

Mètodes Numèrics II

**Pràctica de simulació:**

**TITOLTITOLTITOL**

G01

1548086: Bujones Umbert, Jun Shan

1666739: Franco Avilés, Eric

1672980: González Barea, Eric

1644841: Vilarrúbias Morral, Natàlia

Gener 2025



# Índex

1	Introducció .....	1
2	Plantejament del problema del Sistema Solar .....	1
2.1	Modelització del Sistema Solar .....	1
2.2	Normalització de les equacions .....	1
2.3	Condicions inicials .....	2
2.4	Mètode numèric i avaluació de l'error .....	2
3	Resultats i discussió .....	2
3.1	Sistema Solar .....	2
A	Normalització sistema solar .....	4

# 1 Introducció

Here goes *blahblahblah*

## 2 Plantejament del problema del Sistema Solar

### 2.1 Modelització del Sistema Solar

Per tal de modelitzar el Sistema Solar, partirem de la Segona Llei de Newton i la igualarem a la Llei de la Gravitació Universal, tot dividint per la massa del cos  $p$ ,  $M_p$ . Fent això ens queda que l'acceleració a la qual està sotmesa aquest cos és:

$$\frac{d^2 \mathbf{r}^{(p)}}{dt^2} = -G \left[ \sum_{l \neq p} M_l \frac{(\mathbf{r}^{(p)} - \mathbf{r}^{(l)})}{|\mathbf{r}^{(p)} - \mathbf{r}^{(l)}|^3} \right], \quad p = 1, 2, \dots \quad (1)$$

En aquesta equació el vector  $\mathbf{r}^{(p)}$  és el vector posició (marquem els vectors en negreta) del cos  $p$  respecte del Sol (de manera que el nostre origen de coordenades serà la posició inicial del Sol),  $M_l$  la massa dels cossos diferents a  $p$  i  $\mathbf{r}^{(l)}$  les seves posicions respecte l'origen. Fixem-nos, doncs, que segons aquesta equació, la força que actua sobre un planeta donat es correspon amb la suma de les forces exercides per tots els cossos del sistema solar sobre ell.

Simplificarem l'expressió definint  $\mathbf{d}_{pl} \equiv (\mathbf{r}^{(p)} - \mathbf{r}^{(l)})$ . Així, la darrera equació queda com

$$\frac{d^2 \mathbf{r}^{(p)}}{dt^2} = -G \left[ \sum_{l \neq p} M_l \frac{\mathbf{d}_{lp}}{|\mathbf{d}_{lp}|^3} \right], \quad p = 1, 2, \dots \quad (2)$$

Per tal de facilitar-ne la resolució, podem transformar aquesta equació diferencial de segon ordre a la següent

$$\frac{d\mathbf{v}^{(p)}}{dt} = -G \left[ \sum_{l \neq p} M_l \frac{\mathbf{d}_{lp}}{|\mathbf{d}_{lp}|^3} \right], \quad p = 1, 2, \dots \quad (3)$$

De forma que tenim ara un conjunt de  $n \times p$  (on  $n$  són les dimensions) equacions diferencials de primer ordre a resoldre. A la pràctica, com que tots els planetes del sistema solar tenen orbites coplanàries (a excepció de Plutó, que no el considerarem), podem assumir que estem davant d'un problema bidimensional, de manera que tindrem  $2 \times p$  EDOs de primer ordre a resoldre.

Considerarem un model en què els únics cossos del Sistema Solar són Mercuri, Venus, la Terra, Mart i Júpiter (i, naturalment, el Sol), per tal de simplificar les gràfiques. A més a més, el moviment d'aquests cossos serà al pla de l'eclíptica; no considerarem moviments en l'eix  $z$ . Es podrà trobar una versió més complexa (amb la modelització de tots els planetes i les corresponents gràfiques) al repositori de *GitHub* (veure ANNEX!!!!!!!!!!!!!!!!!!!!!!).

### 2.2 Normalització de les equacions

Per tal de resoldre el problema minimitzant errors i temps de càlcul cal normalitzar (3). Definim unes quantitats característiques del sistema: escollim  $M_0 = M_s$  (la massa del Sol) i  $d_0 = UA$  (unitat astronòmica), ja que així podrem treballar amb valors propers a la unitat. D'aquí se'n deriva que

$$t_0 = \sqrt{\frac{d_0^3}{M_s \cdot G}}$$

Usant tot això, podem arribar fàcilment a

$$\frac{d^2 \tilde{\mathbf{r}}^{(p)}}{d\tilde{t}^2} = - \sum_{l \neq p} \frac{\mathbf{d}_{lp}}{|\mathbf{d}_{lp}|^3}, \quad p = 1, 2, \dots \quad (4)$$

d'on tenim que

$$\frac{d\tilde{v}_i^{(p)}}{d\tilde{t}} = - \sum_{l \neq p} M_l \frac{d_{lp,i}}{|d_{lp}|^3} \quad p = 1, 2, \dots, \quad i = 1, 2 \quad (5)$$

### 2.3 Condicions inicials

Per tal de conèixer les condicions inicials de cadascun dels cossos del sistema solar modelitzat (això és,  $\mathbf{r}^{(p)}$  i  $\mathbf{v}^{(p)}$ ) hem usat la base de dades del *Horizons Ephemeris Service* de la NASA, que podeu trobar a <https://ssd.jpl.nasa.gov/horizons/>. Agafem com a punt inicial les posicions i les velocitats el dia 01-01-2025 de tots els cossos rellevants del sistema solar.

### 2.4 Mètode numèric i avaluació de l'error

El mètode numèric utilitzat ha estat el mètode d'Euler (per sistemes EDOs)<sup>1</sup> aplicat a l'equació (5) per diferents discretitzacions temporals:  $dt = 1$  any,  $dt = 1$  mes i  $dt = 1$  dia.

Per tal d'avaluar l'error comés estudiarem l'evolució de les dues quantitats conservades d'aquest sistema: el moment angular  $|\mathbf{L}| \equiv L$  i l'energia total  $\varepsilon$ . Idealment, a cada cas d'iteració el valor de  $E$  i  $L$  ha de ser el mateix que a  $t_0$ ; les fluctuacions en aquestes quantitats ens permetran determinar l'error numèric comés segons:

$$E_{\varepsilon_i} = \left( \frac{\Delta \varepsilon_i}{\varepsilon_0} \right) = \frac{|\varepsilon_i - \varepsilon_0|}{\varepsilon_0} \quad (6)$$

$$E_{L_i} = \left( \frac{\Delta L_i}{L_0} \right) = \frac{|L_i - L_0|}{L_0} \quad (7)$$

On els valors de  $\varepsilon$  i  $L$  es poden treure a partir de les equacions fonamentals de la dinàmica.

## 3 Resultats i discussió

### 3.1 Sistema Solar

<sup>1</sup>Les corresponents equacions es poden consultar als apunts de l'assignatura.

## Referències

# Annexos

## A Normalització sistema solar

Per tal de dur a terme la normalització definim unes quantitats característiques del sistema:  $M_0 = M_s$  i  $d_0 = UA$  (unitat astronòmica). Per altra banda, definim també  $\mathbf{d}_{pl} = \mathbf{r}^{(p)} - \mathbf{r}^{(l)}$  (distància entre dos cossos del sistema solar).