

= Estabilidad de Órbitas Troyanas =

(Problema Restringido de Tres Cuerpos)

Recordemos la forma de nuestro "potencial efectivo"

$$\Psi(\vec{u}) = -\frac{1}{2} \omega^2 \vec{u}^2 - \frac{GM_A}{|\vec{u} - \vec{R}_A^0|} - \frac{GM_B}{|\vec{u} - \vec{R}_B^0|} \quad (1)_a$$

$$\vec{u} - \vec{R}_A^0 = [u_x + R_A, u_y] \equiv \vec{u}_A \quad b) \quad (1)_{b,c}$$

$$\vec{u} - \vec{R}_B^0 = [u_x - R_B, u_y] \equiv \vec{u}_B \quad c)$$

$$R_A = R P_B, \quad R_B = R P_A \quad d)$$

$$P_{A,B} = \frac{M_{A,B}}{M} \quad e)$$

$$\omega^2 R^3 = GM \quad f)$$

$$M = M_A + M_B \quad g) \quad (1)_{d-g}$$

Normalicemos $\Psi(\vec{u})$ dividiéndolo por $\omega^2 R^2 = GM/R$; redefinimos

$(2)_{a,b}$

$$\vec{u} \rightarrow \vec{u}/R, \quad t \rightarrow t\omega, \quad M_A \rightarrow P_A, \quad M_B \rightarrow P_B \quad a)$$

$$\gamma \quad \Psi(\vec{u}) \rightarrow \frac{1}{\omega^2 R^2} \Psi(\vec{u}) = \frac{R}{GM} \Psi(\vec{u}) \equiv \Psi(\vec{u}) \quad b)$$

(la última igualdad vale en unidades $(2)_a$)

$$\Psi(\vec{u}) = -\frac{1}{2} \vec{u}^2 - \frac{P_A}{u_A} - \frac{P_B}{u_B} \quad (3)_a$$

Ahora

$$\vec{U}_A = [U_x + P_B, U_y] \quad b)$$

$$\vec{U}_B = [U_x - P_A, U_y] \quad c)$$

(3)_{b,c}

Tenemos las derivadas

$$\frac{\partial \Psi}{\partial U_x} = -U_x + \frac{P_A U_{Ax}}{|U_A|^3} + \frac{P_B U_{Bx}}{|U_B|^3}$$

a)

(4)

$$\frac{\partial \Psi}{\partial U_y} = -U_y + \frac{P_A U_{Ay}}{|U_A|^3} + \frac{P_B U_{By}}{|U_B|^3}$$

b)

Sabemos que

$$\frac{\partial \Psi}{\partial U_x} = 0 = \frac{\partial \Psi}{\partial U_y}$$

Si $\vec{U} = \{\vec{L}_4, \vec{L}_5\}$

(5)_a

con $\vec{L}_{4,5} = \left[\frac{1}{2}(R_B - R_A), \pm \frac{\sqrt{3}}{2} R \right]$, y en unidades

de (2)_{a,b}

$$\vec{L}_{4,5} = \frac{1}{2} [P_A - P_B, \pm \sqrt{3}]$$

(5)_b

Queremos tratar la dinámica en torno a puntos $\vec{L}_4, \vec{L}_5$ en la Aproximación Armónica; ello involucra expandir $\Psi(\vec{U})$ en torno a estos puntos hasta segundo orden. Por fijar ideas, tomemos el punto $\vec{L}_4$

$$\vec{U} = \vec{L}_4 + \vec{\Delta}, \quad |\vec{\Delta}| \ll 1$$

(6)_a

Ahora

$$\Psi(\vec{L}_4 + \Delta) = \Psi(\vec{L}_4) + \Psi_{xx} \frac{(\Delta_x)^2}{2} + \Psi_{yy} \frac{(\Delta_y)^2}{2} + \Psi_{xy} \Delta_x \Delta_y \quad (6)_b$$

con $\Psi_{\alpha\beta} = \left(\frac{\partial^2 \Psi}{\partial u_\alpha \partial u_\beta} \right)_{\vec{u} = \vec{L}_4} \quad (6)_c$

Derivemos nuevamente (4)_{a,b}, evaluando luego en

$\vec{L}_4$: $\frac{\partial^2 \Psi}{\partial u_x \partial u_y} = -3 u_y \left[\frac{P_A u_{Ax}}{|u_A|^5} + \frac{P_B u_{Bx}}{|u_B|^5} \right] \quad (7)_a$

$$\frac{\partial^2 \Psi}{\partial u_x^2} = -1 + \frac{P_A}{|u_A|^3} + \frac{P_B}{|u_B|^3} - 3 \left[\frac{P_A (u_{Ax})^2}{|u_A|^5} + \frac{P_B (u_{Bx})^2}{|u_B|^3} \right] \quad (7)_b$$

$$\frac{\partial^2 \Psi}{\partial u_y^2} = -1 + \frac{P_A}{|u_A|^3} + \frac{P_B}{|u_B|^3} - 3 (u_y)^2 \left[\frac{P_A}{|u_A|^5} + \frac{P_B}{|u_B|^5} \right] \quad (7)_c$$

Evaluamos (7)_{a-c} en $\vec{u} = \vec{L}_4$. De (5)_b y

(3)_{b,c} $\vec{u}_A = \frac{1}{2} [1, \sqrt{3}]$ a) $\vec{u}_B = \frac{1}{2} [-1, \sqrt{3}]$ b) (8)

$|\vec{u}_A| = 1 = |\vec{u}_B|$ c) $u_{Ax} = \frac{1}{2}$ d) $u_{Bx} = -\frac{1}{2}$ e) $u_y = \frac{\sqrt{3}}{2}$ f)

Reemplazando, queda (usar $P_A + P_B = 1$):

4

$$\Psi_{xx} = -1 + P_A + P_B - \frac{3}{4} [P_A + P_B] = -\frac{3}{4} \quad a)$$

$$\Psi_{yy} = -1 + P_A + P_B - \frac{9}{4} [P_A + P_B] = -\frac{9}{4} \quad b) \quad (8)$$

$$\Psi_{xy} = -\frac{3\sqrt{3}}{2} \cdot \left(\frac{P_A - P_B}{2} \right) = -\frac{\sqrt{27}}{4} (P_A - P_B) \quad c)$$

La aceleración es

$$\frac{d^2 \vec{\Delta}}{d\tau^2} = 2 \left(\frac{d\vec{\Delta}}{dt} \right) \times \frac{\hat{z} \omega}{\omega^2} - \frac{\partial \Psi}{\partial \vec{\Delta}} \quad (9)_a$$

Acá $\tau = t \omega$, y el divisor $\frac{1}{\omega^2}$ viene de (2)₆

[En otras palabras, usamos unidades $R = M = \omega = 1$]

$$\left(\frac{d\vec{\Delta}}{d\tau} \right) \times \hat{z} = \left[\hat{x} \frac{\partial \Delta_x}{\partial \tau} + \hat{y} \frac{\partial \Delta_y}{\partial \tau} \right] \times \hat{z} =$$

$$\left(\frac{d\vec{\Delta}}{d\tau} \right) \times \hat{z} = \hat{x} \frac{\partial \Delta_y}{\partial \tau} - \hat{y} \frac{\partial \Delta_x}{\partial \tau} \quad (9)_b$$

Por último, usamos (6)₆ para evaluar $\frac{\partial \Psi}{\partial \vec{\Delta}}$:

$$\frac{d^2 \Delta_x}{d\tau^2} = 2 \frac{\partial \Delta_y}{\partial \tau} - \Delta_x \Psi_{xx} - \Delta_y \Psi_{xy} \quad (10)_a$$

$$\frac{d^2 \Delta_y}{d\tau^2} = -2 \frac{\partial \Delta_x}{\partial \tau} - \Delta_y \Psi_{yy} - \Delta_x \Psi_{xy} \quad (10)_b$$

Acá tenemos un sistema de Ecuaciones Diferencia-

les lineales a coeficientes constantes 5
 para $[\Delta_x(z), \Delta_y(z)]$. Sabemos que las soluciones en tal caso son de tipo exponencial:

$$\begin{bmatrix} \Delta_x(z) \\ \Delta_y(z) \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \Delta_x^0 \\ \Delta_y^0 \end{bmatrix} e^{i\lambda z} \quad (11)_a$$

Al reemplazar en $(10)_{a,b}$ tenemos

$$\boxed{\frac{d}{dz} = i\lambda} \quad \boxed{\frac{d^2}{dz^2} = -\lambda^2} \quad \text{Moviendo } \frac{d^2}{dz^2} \text{ a la derecha queda}$$

$$0 = (\lambda^2 - \Psi_{xx}) \Delta_x^0 + (2i\lambda - \Psi_{xy}) \Delta_y^0 \quad (11)_b$$

$$0 = (\lambda^2 - \Psi_{yy}) \Delta_y^0 - (2i\lambda + \Psi_{xy}) \Delta_x^0 \quad (11)_c$$

Matricialmente, $(11)_{b,c}$ toma la forma

$$\left[\begin{array}{cc|c} \lambda^2 - \Psi_{xx} & 2i\lambda - \Psi_{xy} & \\ \hline -2i\lambda - \Psi_{xy} & \lambda^2 - \Psi_{yy} & \end{array} \right] \begin{bmatrix} \Delta_x^0 \\ \Delta_y^0 \end{bmatrix} = 0 \quad (12)_a$$

$$0 \quad M \begin{bmatrix} \Delta_x^0 \\ \Delta_y^0 \end{bmatrix} = 0 \quad (12)_b$$

La condición para tener soluciones NO TRIVIALES (Δ_x^0, Δ_y^0 no ambos nulos) es $\boxed{\text{Det}[M] = 0} \quad (13)_a$
 Esto constituye la Ecuación Secular

De (12)_a

6

$$\text{Det}[M] = (\lambda^2 - \Psi_{xx})(\lambda^2 - \Psi_{yy}) - \Psi_{xy}^2 - 4\lambda^2 = 0 \quad b)$$

$$\lambda^4 - \lambda^2(4 + \Psi_{xx} + \Psi_{yy}) + \Psi_{xx}\Psi_{yy} - \Psi_{xy}^2 = 0 \quad c)$$

De (8)_{arc} :

$$\Psi_{xx} = -\frac{3}{4} \quad \Psi_{yy} = -\frac{9}{4} \quad d) \quad (13)$$

$$\Psi_{xy} = -\frac{\sqrt{27}}{4} (P_A - P_B) \quad e)$$

Rel. (13)_c queda como

$$\lambda^4 - \lambda^2 + \frac{27}{16} [1 - (P_A - P_B)^2] = 0 \quad a) \quad (14)$$

$$1 - (P_A - P_B)^2 = [1 - (P_A - P_B)][1 + P_A - P_B] = 4P_A P_B \quad b)$$

pues $1 - P_A = P_B$, $1 - P_B = P_A$. Así

$$\lambda^2 = \frac{1}{2} \pm \frac{1}{2} \sqrt{1 - 27P_A P_B} \quad (15)$$

La condición de estabilidad para solución (11)_a [conducto oscilante, en vez de alejamiento exponencial] es

$$\lambda \in \mathbb{R} \quad (16)_a$$

Luego

$$1 > 27P_A P_B, \text{ o } \frac{1}{27} - P_A + P_A^2 > 0 \quad (16)_b$$

Al elegir $P_A < \frac{1}{2} < P_B$:

$$P_A < \frac{1}{2} - \frac{1}{2} \sqrt{1 - \frac{4}{27}} = 0.0385208965$$

© sea $\boxed{\frac{M_A}{M_A + M_B} < 0.0385208965}$ (17)_a 7

Tomando el inverso de esta relación sigue

$\boxed{\frac{M_B}{M_A} > 24.96}$ (17)_b

Es decir, las órbitas Troyanas son estables sólo si uno de los dos Astros Masivos es considerablemente mayor (en masa) que el segundo. Cuando las masas M_A, M_B no son demasiado diferentes, el "Asteroide Troyano" se aleja exponencialmente del punto Lagrangeano L_4 o L_5 .

Así, el par Plutón - Charon NO puede tener Troyanos.

Para el caso de más de 3 cuerpos, puede ser que, aun cumpliéndose (17)_{a,b}, la perturbación de un cuarto cuerpo elimine la estabilidad Troyano. También la excentricidad de la órbita A-B podría destruir estabilidad de Troyano.