

# Mediciones de corriente y voltaje para materiales óhmicos y no óhmicos

Gabriel Sandoval  
gfsandovalv@unal.edu.co

Sergio Cortéz  
sacortesc@unal.edu.co

Juan Mojica  
jsmojica@unal.edu.co

Universidad Nacional de Colombia  
Facultad de Ciencias  
Sede Bogotá

Febrero 2017

## Abstract

In this article shows a numerical solution for the problem *Norhtern Lights*. It refers to the trajectory of charged particles that form the *Aurora Borealis*, when they entrance to the Earth magnetosphere. For that it implements the Sörmer-Verlet method, which is a symplectic integrator for ordinary differential equations of second order and fourth order Runge-Kutta method that is method for first order equations.

## 1 Introducción

En el presente artículo se realiza una solución numérica a ecuaciones diferenciales de primer y segundo orden para obtener la trayectoria de partículas que forman las auroras boreales. Tales partículas están cargadas por lo tanto se ven afectadas por el campo magnético terrestre. Para esto se crea un primer código en C++ que ejecuta el algoritmo Störmer-Verlet y Runge-Kutta, el cual arroja resultados erróneos. Por lo tanto se crea un segundo código más organizado, con el que se obtiene los valores correctos.

## 2 Detalles experimentales

El método de Verlet-Störmer se aplica a ecuaciones diferenciales de la forma

$$\ddot{q} = f(q) \quad (1)$$

La formulación de dos pasos viene dada por:

$$q_{n+1} - 2q_n + q_{n-1} = h^2 f(q_n) \quad (2)$$

Donde  $h$  es el paso de tiempo definido.

De la ecuación (1) puede verse que  $f$  no depende de

$\dot{q}$ , así que se toma  $v = \dot{q}$ . Usando diferencias finitas, ésta derivada puede aproximarse de la siguiente forma:

$$v_n = \frac{q_{n+1} - q_{n-1}}{2h} \quad (3)$$

Despejando  $q_{n-1}$  de (3) y reemplazando en (2) se obtiene un método de un paso de la forma:

$$q_{n+1} = q_n + h(v_n + \frac{h}{2}f(q_n)) \quad (4)$$

Usando las ecuaciones anteriores se llega a que:

$$v_{n+1} = v_n + \frac{h}{2}(f(q_n) + f(q_{n+1})) \quad (5)$$

El método de Runge-Kutta de cuarto orden (RK4) se aplica a ecuaciones de la forma  $\dot{y} = f(t, y)$ . La formulación de un paso viene dada por:

$$y_{n+1} = y_n + \frac{h}{6}(k_1 + 2k_2 + 2k_3 + k_4) \quad (6)$$

Donde,

$$\begin{aligned} k_1 &= f(t_n, y_n) \\ k_2 &= f(t_n + \frac{h}{2}, y_n + \frac{h}{2}k_1) \\ k_3 &= f(t_n + \frac{h}{2}, y_n + \frac{h}{2}k_2) \\ k_4 &= f(t_n + h, y_n + hk_3) \end{aligned} \quad (7)$$

## 3 Resultados y análisis

A continuación se mostrará la información proporcionada [1] para resolver el problema.

$$\begin{aligned} R'' &= \left(\frac{2\gamma}{R} + \frac{R}{r^3}\right) \left(\frac{2\gamma}{R^2} + \frac{3R^2}{r^5} - \frac{1}{r^3}\right) \\ z'' &= \left(\frac{2\gamma}{R} + \frac{R}{r^3}\right) \left(\frac{3Rz}{r^5}\right) \\ \phi' &= \left(\frac{2\gamma}{R} + \frac{R}{r^3}\right) \frac{1}{R} \end{aligned} \quad (8)$$

Donde  $r^2 = R^2 + z^2$ , y  $\gamma$  es la constante de integración que se obtiene al integrar  $\phi''$  una vez. Las condiciones iniciales son:

$$\begin{aligned} R_0 &= 0.257453, R'_0 = \sqrt{Q_0} \cos u \\ z_0 &= 0.314687, z'_0 = \sqrt{Q_0} \sin u \end{aligned} \quad (9)$$

Donde  $r_0 = \sqrt{R_0^2 + z_0^2}$ ,  $Q_0 = 1 - (2\gamma/R_0 + R_0/r_0^3)^2$ ,  $\gamma = -0.5$  y  $u = 5\pi/4$

## 4 Conclusiones

- El hecho de que un código compile, sea ejecutable y arroje ciertos valores, no garantiza la veracidad de dichos datos obtenidos.
- Cuando se realizan códigos relativamente extensos, mantener el orden del mismo es imprescindible. De otro modo es muy fácil cometer errores.
- Mantener la facilidad en el manejo de los datos hace más entendible el algoritmo. Por ejemplo, al usar estructuras de datos adecuadas se logra un mayor entendimiento de las funciones.

## References

- [1] Simon Sirca, Martin Horvat *Computational Methos for Physicists, Compendium for Students* 2013. Springer.
- [2] The Japan Reader *Geometric numerical integration illustrated by the Störmer–Verlet method* 2003. Cambridge University Press.
- [3] C. Störmer *Sur les trajectoires des corpuscules électrisés.* 1907.
- [4] Alejandro L. Garcia *Numerical Methods for Physics* 2000. Prentience Hall.