Luis A. Núñez

Escuela de Física, Facultad de Ciencias, Universidad Industrial de Santander, Santander, Colombia



7 de mayo de 2025

L.A. Núñez (UIS)

Agenda



- Ecuaciones de Euler
 - Generalidades
 - Derivadas en marcos inerciales y no inerciales
 - Ecuaciones de Euler
- 2 Trompo de Euler: $I_1^1 < I_2^2 < I_3^3$
 - Ecuaciones de Euler
 - Evolución de L
 - Pequeñas oscilaciones de L alrededor de x₁
- 3 Trompo simétrico: $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$
 - El planteamiento del problema
 - Las ecuaciones de Euler
 - Las velocidades angulares y ángulos de Euler



Las Ecuaciones de Euler:

• son una alternativa útil a las ecuaciones de Lagrange para estudiar la rotación de un cuerpo rígido libre o con torque.



Las Ecuaciones de Euler:

- son una alternativa útil a las ecuaciones de Lagrange para estudiar la rotación de un cuerpo rígido libre o con torque.
- son ecuaciones diferenciales de primer orden para las componentes $\tilde{\Omega}^i$ de la velocidad angular respecto al CM, mientras que las ecuaciones de Lagrange corresponden a ecuaciones diferenciales de segundo orden para los ángulos de Euler
- Permiten describir la evolución de la velocidad angular en un sistema fijo al CM del cuerpo.



Las Ecuaciones de Euler:

- son una alternativa útil a las ecuaciones de Lagrange para estudiar la rotación de un cuerpo rígido libre o con torque.
- son ecuaciones diferenciales de primer orden para las componentes $\tilde{\Omega}^i$ de la velocidad angular respecto al CM, mientras que las ecuaciones de Lagrange corresponden a ecuaciones diferenciales de segundo orden para los ángulos de Euler
- Permiten describir la evolución de la velocidad angular en un sistema fijo al CM del cuerpo.
- Aprovechan la simetría del cuerpo y se expresan naturalmente en torno a los ejes principales de inercia.



Las Ecuaciones de Euler:

- son una alternativa útil a las ecuaciones de Lagrange para estudiar la rotación de un cuerpo rígido libre o con torque.
- son ecuaciones diferenciales de primer orden para las componentes $\tilde{\Omega}^i$ de la velocidad angular respecto al CM, mientras que las ecuaciones de Lagrange corresponden a ecuaciones diferenciales de segundo orden para los ángulos de Euler
- Permiten describir la evolución de la velocidad angular en un sistema fijo al CM del cuerpo.
- Aprovechan la simetría del cuerpo y se expresan naturalmente en torno a los ejes principales de inercia.
- La interpretación física del efecto de los torques externos sobre cada componente de la velocidad angular es intuitiva.



• Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).



- Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).
- Supongamos además, que los orígenes de ambos sistemas de coordenadas coinciden y observemos un vector A en ambos sistemas.



- Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).
- Supongamos además, que los orígenes de ambos sistemas de coordenadas coinciden y observemos un vector A en ambos sistemas.
- ullet El sistema (x1,x2,x3) rota con una velocidad angular intantánea $ilde{\Omega}^i$



- Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).
- Supongamos además, que los orígenes de ambos sistemas de coordenadas coinciden y observemos un vector A en ambos sistemas.
- El sistema (x1,x2,x3) rota con una velocidad angular intantánea $\tilde{\Omega}^i$
- El cambio infinitesimal en el vector **A** visto desde el Laboratorio se debe efecto de la rotación de los ejes (x1, x2, x3).



- Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).
- Supongamos además, que los orígenes de ambos sistemas de coordenadas coinciden y observemos un vector A en ambos sistemas.
- ullet El sistema (x1,x2,x3) rota con una velocidad angular intantánea $ilde{\Omega}^i$
- El cambio infinitesimal en el vector **A** visto desde el Laboratorio se debe efecto de la rotación de los ejes (x1, x2, x3).
- Esto es $\mathrm{d} \mathbf{A}(t)_{(x,y,z)} = \mathrm{d} \mathbf{A}(t)_{(x1,x2,x3)} + \underbrace{\tilde{\Omega} \times \mathbf{A}(t)}_{\mathrm{d} \mathbf{A}(t)_{\mathrm{rot}}}$



- Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).
- Supongamos además, que los orígenes de ambos sistemas de coordenadas coinciden y observemos un vector A en ambos sistemas.
- ullet El sistema (x1,x2,x3) rota con una velocidad angular intantánea $ilde{\Omega}^i$
- El cambio infinitesimal en el vector **A** visto desde el Laboratorio se debe efecto de la rotación de los ejes (x1, x2, x3).
- Esto es $\mathrm{d} \mathbf{A}(t)_{(x,y,z)} = \mathrm{d} \mathbf{A}(t)_{(x1,x2,x3)} + \underbrace{\tilde{\Omega} \times \mathbf{A}(t)}_{\mathrm{d} \mathbf{A}(t)_{\mathrm{rot}}}$
- El cambio $d\mathbf{A}(t)_{\rm rot}$ causado por la rotación de (x1,x2,x3) no modifica la magnitud del vector \mathbf{A} , sino su dirección.



- Consideremos dos sistema de coordenadas: laboratorio (x, y, z) y el sistema CM (x1, x2, x3).
- Supongamos además, que los orígenes de ambos sistemas de coordenadas coinciden y observemos un vector A en ambos sistemas.
- El sistema (x1, x2, x3) rota con una velocidad angular intantánea $\tilde{\Omega}^i$
- El cambio infinitesimal en el vector A visto desde el Laboratorio se debe efecto de la rotación de los ejes (x1, x2, x3).
- Esto es $\mathrm{d}\mathbf{A}(t)_{(x,y,z)} = \mathrm{d}\mathbf{A}(t)_{(x1,x2,x3)} + \tilde{\Omega} \times \mathbf{A}(t)$ $dA(t)_{rot}$
- El cambio $d\mathbf{A}(t)_{\text{rot}}$ causado por la rotación de (x1, x2, x3) no modifica la magnitud del vector A, sino su dirección.
- Es equivalente cuando analizamos el vector posición r de una partícula del cuerpo rígido, que mantiene su magnitud en el sistema de coordenadas fijo en el cuerpo y $d\mathbf{r} = d\mathbf{\Phi} \times \mathbf{r}$



ullet En general $d{f A}_{
m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$



- ullet En general $d{f A}_{
 m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$
- La variación de **A**, para los observadores $(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})$ y $(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)$, están relacionadas por $\left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)} + \tilde{\mathbf{\Omega}} \times \mathbf{A}$



- ullet En general $d{f A}_{
 m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$
- La variación de **A**, para los observadores $(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})$ y $(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)$, están relacionadas por $\left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)} + \tilde{\mathbf{\Omega}} \times \mathbf{A}$
- ullet Si $oldsymbol{\mathsf{A}}=oldsymbol{\mathsf{L}},$ entonces $ig(rac{d\mathbf{L}}{dt}ig)_{(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})}=ig(rac{d\mathbf{L}}{dt}ig)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)}+ar{\mathbf{\Omega}} imes\mathbf{L}$



- ullet En general $d{f A}_{
 m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$
- La variación de **A**, para los observadores $(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})$ y $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$, están relacionadas por $\left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)} + \tilde{\mathbf{\Omega}} \times \mathbf{A}$
- Si ${f A}={f L}$, entonces $(rac{d{f L}}{dt})_{({f x},{f y},{f z})}=(rac{d{f L}}{dt})_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+ ilde{f \Omega} imes{f L}$
- El torque en el sistema $(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})$ es $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})}$, entonces $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)} + \tilde{\boldsymbol{\Omega}} \times \mathbf{L}$



- ullet En general $d{f A}_{
 m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$
- La variación de **A**, para los observadores $(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})$ y $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$, están relacionadas por $\left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)} + \tilde{\mathbf{\Omega}} \times \mathbf{A}$
- Si ${f A}={f L}$, entonces $\left(rac{d{f L}}{dt}
 ight)_{({f x},{f y},{f z})}=\left(rac{d{f L}}{dt}
 ight)_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+ ilde{f \Omega} imes{f L}$
- El torque en el sistema $(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})$ es $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})}$, entonces $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)} + \tilde{\boldsymbol{\Omega}} \times \mathbf{L}$
- Las componentes de **L** respecto a $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$ son $L^i = \sum_k I_k^i \tilde{\Omega}^k$.



- ullet En general $d{f A}_{
 m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$
- La variación de **A**, para los observadores $(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})$ y $(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)$, están relacionadas por $\left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)} = \left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)} + \tilde{\mathbf{\Omega}} \times \mathbf{A}$
- Si ${f A}={f L}$, entonces $ig(rac{d{f L}}{dt}ig)_{({f x},{f y},{f z})}=ig(rac{d{f L}}{dt}ig)_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+{f ilde{\Omega}} imes{f L}$
- El torque en el sistema $(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})$ es $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})}$, entonces $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)} + \tilde{\boldsymbol{\Omega}} \times \mathbf{L}$
- Las componentes de **L** respecto a $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$ son $L^i = \sum_k I_k^i \tilde{\Omega}^k$.
- Entonces las *Ecuaciones de Euler* son $\tau^{i} = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + (\tilde{\Omega} \times L)^{i}, = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + \epsilon^{ijk} \tilde{\Omega}_{j} \left(\sum_{m} I_{k}^{m} \tilde{\Omega}_{k} \right) \quad i = 1, 2, 3$



5 / 11

- ullet En general $d{f A}_{
 m rot}=d{f \Phi} imes{f A}$, con $d{f \Phi}={f ilde{\Omega}}dt$
- La variación de **A**, para los observadores $(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})$ y $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$, están relacionadas por $\left(\frac{d\mathbf{A}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)} + \tilde{\mathbf{\Omega}} \times \mathbf{A}$
- $\bullet \ \ \mathsf{Si} \ \ \pmb{\mathsf{A}} = \pmb{\mathsf{L}}, \ \mathsf{entonces} \ \big(\frac{d \pmb{\mathsf{L}}}{dt} \big)_{(\pmb{\mathsf{x}}, \pmb{\mathsf{y}}, \pmb{\mathsf{z}})} = \big(\frac{d \pmb{\mathsf{L}}}{dt} \big)_{(\pmb{\mathsf{x}}_1, \pmb{\mathsf{x}}_2, \pmb{\mathsf{x}}_3)} + \tilde{\pmb{\Omega}} \times \pmb{\mathsf{L}}$
- El torque en el sistema $(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})$ es $\boldsymbol{ au} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z})}$, entonces $\boldsymbol{ au} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3)} + \tilde{\boldsymbol{\Omega}} \times \mathbf{L}$
- Las componentes de **L** respecto a $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$ son $L^i = \sum_k I_k^i \tilde{\Omega}^k$.
- Entonces las *Ecuaciones de Euler* son $\tau^{i} = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + (\tilde{\Omega} \times L)^{i}, = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + \epsilon^{ijk} \tilde{\Omega}_{j} \left(\sum_{m} I_{k}^{m} \tilde{\Omega}_{k} \right) \quad i = 1, 2, 3$
- $\bullet \text{ Si } \textit{I}_{\textit{k}}^{\textit{i}} \text{ es diagonal, entonces} \begin{cases} \tau^{1} = \textit{I}_{1}^{1} \dot{\tilde{\Omega}}^{1} + \tilde{\Omega}_{2} \tilde{\Omega}_{3} \left(\textit{I}_{3}^{3} \textit{I}_{2}^{2}\right), \\ \tau^{2} = \textit{I}_{2}^{2} \dot{\tilde{\Omega}}^{2} + \tilde{\Omega}_{1} \tilde{\Omega}_{3} \left(\textit{I}_{1}^{1} \textit{I}_{3}^{3}\right), \\ \tau^{3} = \textit{I}_{3}^{3} \dot{\tilde{\Omega}}^{3} + \tilde{\Omega}_{1} \tilde{\Omega}_{2} \left(\textit{I}_{2}^{2} \textit{I}_{1}^{1}\right). \end{cases}$



- El trompo de Euler
 - Cuerpo rígido con un punto fijo, con momentos de inercia $I_1^1 < I_2^2 < I_3^3$
 - No hay torque externo: $\tau = 0$.
 - Se usa el sistema de referencia fijo al CM (ejes principales de inercia).



- El trompo de Euler
 - \bullet Cuerpo rígido con un punto fijo, con momentos de inercia $I_1^1 < I_2^2 < I_3^3$
 - No hay torque externo: $\tau = 0$.
 - Se usa el sistema de referencia fijo al CM (ejes principales de inercia).

• Ecuaciones de Euler para un cuerpo libre
$$\begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 = (I_2^2 - I_3^3) \tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$$

Un sistema de ecuaciones diferenciales, no lineales y acopladas, que describe la evolución de $\tilde{\Omega}$ en el sistema del CM.



- El trompo de Euler
 - Cuerpo rígido con un punto fijo, con momentos de inercia $I_1^1 < I_2^2 < I_3^3$
 - No hay torque externo: $\tau = 0$.
 - Se usa el sistema de referencia fijo al CM (ejes principales de inercia).

• Ecuaciones de Euler para un cuerpo libre
$$\begin{cases} I_1^1\dot{\tilde{\Omega}}^1=(I_2^2-I_3^3)\tilde{\Omega}_2\tilde{\Omega}_3\\ I_2^2\dot{\tilde{\Omega}}^2=(I_3^3-I_1^1)\tilde{\Omega}_3\tilde{\Omega}_1\\ I_3^3\dot{\tilde{\Omega}}^3=(I_1^1-I_2^2)\tilde{\Omega}_1\tilde{\Omega}_2 \end{cases}$$

Un sistema de ecuaciones diferenciales, no lineales y acopladas, que describe la evolución de $\tilde{\Omega}$ en el sistema del CM.

- Cantidades Conservadas
 - Energía: $E=T=\frac{1}{2}\left(\mathit{I}_{1}^{1}(\tilde{\Omega}^{1})^{2}+\mathit{I}_{2}^{2}(\tilde{\Omega}^{2})^{2}+\mathit{I}_{3}^{3}(\tilde{\Omega}^{3})^{2}\right)$
 - Magnitud del momento angular: $L^2 = (L^1)^2 + (L^2)^2 + (L^3)^2 = (I_1^1)^2 (\tilde{\Omega}^1)^2 + (I_2^2)^2 (\tilde{\Omega}^2)^2 + (I_3^3)^2 (\tilde{\Omega}^3)^2$



- El trompo de Euler
 - Cuerpo rígido con un punto fijo, con momentos de inercia $I_1^1 < I_2^2 < I_3^3$
 - No hay torque externo: $\tau = 0$.
 - Se usa el sistema de referencia fijo al CM (ejes principales de inercia).

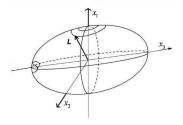
$$\bullet \text{ Ecuaciones de Euler para un cuerpo libre} \begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 = (I_2^2 - I_3^3) \tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$$

Un sistema de ecuaciones diferenciales, no lineales y acopladas, que describe la evolución de $\tilde{\Omega}$ en el sistema del CM.

- Cantidades Conservadas
 - Energía: $E=T=\frac{1}{2}\left(I_1^1(\tilde{\Omega}^1)^2+I_2^2(\tilde{\Omega}^2)^2+I_3^3(\tilde{\Omega}^3)^2\right)$
 - Magnitud del momento angular: $L^2 = (L^1)^2 + (L^2)^2 + (L^3)^2 = (I_1^1)^2 (\tilde{\Omega}^1)^2 + (I_2^2)^2 (\tilde{\Omega}^2)^2 + (I_3^3)^2 (\tilde{\Omega}^3)^2$
 - Entonces tendremos
 - $\frac{(L^1)^2}{2El_1^1} + \frac{(L^2)^2}{2El_2^2} + \frac{(L^3)^2}{2El_3^3} = 1$. Elipsoide, semiejes $\sqrt{2El_1^1} < \sqrt{2El_2^2} < \sqrt{2El_3^3}$. $L^2 = (L^1)^2 + (L^2)^2 + (L^3)^2$. Esfera de radio igual a L en el sistema CM.

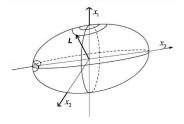


• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$





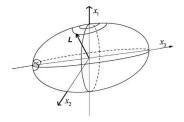
• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$



• Las intersecciones de la esfera con el elipsoide corresponden a curvas cerradas alrededor de los ejes x_1 y x_3 .



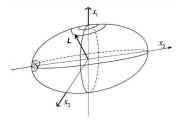
• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$



- Las intersecciones de la esfera con el elipsoide corresponden a curvas cerradas alrededor de los ejes x_1 y x_3 .
- El movimiento del vector L relativo al sistema (x₁, x₂, x₃) fijo en el cuerpo debe ser periódico.



• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$



- Las intersecciones de la esfera con el elipsoide corresponden a curvas cerradas alrededor de los ejes x₁ y x₃.
- El movimiento del vector L relativo al sistema (x₁, x₂, x₃) fijo en el cuerpo debe ser periódico.
- Durante un período de oscilación el vector L describe una especie de superficie cónica alrededor de x₁ o de x₃.



ullet Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$



- ullet Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$
- Entonces $L^2=I_2^2\tilde{\Omega}^2\Rightarrow \tilde{\Omega}^2\ll 1$ y $L^3=I_3^3\tilde{\Omega}^3\Rightarrow \tilde{\Omega}^3\ll 1$



- ullet Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$



- ullet Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$
- Entonces $L^2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 \Rightarrow \tilde{\Omega}^2 \ll 1$ y $L^3 = I_3^3 \tilde{\Omega}^3 \Rightarrow \tilde{\Omega}^3 \ll 1$ • Entonces $I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1$ • $I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2$ \Rightarrow $\begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 \approx 0 & \Rightarrow \tilde{\Omega}^1 = cte \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$
- Derivando la segunda (tercera) y sustituyendo en la tercera (segunda) tendremos $\ddot{\Omega}^i = -\frac{\left(l_3^3 l_1^1\right)\left(l_2^2 l_1^1\right)}{l_2^2 l_3^2} (\tilde{\Omega}^1)^2 \Omega^i$, con i=2,3.



- Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$
- Entonces $L^2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 \Rightarrow \tilde{\Omega}^2 \ll 1$ y $L^3 = I_3^3 \tilde{\Omega}^3 \Rightarrow \tilde{\Omega}^3 \ll 1$ • Entonces $I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1$ • $I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2$ \Rightarrow $\begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 \approx 0 & \Rightarrow \tilde{\Omega}^1 = cte \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$
- Derivando la segunda (tercera) y sustituyendo en la tercera (segunda) tendremos $\ddot{\Omega}^i = -\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)\left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2I_3^2}(\tilde{\Omega}^1)^2\Omega^i$, con i=2,3.
- Con lo cual $\ddot{\Omega}^i = -\omega_{x_1}^2 \Omega^i$, donde $\omega_{x_1} = \tilde{\Omega}^1 \sqrt{\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right) \left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2 I_3^3}}$,



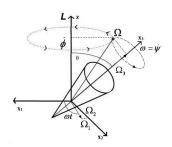
- ullet Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$
- Entonces $L^2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 \Rightarrow \tilde{\Omega}^2 \ll 1$ y $L^3 = I_3^3 \tilde{\Omega}^3 \Rightarrow \tilde{\Omega}^3 \ll 1$ • Entonces $I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1$ • $I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2$ \Rightarrow $\begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 \approx 0 & \Rightarrow \tilde{\Omega}^1 = cte \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$
- Derivando la segunda (tercera) y sustituyendo en la tercera (segunda) tendremos $\ddot{\Omega}^i = -\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)\left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2I_3^2}(\tilde{\Omega}^1)^2\Omega^i$, con i=2,3.
- Con lo cual $\ddot{\Omega}^i = -\omega_{x_1}^2 \Omega^i$, donde $\omega_{x_1} = \tilde{\Omega}^1 \sqrt{\frac{\left(l_3^3 l_1^1\right) \left(l_2^2 l_1^1\right)}{l_2^2 l_3^3}}$,
- Es la frecuencia de pequeñas oscilaciones estables del vector L alrededor del eje x₁.



- ullet Supongamos que las componentes son pequeñas, $L^2 \ll 1$ y $L^3 \ll 1$
- Entonces $L^2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 \Rightarrow \tilde{\Omega}^2 \ll 1$ y $L^3 = I_3^3 \tilde{\Omega}^3 \Rightarrow \tilde{\Omega}^3 \ll 1$ • Entonces $I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1$ • $I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2$ \Rightarrow $\begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 \approx 0 & \Rightarrow \tilde{\Omega}^1 = cte \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$
- Derivando la segunda (tercera) y sustituyendo en la tercera (segunda) tendremos $\ddot{\Omega}^i = -\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)\left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2I_2^3}(\tilde{\Omega}^1)^2\Omega^i$, con i=2,3.
- Con lo cual $\ddot{\Omega}^i = -\omega_{x_1}^2 \Omega^i$, donde $\omega_{x_1} = \tilde{\Omega}^1 \sqrt{\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right) \left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2 I_3^3}}$,
- Es la frecuencia de pequeñas oscilaciones estables del vector L alrededor del eje x₁.
- Siguiendo este método se pueden obtener las oscilaciones alrededor de los ejes x₂ y x₃

Trompo simétrico: $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$

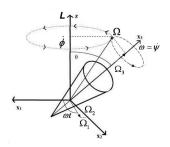




• Es un caso especial del trompo de Euler: No hay torque externo: $\tau=0$. Los momentos de inercia son $I_1^1=I_2^2\neq I_3^3$.

Trompo simétrico: $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$

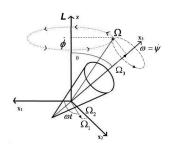




- Es un caso especial del trompo de Euler: No hay torque externo: $\tau = 0$. Los momentos de inercia son $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$.
- Como $au=0\Rightarrow au=rac{\mathrm{d} \mathbf{L}}{\mathrm{d} t}=0\Rightarrow \mathbf{L}=cte$ (módulo, dirección y sentido).

Trompo simétrico: $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$





- Es un caso especial del trompo de Euler: No hay torque externo: $\tau = 0$. Los momentos de inercia son $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$.
- Como $au=0 \Rightarrow au=rac{\mathrm{d} \mathbf{L}}{\mathrm{d} t}=0 \Rightarrow \mathbf{L}=cte$ (módulo, dirección y sentido).
- Más aún, $L^3 = L\cos\theta$, tenemos $L^3 = I_3^3\tilde{\Omega}_3 = L\cos\theta \implies \tilde{\Omega}_3 = \frac{L\cos\theta}{I_3^3} = \text{cte } \Rightarrow \theta = \text{cte.}$

◆ロト ◆個ト ◆差ト ◆差ト 差 めなべ



$$\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son } \begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 - I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 - I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$$



- $\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son } \begin{cases} I_1^1 \tilde{\Omega}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$
- Con lo cual, derivando la primera y sustituyendo la segunda (y viceversa) tenemos $\ddot{\tilde{\Omega}}^1 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^1$ y $\ddot{\tilde{\Omega}}^2 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^2$



- $\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son} \begin{cases} I_1^1 \tilde{\Omega}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$
- Con lo cual, derivando la primera y sustituyendo la segunda (y viceversa) tenemos $\tilde{\Omega}^1 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^1$ y $\tilde{\Omega}^2 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^2$
- Donde $\omega^2 = \frac{\binom{l_3^3 l_1^1}{l_1^1}}{\binom{l_1^1}{l_1^1}} \tilde{\Omega}_3 = \frac{\binom{l_3^3 l_1^1}{l_1^1 l_2^3}}{\binom{l_1^1}{l_1^1 l_2^3}} L \cos \theta = \text{cte.}$



- $\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son} \begin{cases} I_1^1 \tilde{\Omega}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$
- Con lo cual, derivando la primera y sustituyendo la segunda (y viceversa) tenemos $\ddot{\tilde{\Omega}}^1=-\omega^2\tilde{\Omega}^1$ y $\ddot{\tilde{\Omega}}^2=-\omega^2\tilde{\Omega}^2$
- Donde $\omega^2 = \frac{(I_3^3 I_1^1)}{I_1^1} \tilde{\Omega}_3 = \frac{(I_3^3 I_1^1)}{I_1^1 I_3^3} L \cos \theta = \text{cte.}$
- Con soluciones $\tilde{\Omega}_1 = A\cos\omega t$ y $\tilde{\Omega}_2 = A\sin\omega t$, donde $A = \left(\tilde{\Omega}_1^2 + \tilde{\Omega}_2^2\right)^{1/2}$ es constante



$$\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son } \begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 - I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 - I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$$

- Con lo cual, derivando la primera y sustituyendo la segunda (y viceversa) tenemos $\tilde{\Omega}^1=-\omega^2\tilde{\Omega}^1$ y $\tilde{\tilde{\Omega}}^2=-\omega^2\tilde{\Omega}^2$
- Donde $\omega^2 = \frac{(I_3^3 I_1^1)}{I_1^1} \tilde{\Omega}_3 = \frac{(I_3^3 I_1^1)}{I_1^1 I_3^3} L \cos \theta = \text{cte.}$
- ullet Con soluciones $ilde{\Omega}_1 = A\cos\omega t$ y $ilde{\Omega}_2 = A\sin\omega t$, donde $A = \left(\tilde{\Omega}_1^2 + \tilde{\Omega}_2^2 \right)^{1/2}$ es constante
- Tomamos la dirección constante de L en la dirección z,
- Entonces $\tilde{\Omega}$ rota con respecto a L, con $\tilde{\Omega}_3$ sobre el eje x_3 constante,
- Su proyección sobre el plano (x_1, x_2) rota con velocidad angular constante ω .



- La velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$, es $L_2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 = I_2^2 \dot{\phi} \operatorname{sen} \theta = L \operatorname{sen} \theta \Rightarrow \dot{\phi} = \frac{L}{I_2^2}$
- donde hemos utilizado la expresión de $\tilde{\Omega}_2$ en términos de los ángulos de Euler, y tomando $\psi=0$ (usando la simetría axial del trompo).



- La velocidad angular de precesión ϕ , es $L_2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 = I_2^2 \dot{\phi} \operatorname{sen} \theta = L \operatorname{sen} \theta \Rightarrow \dot{\phi} = \frac{L}{I_2^2}$
- donde hemos utilizado la expresión de $\tilde{\Omega}_2$ en términos de los ángulos de Euler, y tomando $\psi=0$ (usando la simetría axial del trompo).
- La velocidad angular de rotación $\dot{\psi}$ del trompo sobre su eje x_3 es $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{l_3^3} \frac{L}{l_1^1}\cos\theta$



- La velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$, es $L_2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 = I_2^2 \dot{\phi} \operatorname{sen} \theta = L \operatorname{sen} \theta \Rightarrow \dot{\phi} = \frac{L}{I_2^2}$
- donde hemos utilizado la expresión de $\tilde{\Omega}_2$ en términos de los ángulos de Euler, y tomando $\psi=0$ (usando la simetría axial del trompo).
- La velocidad angular de rotación $\dot{\psi}$ del trompo sobre su eje x_3 es $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{l_3^3} \frac{L}{l_1^1}\cos\theta$
- El vector $\tilde{\Omega}$ ejecuta una rotación respecto al sistema (x,y,z) describiendo un cono alrededor de la dirección $\mathbf{z}=\mathbf{L}$, con velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$;



- La velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$, es $L_2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 = I_2^2 \dot{\phi} \operatorname{sen} \theta = L \operatorname{sen} \theta \Rightarrow \dot{\phi} = \frac{L}{I_2^2}$
- donde hemos utilizado la expresión de $\tilde{\Omega}_2$ en términos de los ángulos de Euler, y tomando $\psi=0$ (usando la simetría axial del trompo).
- La velocidad angular de rotación $\dot{\psi}$ del trompo sobre su eje x_3 es $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{l_3^3} \frac{L}{l_1^1}\cos\theta$
- El vector $\tilde{\Omega}$ ejecuta una rotación respecto al sistema (x,y,z) describiendo un cono alrededor de la dirección $\mathbf{z}=\mathbf{L}$, con velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$;
- El vector $\tilde{\Omega}$ también ejecuta una rotación en el sistema (x_1, x_2, x_3) describiendo otro cono alrededor del eje x_3 del trompo, con velocidad angular $\omega = \dot{\psi}$.



- La velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$, es $L_2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 = I_2^2 \dot{\phi} \operatorname{sen} \theta = L \operatorname{sen} \theta \Rightarrow \dot{\phi} = \frac{L}{I_2^2}$
- donde hemos utilizado la expresión de Ω_2 en términos de los ángulos de Euler, y tomando $\psi=0$ (usando la simetría axial del trompo).
- La velocidad angular de rotación $\dot{\psi}$ del trompo sobre su eje x_3 es $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{l_3^3} \frac{L}{l_1^1}\cos\theta$
- El vector $\tilde{\Omega}$ ejecuta una rotación respecto al sistema (x,y,z) describiendo un cono alrededor de la dirección $\mathbf{z}=\mathbf{L}$, con velocidad angular de precesión $\dot{\phi}$;
- El vector $\tilde{\Omega}$ también ejecuta una rotación en el sistema (x_1, x_2, x_3) describiendo otro cono alrededor del eje x_3 del trompo, con velocidad angular $\omega = \dot{\psi}$.
- El vector **L** también rota con velocidad angular $\dot{\psi}$ alrededor de x_3 , visto desde el sistema (x_1, x_2, x_3) .