# Solução numérica do problema de dois corpos

#### Leandro Baroni

leandro.baroni@ufabc.edu.br

Laboratório de guiagem, navegação e controle Problema 1 – Aula 2



### Introduzindo o problema

- Utilizando o problema restrito de dois corpos, obter a solução numérica da equação do movimento em coordenadas cartesianas utilizando o Matlab e o integrador numérico ode45 (ou equivalentes), dadas as condições iniciais de posição e velocidade no sistema geocêntrico inercial
- · Condições iniciais:

$$\vec{r} = -157,631 \, \vec{i} + 4648,587 \, \vec{j} + 4954,215 \, \vec{k} \qquad \text{[km]}$$
 
$$\vec{v} = -6,860 \, \vec{i} - 2,590 \, \vec{j} + 2,210 \, \vec{k} \qquad \text{[km/s]}$$

 Obtenha a equação de movimento em coordenadas cartesianas (no sistema geocêntrico inercial)

$$\ddot{\vec{r}} = \vec{a} = \begin{bmatrix} a_x \\ a_y \\ a_z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \ddot{x} \\ \ddot{y} \\ \ddot{z} \end{bmatrix}$$

$$\ddot{\vec{r}} = -\frac{\mu}{r^2} \frac{\vec{r}}{r}$$

$$= -\frac{\mu}{r^3} \vec{r}$$

$$= -\frac{\mu}{(x^2 + y^2 + z^2)^{3/2}} \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix}$$

3

 Tem-se um sistema de 3 equações diferenciais de ordem 2, cuja solução dá o movimento do satélite sujeito apenas à atração gravitacional terrestre

$$\rightarrow x_1 = x$$
,  $x_2 = y$  e  $x_3 = z$ 

$$\begin{bmatrix} \ddot{x}_1 \\ \ddot{x}_2 \\ \ddot{x}_3 \end{bmatrix} = -\mu \begin{bmatrix} \frac{x_1}{\left(x_1^2 + x_2^2 + x_3^2\right)^{3/2}} \\ \frac{x_2}{\left(x_1^2 + x_2^2 + x_3^2\right)^{3/2}} \\ \frac{x_3}{\left(x_1^2 + x_2^2 + x_3^2\right)^{3/2}} \end{bmatrix}$$

- Os integradores numéricos são dedicados à solução de equações e sistemas de equações diferenciais de 1.ª ordem, do tipo  $\dot{y} = f(t,y)$  e condição inicial  $y(t_0) = y_0$
- Assim, deve ser feita as adequações necessárias na equação do movimento orbital para usar esses integradores, ou seja, reescreva o problema para utilizar um integrador numérico

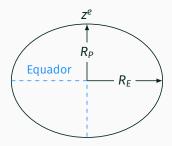
- Matlab possui vários integradores numéricos
- Primeira escolha: ode45<sup>1</sup>
  - ode45: integrador para EDO's de 1.ª ordem, do tipo  $\dot{y} = f(t, y)$
  - Problema: resolver um sistema com 3 equações em  $(x, y, z) = (x_1, x_2, x_3)$  de 2.ª ordem
  - Solução: transformá-las em um sistema de equações de 1.ª ordem
    - Para tanto, criar as variáveis  $x_4 = \dot{x}_1$ ,  $x_5 = \dot{x}_2$ ,  $x_6 = \dot{x}_3$
- Dessa maneira, o sistema de 3 equações diferenciais de 2.ª ordem pode ser escrito como um sistema de 6 equações de 1.ª ordem

$$\ddot{x} = a_x \quad \Rightarrow \quad \begin{cases} \dot{x} = v_x \\ \dot{v}_x = a_x \end{cases} \quad \Rightarrow \quad \begin{cases} \dot{x}_1 = x_4 \\ \dot{x}_4 = a_x \end{cases}$$

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Veja o documento "Introdução ao MATLAB" para implementar o integrador ode45

#### Modelo da Terra

- WGS 84 é um modelo de elipsoide
  - Raio equatorial  $R_E = 6378137,0 \text{ m}$
  - Raio polar  $R_P = 6356752,3142 \,\mathrm{m}$
  - Excentricidade  $e = \sqrt{1 \frac{R_P^2}{R_E^2}} = 0.0818191908426$
  - Achatamento  $f = \frac{V}{R_E} \frac{V_E}{R_E} = \frac{1}{298,257223563}$



7

- Apresente o resultado em recurso gráfico 3D para as coordenadas da posição obtidas e a Terra ao fundo (função TerraWGS84.m)
  - Tempo de integração de 1 período orbital
  - Tempo de integração de 50 período orbital

