

# Estabilidad de dos soluciones de equilibrio de un giróstato triaxial con un punto fijo en un campo de potencial $U^{(3)}$

J. A. Vera y A. Viguera

Dpto. de Matemática Aplicada y Estadística  
Universidad Politécnica de Cartagena

## Abstract

We consider the problem of motion of a triaxial gyrostato with a fixed point in a Newtonian force field when the potential function is approximated by  $U^{(3)}$ . First, we give sufficient and necessary conditions for the existence of two equilibrium solutions. Then, by means of the Energy-Casimir method, we obtain sufficient conditions for the stability of the above equilibria. The obtained results generalize other previous results for rigid bodies or gyrostats in [9], [10], [1], [2] and [7]. This method presents the advantage of being easy to use; in other way the problem is very difficult because of the complicated expression of the potential function.

## 1 Introducción

Buena parte de la literatura concerniente a problemas de movimiento está dedicada al estudio de integrales primeras, posiciones de equilibrio y su estabilidad para un giróstato con un punto fijo o bien en órbita, así como también al estudio de soluciones periódicas, bifurcaciones, caos, etc., ( ver por ejemplo [1], [3], [4], [5] y [6]).

Rumiantsev, haciendo uso del segundo método de Lyapunov, investiga ciertos movimientos de un giróstato triaxial pesado (el potencial del que derivan las fuerzas es aproximado por  $U^{(1)}$ ) con un punto fijo  $O$ , así como de un giróstato de revolución. Obteniendo, en el caso triaxial, para la estabilidad de la solución de equilibrio:

$$\omega_1 = 0, \omega_2 = 0, \omega_3 = \omega_3^0, k_1 = 0, k_2 = 0, k_3 = 1$$

como condición suficiente de estabilidad que se verifiquen las siguientes desigualdades:

$$(I_3 - I_2)(\omega_3^0)^2 + \omega_3^0 l - m_0 z_0 > 0; (I_3 - I_1)(\omega_3^0)^2 + \omega_3^0 l - m_0 z_0 > 0$$

donde  $I_1, I_2, I_3$ , son los momentos principales de inercia del giróstato  $S$  (considerado como un sólido rígido),  $(0, 0, l)$  es el momento angular relativo o momento girostático (en el

sistema móvil que suponemos solidario con la parte rígida del giróstato y coincidente con el de ejes principales de inercia con origen en  $O$ ),  $(x_0, y_0, z_0)$  son las coordenadas del centro de masas en dicho sistema,  $m_0 = mg$  con  $m$  la masa total del giróstato,  $g$  la aceleración de la gravedad a la distancia  $r$  del centro de atracción. Más recientemente, en [1] y [2] se aplica el mismo método para estudiar soluciones de equilibrio del problema para el caso simétrico, cuando el potencial es aproximado por  $U^{(2)}$ , y en [1] para el caso triaxial, bajo el potencial  $U^{(2)}$ , generalizando el anterior resultado, se obtiene como condición suficiente de estabilidad de dicha solución que se verifiquen las siguientes desigualdades:

$$\begin{aligned} (I_3 - I_2)(\omega_3^0)^2 + \omega_3^0 l - m_0 z_0 - m_1(I_3 - I_2) &> 0 \\ (I_3 - I_1)(\omega_3^0)^2 + \omega_3^0 l - m_0 z_0 - m_1(I_3 - I_1) &> 0 \end{aligned}$$

donde  $m_1 = 3g/r$ .

El problema que vamos a considerar en este trabajo es el estudio de la existencia y estabilidad de dos soluciones de equilibrio de un giróstato triaxial con un punto fijo bajo un potencial newtoniano, aproximado este último por  $U^{(3)}$ .

La aplicación del método de Lyapunov a este último problema es prácticamente inabordable al tener el potencial  $U^{(3)}$  una expresión muy complicada. Por ello, vamos a utilizar como herramienta de estudio de la estabilidad el método de la Energía-Casimir (verlo en [7] y [8], o sucintamente en [11]).

## 2 Ecuaciones de Lie-Poisson y equilibrios.

*Los corchetes de Lie-Poisson para un giróstato con punto fijo, así como la matriz que define el correspondiente tensor de Poisson  $\mathbf{B}(\boldsymbol{\pi}, \mathbf{k})$ , vienen dados en la proposición 2.1 de [11]. Y las ecuaciones de Lie-Poisson, asociadas al hamiltoniano  $h$  correspondiente, están dadas por las siguientes fórmulas:*

$$\begin{aligned} \dot{\boldsymbol{\pi}} &= -\nabla_{\boldsymbol{\pi}} h \times (\boldsymbol{\pi} + \mathbf{l}) - \nabla_{\mathbf{k}} h \times \mathbf{k} \\ \dot{\mathbf{k}} &= -\nabla_{\boldsymbol{\pi}} h \times \mathbf{k} \end{aligned}$$

*Además, el problema posee las dos funciones de Casimir:*

$$\phi_1 \left( (\boldsymbol{\pi} + \mathbf{l}) \cdot \mathbf{k} \right); \quad \phi_2 \left( \|\mathbf{k}\|^2 \right)$$

*siendo  $\phi_1, \phi_2$ , sendas funciones diferenciables. Así, junto con el hamiltoniano, dicho sistema posee en general dos integrales del movimiento en involución. Pues es fácil probar que*

$$\nabla_{(\boldsymbol{\pi}, \mathbf{k})} \phi_1 \left( (\boldsymbol{\pi} + \mathbf{l}) \cdot \mathbf{k} \right), \nabla_{(\boldsymbol{\pi}, \mathbf{k})} \phi_2 \left( \|\mathbf{k}\|^2 \right) \in \ker \mathbf{B}(\boldsymbol{\pi}, \mathbf{k})$$

*Es decir dan campos vectoriales hamiltonianos nulos.*

### 2.1 Determinación de algunas soluciones de equilibrio.

De las ecuaciones del movimiento correspondientes se deduce, fácilmente, que para todo equilibrio del campo hamiltoniano  $X_h$  se verifica que  $\boldsymbol{\omega} = \lambda \mathbf{k}$ , siendo  $\boldsymbol{\omega} = \left( \frac{\pi_1}{I_1}, \frac{\pi_2}{I_2}, \frac{\pi_3}{I_3} \right)$  la velocidad angular del giróstato  $S$  y  $\lambda$  real. En particular, cuando el momento girostático sea constante y esté sobre el tercer eje principal de inercia,  $\mathbf{l} = (0, 0, l)$ , de dichas ecuaciones se deduce el siguiente resultado:

Para que los puntos  $E_1 = (0, 0, \pi_3^0, 0, 0, 1)$  y  $E_2 = (0, 0, \pi_3^0, 0, 0, -1)$  de  $\mathbf{R}^3 \times \mathbf{S}^2$  sean soluciones de equilibrio es condición necesaria y suficiente que se verifiquen las ecuaciones siguientes:

$$\begin{aligned} \frac{\partial U}{\partial k_1}(E_1) &= \frac{\partial U}{\partial k_2}(E_1) = 0, \\ \frac{\partial U}{\partial k_1}(E_2) &= \frac{\partial U}{\partial k_2}(E_2) = 0. \end{aligned}$$

La demostración es inmediata en virtud de las ecuaciones de Lie-Poisson anteriores. En nuestro caso particular, correspondiente a una aproximación de tercer orden del potencial newtoniano, tenemos que:

$$\begin{aligned} U(k_1, k_2, k_3) &= U^{(3)} = mg(x_0 k_1 + y_0 k_2 + z_0 k_3) \\ &+ \frac{3g}{2r}(I_1 k_1^2 + I_2 k_2^2 + I_3 k_3^2) \\ &- \frac{3g}{2r^2} \left( (J_{xyy} + J_{xzz} + J_{xxx})k_1 + (J_{yyy} + J_{yzz} + J_{yxx})k_2 \right. \\ &\quad \left. + (J_{zzz} + J_{zxx} + J_{zyy})k_3 \right) \\ &+ \frac{5g}{2r^2} \left( J_{xxx}k_1^3 + J_{yyy}k_2^3 + J_{zzz}k_3^3 + 3J_{xxy}k_1^2 k_2 \right. \\ &\quad \left. + 3J_{xxz}k_1^2 k_3 + 3J_{yyx}k_2^2 k_1 + 3J_{yyz}k_2^2 k_3 \right. \\ &\quad \left. + 3J_{zzx}k_3^2 k_1 + 3J_{zzy}k_3^2 k_2 + 3J_{xyz}k_1 k_2 k_3 \right), \end{aligned}$$

donde los  $J_{ijk}$  son los productos triples de inercia (ver [5]).

Por tanto, para que  $E_1$  y  $E_2$  sean soluciones de equilibrio se han de verificar:

$$\begin{aligned} mgx_0 - \frac{3g}{2r^2}(J_{xxx} + J_{xyy} + J_{xzz}) + \frac{15gJ_{xzz}}{2r^2} &= 0, \\ mgy_0 - \frac{3g}{r^2}(J_{yyy} + J_{yxx} + J_{yzz}) + \frac{15gJ_{yzz}}{2r^2} &= 0. \end{aligned}$$

Y si tomamos el centro de masas sobre el tercer eje de inercia  $(0, 0, z_0)$  tenemos:

$$\begin{aligned} 5J_{xzz} - (J_{xxx} + J_{xyy} + J_{xzz}) &= 0, \\ 5J_{yzz} - (J_{yyy} + J_{yxx} + J_{yzz}) &= 0, \end{aligned}$$

que son las condiciones geométricas que debe verificar el sistema para que  $E_1$  y  $E_2$  sean soluciones de equilibrio. Entonces el potencial se reduce a:

$$\begin{aligned}
 U(k_1, k_2, k_3) = & \ mgz_0k_3 \\
 & + \frac{3g}{r}(I_1k_1^2 + I_2k_2^2 + I_3k_3^2) \\
 & - \frac{3g}{r^2}(5J_{xxz}k_1 + 5J_{yyz}k_2 + (J_{zzz} + J_{zxx} + J_{zyy})k_3) \\
 & + \frac{5g}{2r^2}(J_{xxx}k_1^3 + J_{yyy}k_2^3 + J_{zzz}k_3^3 + 3J_{xxy}k_1^2k_2 \\
 & \quad + 3J_{xxz}k_1^2k_3 + 3J_{yyx}k_2^2k_1 + 3J_{yyz}k_2^2k_3 \\
 & \quad + 3J_{zzx}k_3^2k_1 + 3J_{zzy}k_3^2k_2 + 3J_{xyz}k_1k_2k_3)
 \end{aligned}$$

sujeto a las condiciones anteriores en los productos de inercia.

### 3 Estabilidad de los equilibrios $E_1$ y $E_2$ .

#### 3.1 Estabilidad de $E_1$

Esta solución corresponde físicamente al movimiento del giróstato alrededor de la vertical en sentido ascendente. Para aplicar el método de la Energía-Casimir, descrito en [11], sea la función:

$$f := \frac{1}{2} \left( \frac{\pi_1^2}{I_1} + \frac{\pi_2^2}{I_2} + \frac{\pi_3^2}{I_3} \right) + U(k_1, k_2, k_3) + \phi_1 \left( (\boldsymbol{\pi} + \mathbf{l}) \cdot \mathbf{k} \right) + \phi_2 \left( \|\mathbf{k}\|^2 \right)$$

donde  $\phi_1$  y  $\phi_2$  son sendas funciones reales, al menos dos veces derivables, a determinar y  $U = U^{(3)}$  es el potencial anterior.

Imponiendo la condición de que  $\mathbf{d}(f)(E_1) = \mathbf{0}$ , realizando los cálculos pertinentes (con ayuda de Maple) y denotando por  $x = \phi_1'(\pi_3^0 + l)$ ,  $y = 2\phi_2'(1)$ , tenemos que se han de verificar

$$\begin{aligned}
 \phi_1'(\pi_3^0 + l) = x &= -\frac{\pi_3^0}{I_3} \\
 2\phi_2'(1) = y &= -\frac{2mgz_0r^2I_3 + 6gI_3^2r - 3g(J_{xxz} + J_{yyz} - 4J_{zzz})I_3 - 2(\pi_3^0)r^2(\pi_3^0 + l)}{2r^2I_3}
 \end{aligned}$$

En tanto que

$$W = \ker d\phi_1 \left( (\boldsymbol{\pi} + \mathbf{l}) \cdot \mathbf{k} \right) (E_1) \cap \ker d\phi_2 \left( \|\mathbf{k}\|^2 \right) (E_1)$$

resulta ser

$$W = \mathbf{span} \langle (1, 0, 0, 0, 0), (0, 1, 0, 0, 0), (0, 0, 0, 1, 0), (0, 0, 0, 0, 1, 0) \rangle$$

La matriz  $\mathbf{d}^2(f)(E_1)\big|_{W \times W}$  viene dada por:

$$\mathbf{d}^2(f)(E_1)\big|_{W \times W} = \begin{pmatrix} \frac{1}{I_1} & 0 & x & 0 \\ 0 & \frac{1}{I_2} & 0 & x \\ x & 0 & \frac{3gI_1}{r} + \frac{15gJ_{xxz}}{r^2} + y & \frac{15gJ_{xyz}}{r^2} \\ 0 & x & \frac{15gJ_{xyz}}{r^2} & \frac{3gI_2}{r} + \frac{15gJ_{yyz}}{r^2} + y \end{pmatrix}.$$

Estudiando el signo de sus menores principales, obtenemos condiciones suficientes para que dicha matriz sea definida positiva, condiciones que resumimos en el siguiente resultado.

*Una condición suficiente para que la solución de equilibrio  $E_1$  sea estable, en sentido de Lyapunov, es que se verifiquen las desigualdades:*

$$\Phi_1 > 0; \quad \Phi_1 \Psi_1 > (15gJ_{xyz})^2,$$

siendo:

$$\Phi_1 = (I_3 - I_1)(\pi_3^0)^2 + l\pi_3^0 - \frac{gI_3^2(2mz_0r^2 + 6(I_3 - I_1)r - 3J_{yyz} - 33J_{xxz} + 12J_{zzz})}{2r^2},$$

$$\Psi_1 = (I_3 - I_2)(\pi_3^0)^2 + l\pi_3^0 - \frac{gI_3^2(2mz_0r^2 + 6(I_3 - I_2)r - 3J_{yyz} - 33J_{xxz} + 12J_{zzz})}{2r^2}.$$

*En particular, cuando  $J_{xyz} = 0$ , la condición suficiente para la estabilidad anterior se reduce a:*

$$\Phi_1, \Psi_1 > 0.$$

*Y una función de Lyapunov viene dada por la fórmula siguiente:*

$$\frac{1}{2} \left( \frac{\pi_1^2}{I_1} + \frac{\pi_2^2}{I_2} + \frac{\pi_3^2}{I_3} \right) + U(k_1, k_2, k_3) - \frac{\pi_3^0}{I_3} ((\boldsymbol{\pi} + \mathbf{l}) \cdot \mathbf{k}) - \frac{2mgz_0r^2I_3 + 6gI_3^2r - 3g(J_{xxz} + J_{yyz} - 4J_{zzz})I_3 - 2(\pi_3^0)r^2(\pi_3^0 + l)}{2r^2I_3} \|\mathbf{k}\|^2.$$

### 3.2 Estabilidad de $E_2$

Procediendo de un modo similar al del párrafo anterior, obtenemos el siguiente resultado:

*Una condición suficiente para que la solución de equilibrio  $E_2$  sea estable, en sentido de Lyapunov, es que se verifiquen las relaciones:*

$$\Phi_2 > 0; \quad \Phi_2 \Psi_2 > (15gJ_{xyz})^2,$$

siendo:

$$\Phi_2 = (I_3 - I_1)(\pi_3^0)^2 + l\pi_3^0 + \frac{gI_3^2(2mz_0r^2 + 6(I_1 - I_3)r - 3J_{yyz} - 33J_{xxz} + 12J_{zzz})}{2r^2},$$

$$\Psi_2 = (I_3 - I_2)(\pi_3^0)^2 + l\pi_3^0 + \frac{gI_3^2(2mz_0r^2 + 6(I_2 - I_3)r - 3J_{yyz} - 33J_{xxz} + 12J_{zzz})}{2r^2}.$$

#### 4 Conclusiones

Hemos dado condiciones necesarias y suficientes para la existencia de dos soluciones de equilibrio del problema planteado. Asimismo, utilizando el teorema de la Energía-Casimir, hemos obtenido condiciones suficientes para su estabilidad. Derivar dichas condiciones de la manera tradicional, (véase [5]) hubiese sido muy complicado si no imposible. Por otro lado, los resultados obtenidos constituyen una generalización de otros debidos a [9], [10], [1], [2] y [7]. Basta para ello anular los coeficientes  $J_{ijk}$  del potencial de tercer orden  $U = U^{(3)}$  obteniéndose resultados válidos para el segundo orden  $U = U^{(2)}$  para las soluciones de equilibrio  $E_1$  y  $E_2$ . Se constata aquí una de las diferencias que ocurren al aumentar la aproximación del potencial newtoniano a  $U^{(3)}$ , es decir, la posibilidad de inestabilidad de la solución  $E_2$ .

Queda abierto para un trabajo posterior el estudio de condiciones necesarias de estabilidad, mediante la linealización de las ecuaciones de Lie-Poisson en torno a los equilibrios anteriores.

#### Agradecimientos

Este trabajo ha sido parcialmente financiado por el Ministerio de Educación Cultura y Deportes (Proyecto n° PB98-1576).

#### Referencias

- [1] Cavas, J. A.: 1995, *Problemas integrables en la dinámica de sólidos rígidos y giróstatos: aplicaciones*, Tesis Doctoral, Universidad de Murcia.
- [2] Cavas, J. A., Molina, R. y Viguera, A.: 1995, "Soluciones de equilibrio y estabilidad de un problema generalizado de Lagrange-Poisson", *Proceedings XIV CEDYA/IV CMA*, (publicación electrónica de la Universidad Politécnica de Cataluña, <http://www.ma1.upc.es/cedya/comu.html>); 9 páginas.
- [3] Cavas, J. A. y Viguera, A.: 1994, "An integrable case of a rotational motion analogous to that of Lagrange and Poisson for a gyrostat in a Newtonian force field", *Celes. Mech. & Dyn. Astr.*, **60**, 317-330.

- [4] Elipe, A.: 1998, “Hamiltonianos cuadráticos sobre la esfera unidad o Giróstato en movimiento libre: dos problemas equivalentes”, *Rev. Academia de Ciencias de Zaragoza*, **53**, 5–28.
- [5] Leimanis, E.: 1965, *The general problem of the motion of coupled rigid bodies about a fixed point*, Springer Verlag.
- [6] Mondéjar, F., Viguera, A. y Ferrer, S.: 2001, “Symmetries, Reduction and Relative Equilibria for a Gyrostat in the Three-body Problem”, *Celest. Mech. & Dyn. Astr.*, pendiente de publicación.
- [7] Ortega, J. P.: 1998, *Symmetry, Reduction and Stability in Hamiltonian systems*. Tesis doctoral, Universidad de California.
- [8] Ortega, J. P. y Ratiu, T. S.: 1999, “Stability of Hamiltonian Relative Equilibria”, *Nonlinearity*, **12(3)**, 693–720.
- [9] Rumiantsev, V. V.: 1961, “On the stability of motion of gyrostats”, *J. Appl. Math. Mech.*, **25**, 9–19.
- [10] Rumiantsev, V. V.: 1961, “On the stability of motion of certain types of gyrostats”, *J. Appl. Math. Mech.*, **25**, 1158–1169.
- [11] Vera, J. A. y Viguera, A.: 2001, “Estabilidad de ciertos equilibrios de un giróstato simétrico bajo un potencial con simetría axial  $U(K_3)$ ”, en esta publicación.

