac{dy}{dx} = -xy$$

con  $y(0) = 1$ .

x	$h f(x, y)$	Euler	$y(x) = \exp(-x^2/2)^1$
0	0	1.000000	1
0.1	-0.0100000	1.000000	0.995012
0.2	-0.0198000	0.990000	0.980199
0.3	-0.0291960	0.970200	0.955997
0.4	-0.0376438	0.941094	0.923116
0.5	-0.0451725	0.903450	0.882497
0.6	-0.0514967	0.858278	0.835270
0.7	-0.0564747	0.806781	0.782705
0.8	-0.0600245	0.750306	0.726149
0.9	-0.0621254	0.690282	0.666977
1.0	-0.0628157	0.628157	0.606531

---

<sup>1</sup>Solución exacta

# Error en el método de Euler

Si se tienen en cuenta términos de orden 2 el método de Euler se puede escribir como:

$$y(t_0 + \Delta t) = y(t_0) + \Delta t f'(t_0) + \frac{f'(t_0) \Delta t^2}{2}$$

Si se reduce a la mitad  $\Delta t$ , el término de error se reduce una cuarta parte

# Método del punto medio

Como caso general, una ecuación diferencial ordinaria se puede resolver como:

$$y(t_{n+1}) = y(t_n) + \int_{t_n}^{t_{n+1}} f(t) dt$$

Si se utiliza el método del punto medio para resolver la integral, esto se puede escribir como:

$$y(t_{n+1}) = y(t_n) + \Delta t f\left(y(t_n), t_0 + \frac{\Delta t}{2}\right) + \frac{f''(y(t_n), t_0 + \frac{\Delta t}{2})}{6} \frac{\Delta t^3}{4} + \dots$$

Si se reduce a la mitad  $\Delta t$ , el término de error se reduce una octava parte.

## Método de Euler Mejorado<sup>2</sup>

$$\begin{aligned}y(t_{n+1}) &= y(t_n) + \int_{t_n}^{t_{n+1}} \frac{dy}{dt} dt \\&= y(t_n) + \int_{t_n}^{t_{n+1}} f(y(t), t) dt \\&\simeq y(t_n) + \frac{\Delta t}{2} (f(y(t_n), t_n) + f(y(t_{n+1}), t_{n+1})) \\&= y(t_n) + \frac{\Delta t}{2} (f(y_n, t_n) + f(y_{n+1}, t_{n+1}))\end{aligned}\tag{1}$$

Donde se utilizó la regla del trapecio para la segunda integral

---

<sup>2</sup>También conocido como método de Heun

Al remplazar  $y_{n+1}$  por su aproximación de Euler en la ecuación 1 se llega a:

$$y(t_{n+1}) \simeq y(t_n) + \frac{h}{2} (f(y_n, t_n) + f(y_n + \Delta t f(y_n, t_n), t_{n+1}))$$

lo cual se puede reescribir como:

$$y_{n+1} \simeq y_n + \frac{h}{2} (f_n + \tilde{f}_{n+1})$$

donde:

$$\tilde{f}_{n+1} = f(y_n + h f_n, t_{n+1})$$



# Método de Runge-Kutta

$$\frac{dy}{dt} = f(y, t)$$

$$k_1 = \Delta t f(t_n, y_n)$$

$$k_2 = \Delta t f\left(t_n + \frac{\Delta t}{2}, y_n + \frac{k_1}{2}\right)$$

$$k_3 = \Delta t f\left(t_n + \frac{\Delta t}{2}, y_n + \frac{k_2}{2}\right)$$

$$k_4 = \Delta t f\left(t_n + \Delta t, y_n + k_3\right)$$

$$y_{n+1} = y_n + \frac{k_1}{6} + \frac{k_2}{3} + \frac{k_3}{3} + \frac{k_4}{6}$$

# Método de Runge-Kutta para 2 ecuaciones acopladas

$$\frac{dx}{dt} = f(x, y, t) \quad \frac{dy}{dt} = g(x, y, t)$$

$$k_{x1} = \Delta t f(t_n, x_n, y_n)$$

$$k_{y1} = \Delta t g(t_n, x_n, y_n)$$

$$k_{x2} = \Delta t f\left(t_n + \frac{\Delta t}{2}, x_n + \frac{k_{x1}}{2}, y_n + \frac{k_{y1}}{2}\right)$$

$$k_{y2} = \Delta t g\left(t_n + \frac{\Delta t}{2}, x_n + \frac{k_{x1}}{2}, y_n + \frac{k_{y1}}{2}\right)$$

$$k_{x3} = \Delta t f\left(t_n + \frac{\Delta t}{2}, x_n + \frac{k_{x2}}{2}, y_n + \frac{k_{y2}}{2}\right)$$

$$k_{y3} = \Delta t g\left(t_n + \frac{\Delta t}{2}, x_n + \frac{k_{x2}}{2}, y_n + \frac{k_{y2}}{2}\right)$$

$$k_{x4} = \Delta t f\left(t_n + \Delta t, x_n + k_{x3}, y_n + k_{y3}\right)$$

$$k_{y4} = \Delta t g\left(t_n + \Delta t, x_n + k_{x3}, y_n + k_{y3}\right)$$

$$x_{n+1} = x_n + \frac{k_{x1}}{6} + \frac{k_{x2}}{3} + \frac{k_{x3}}{3} + \frac{k_{x4}}{6}$$

$$y_{n+1} = y_n + \frac{k_{y1}}{6} + \frac{k_{y2}}{3} + \frac{k_{y3}}{3} + \frac{k_{y4}}{6}$$

## Sistema masa resorte

Un sistema masa resorte se puede describir con la siguiente ecuación diferencial,

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

si se define  $v = \frac{dx}{dt}$ , el problema se puede representar como el siguiente sistema de ecuaciones diferenciales acopladas de primer orden:

$$\begin{aligned} \frac{dx}{dt} &= v \\ \frac{dv}{dt} &= -\frac{kx}{m} \end{aligned}$$

que puede solucionarse utilizando un método numérico si se tienen en cuenta las condiciones iniciales para  $x$  y  $v$ .

Ver ejemplo.py

# Ecuación exacta del péndulo simple

Un péndulo simple se puede describir con la siguiente ecuación diferencial,

$$L \frac{d^2 \theta}{dt^2} + g \sin \theta = 0 \quad (2)$$

Si se define  $\omega = \theta'$ , la ecuación 2 se puede escribir como el siguiente sistema de ecuaciones diferenciales acopladas de primer orden:

$$\begin{aligned} \frac{d\theta}{dt} &= \omega \\ \frac{d\omega}{dt} &= -\frac{g}{L} \sin \theta \end{aligned}$$

que puede solucionarse utilizando un método numérico si se tienen en cuenta las condiciones iniciales para  $\theta$  y  $\omega$ .

# Ejercicio

- 1 Resolver la ecuación exacta del péndulo simple por el método de Runge-Kutta
- 2 Buscar como se usa la función de scipy **odeint** y utilizarla para resolver el problema de 3 cuerpos para el sol la tierra y la luna. Haga gráficas de las orbitas resultantes.