



**PRÁCTICAS  
MODELADO Y SIMULACIÓN  
2016**

## Proyecto 1.1

- Usar el método de Euler para obtener la variación de la intensidad con el voltaje (cinética) en los canales de potasio y sodio.

Una posible implementación:

- *Escribir una función  $K_v(t,V)$  que tenga como variables de entrada el tiempo y el voltaje, y devuelva la corriente producida en el canal.*
  - *$K_v(t,V)$  deberá llamar a otra que calcule la variación de  $n$  con el tiempo por un método numérico, Euler por ejemplo.*
  - *Dibujar la respuesta para potenciales (diferencia de potencial) en la membrana de  $-30\text{mV}$ . Repetirlo hasta potenciales de  $30\text{mV}$  con incrementos de  $10\text{mV}$ .*
- *(datos en la siguiente diapositiva)*

**Proyecto 1.2** Trataremos de implementar el modelo de Hodgkin-Husley para neuronas. En concreto, hacer lo siguiente:

- *Escribir una función  $h_h(t, I_{inj})$  que tenga como datos de entrada un intervalo de tiempo  $t$ , y una constante que represente la corriente de inyección, y que devuelva el valor de  $V$  para cada  $t$ . Valor inicial de  $V$ : a) 10 mV y b) -10mV.*
- *Dibujar  $V$  frente a  $t$  para valores de la corriente de inyección: 5, 10, 15 y 50 A/cm<sup>2</sup>*

Hay que escribir código para implementar las 4 ecuaciones del modelo. Los valores de  $n$ ,  $m$  y  $h$  se obtienen de las ecuaciones de sus variaciones temporales, resolviéndolas numéricamente (Euler), y luego se introducen en la primera ecuación.

Los valores de las constantes y los parámetros que hay que utilizar son los siguientes:

$$k_{1n} = \frac{0.01 * (10 - V_M)}{\exp\left(\frac{10 - V_M}{10}\right) - 1}$$

$$k_{-1n} = 0.125 * \exp\left(\frac{-V_M}{80}\right)$$

$$k_{1m} = \frac{0.01 * (25 - V_M)}{\exp\left(\frac{25 - V_M}{10}\right) - 1}$$

$$k_{-1m} = 4 * \exp\left(\frac{-V_M}{18}\right)$$

$$k_{1h} = 0.07 * \exp\left(\frac{-V_M}{20}\right)$$

$$k_{-1h} = \frac{1}{\exp\left(\frac{30 - V_M}{10}\right) + 1}$$

Parámetro	Valor
$C_M$	1μF/cm <sup>2</sup>
$g_{K_{mx}}$	36 μS/cm <sup>2</sup>
$g_{Na_{mx}}$	120 μS/cm <sup>2</sup>
$g_L$	0.3 μS/cm <sup>2</sup>
$E_K$	-12 mV
$E_{Na}$	115 mV
$E_L$	10.6 mV

# Proyecto 2.1

- Estudio del movimiento en caída libre con y sin rozamiento: comparar las soluciones analíticas con las obtenidas numéricamente.

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{dv}{dt} = g$$

$$y = \frac{1}{2}gt^2$$

*sin rozamiento*

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{dv}{dt} = g - kv$$

$$y = \frac{g}{k}t - \frac{g}{k^2}(1 - e^{-kt})$$

*proporcional a la velocidad*

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{dv}{dt} = g - kv^2$$

$$y = \frac{1}{k} \log_e \cosh\left(\frac{gkt}{2}\right)$$

*proporcional a la segunda potencia de la velocidad*

- Ejecutar el programa numérico con los siguientes datos iniciales y parámetros:

Dato	Valor (S.I.)
k	0,2
g	9,81
t(0)	0
v(0)	0
y(0)	0

- *posición y velocidad a los 5 segundos*
- *velocidad límite en los casos 2 y 3*
- *comprobar los resultados con datos reales*

## Proyecto 2.2

- Implementar las ecuaciones del movimiento bajo fuerzas centrales, resolviéndolas numéricamente con RK2.
- Ejecutar el programa con los siguientes datos iniciales y parámetros:

Dato	Valor: caso1
$x_0$	1 UA
$(dx/dt)_0$	0
$y_0$	0
$(dy/dt)_0$	$2\pi$ UA/año
$t_0$	0
$\Delta t$	1/52 año
$\alpha$	$39.5 \text{ (UA)}^3/(\text{años})^2$
$\beta$	-1.5

1 UA=149.6\*10<sup>9</sup> m

- Representar en un gráfico xy, los resultados obtenidos.
  - *¿ qué podemos decir de la velocidad del planeta inspeccionando la figura?*
  - *¿ de qué depende que la órbita fuera de radio menor?*
  - *¿ cómo conseguimos que la órbita no sea cerrada?*

## Proyecto 2.3 Comprobación de las leyes de Kepler.

Ejecutar el programa de fuerzas centrales para los dos siguientes conjuntos de valores:

Dato	Valor: caso2	Valor: caso3
$x_0$	1 UA	1 UA
$(dx/dt)_0$	0	0
$y_0$	0	0
$(dy/dt)_0$	$1.5\pi$ UA/año	$2.1\pi$ UA/año
$t_0$	0	0
$\Delta t$	1/208 año	1/52 año
$\alpha$	$39.5 \text{ (UA)}^3/(\text{años})^2$	$39.5 \text{ (UA)}^3/(\text{años})^2$
$\beta$	-1.5	-1.5

- *Utilizar el caso 2 para comprobar la 1ª y la 2ª ley de Kepler.*
- *Utilizar caso1, caso2 y caso 3 para comprobar la 3ª ley de Kepler.*