#### Luis A. Núñez

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



6 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 x<sub>1</sub>
- 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.
- 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).



- 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  $\left(rac{d{f L}}{dt}
  ight)_{({f x},{f y},{f z})}=\left(rac{d{f L}}{dt}
  ight)_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+ ilde{f \Omega} imes{f L}$
- 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  $\boldsymbol{\tau} = \left(\frac{d\mathbf{L}}{dt}\right)_{(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)} + \tilde{\boldsymbol{\Omega}} \times \mathbf{L}$



- 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  $(rac{d{f L}}{dt})_{({f x},{f y},{f z})}=(rac{d{f L}}{dt})_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+{f ilde{\Omega}} imes{f L}$
- 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  $L^i = \sum_k I_k^i \tilde{\Omega}^k$ .



- 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  $ig(rac{d{f L}}{dt}ig)_{({f x},{f y},{f z})}=ig(rac{d{f L}}{dt}ig)_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+{f ilde{\Omega}} imes{f L}$
- 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  $\tau^{i} = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + (\tilde{\Omega} \times L)^{i}, = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + \epsilon^{ijk} \tilde{\Omega}_{j} \left( \sum_{m} I_{k}^{m} \tilde{\Omega}_{k} \right) \quad i = 1, 2, 3$



- 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  $(rac{d{f L}}{dt})_{({f x},{f y},{f z})}=(rac{d{f L}}{dt})_{({f x}_1,{f x}_2,{f x}_3)}+{f ilde{\Omega}} imes{f L}$
- 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  $\tau^{i} = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + (\tilde{\Omega} \times L)^{i}, = \sum_{k} I_{k}^{i} \tilde{\Omega}^{k} + \epsilon^{ijk} \tilde{\Omega}_{j} \left( \sum_{m} I_{k}^{m} \tilde{\Omega}_{k} \right) \quad i = 1, 2, 3$
- $\bullet \mbox{ Si } \emph{$I_{k}^{i}$ es diagonal, entonces } \begin{cases} \tau^{1} = \emph{$I_{1}^{1}\mathring{\tilde{\Omega}}^{1}$} + \tilde{\Omega}_{2}\tilde{\Omega}_{3}\left(\emph{$I_{3}^{3}$} \emph{$I_{2}^{2}$}\right), \\ \tau^{2} = \emph{$I_{2}^{2}\mathring{\tilde{\Omega}}^{2}$} + \tilde{\Omega}_{1}\tilde{\Omega}_{3}\left(\emph{$I_{1}^{1}$} \emph{$I_{3}^{3}$}\right), \\ \tau^{3} = \emph{$I_{3}^{3}\mathring{\tilde{\Omega}}^{3}$} + \tilde{\Omega}_{1}\tilde{\Omega}_{2}\left(\emph{$I_{2}^{2}$} \emph{$I_{1}^{1}$}\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).

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

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

- Cantidades Conservadas
  - Energía:  $E=T=\frac{1}{2}\left(\mathit{I}_{1}^{1}(\tilde{\Omega}^{1})^{2}+\mathit{I}_{2}^{2}(\tilde{\Omega}^{2})^{2}+\mathit{I}_{3}^{3}(\tilde{\Omega}^{3})^{2}\right)$
  - 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).

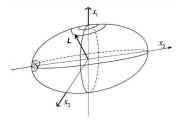
$$\bullet \text{ Ecuaciones de Euler para un cuerpo libre} \begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 = (I_2^2 - I_3^3) \tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1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

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.

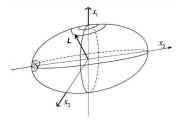


• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si  $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$ 





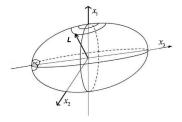
• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si  $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$ 



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



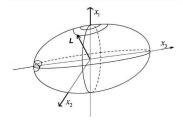
• La solución vive en la intersección de la esfera y del elipsoide, si  $2EI_1^1 < L^2 < 2EI_3^3$ 



- 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 (x<sub>1</sub>, x<sub>2</sub>, x<sub>3</sub>) 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  $\mathbf{x}_1$  y  $\mathbf{x}_3$ .
- El movimiento del vector L relativo al sistema  $(x_1, x_2, x_3)$  fijo en el cuerpo debe ser periódico.
- Durante un período de oscilación el vector L describe una especie de superficie cónica alrededor de  $x_1$  o de  $x_3$ .



• 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  $\ddot{\Omega}^i = -\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)\left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2I_2^3}(\tilde{\Omega}^1)^2\Omega^i$ , con i=2,3.
- Con lo cual  $\ddot{\Omega}^i = -\omega_{x_1}^2 \Omega^i$ , donde  $\omega_{x_1} = \tilde{\Omega}^1 \sqrt{\frac{\left(I_3^3 I_1^1\right) \left(I_2^2 I_1^1\right)}{I_2^2 I_3^3}}$ ,



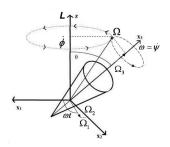
- ullet Supongamos que las componentes son pequeñas,  $L^2 \ll 1$  y  $L^3 \ll 1$
- Entonces  $L^2 = I_2^2 \tilde{\Omega}^2 \Rightarrow \tilde{\Omega}^2 \ll 1$  y  $L^3 = I_3^3 \tilde{\Omega}^3 \Rightarrow \tilde{\Omega}^3 \ll 1$ • Entonces  $I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1$ •  $I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2$   $\Rightarrow$   $\begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}^1 \approx 0 & \Rightarrow \tilde{\Omega}^1 = cte \\ I_2^2 \dot{\tilde{\Omega}}^2 = (I_3^3 - I_1^1) \tilde{\Omega}_3 \tilde{\Omega}_1 \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}^3 = (I_1^1 - I_2^2) \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_2 \end{cases}$
- 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 x<sub>1</sub>.



- 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  $\ddot{\Omega}^i = -\frac{\left(l_3^3 l_1^1\right)\left(l_2^2 l_1^1\right)}{l_s^2 l_3^3}(\tilde{\Omega}^1)^2 \Omega^i$ , 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 x<sub>1</sub>.
- Siguiendo este método se pueden obtener las oscilaciones alrededor de los ejes x<sub>2</sub> y x<sub>3</sub>

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

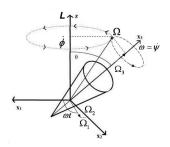




• Es un caso especial del trompo de Euler: No hay torque externo:  $\tau=0$ . Los momentos de inercia son  $I_1^1=I_2^2\neq I_3^3$ .

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

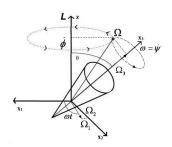




- Es un caso especial del trompo de Euler: No hay torque externo:  $\tau = 0$ . Los momentos de inercia son  $I_1^1 = I_2^2 \neq I_3^3$ .
- Como  $au=0\Rightarrow au=rac{\mathrm{d} \mathbf{L}}{\mathrm{d} t}=0\Rightarrow \mathbf{L}=cte$  (módulo, dirección y sentido).

# 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 ◆問 ト ◆ 恵 ト ◆ 恵 ・ 釣 へ ○・



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



- $\begin{array}{l} \bullet \ \ \text{Las ecuaciones de Euler son} \ \begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \\ \bullet \ \ \text{Con lo cual } \ddot{\tilde{\Omega}}^1 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^1 \quad \text{y} \quad \ddot{\tilde{\Omega}}^2 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^2 \end{cases}$



- $\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son } \begin{cases} I_1^1 \tilde{\Omega}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$
- $\begin{array}{ll} \bullet \ \ \text{Con lo cual} \ \ddot{\tilde{\Omega}}^1 = -\omega^2 \tilde{\Omega}^1 \quad \ \\ \bullet \ \ \text{Donde} \ \omega^2 = \frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)}{I_1^1} \tilde{\Omega}_3 = \frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)}{I_1^1 I_3^3} \tilde{L} \cos \theta = \!\! \text{cte}. \end{array}$



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



- $\bullet \text{ Las ecuaciones de Euler son } \begin{cases} I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_1 = -\tilde{\Omega}_2 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_1^1 \dot{\tilde{\Omega}}_2 = \tilde{\Omega}_1 \tilde{\Omega}_3 \left(I_3^3 I_1^1\right) \\ I_3^3 \dot{\tilde{\Omega}}_3 = 0. \end{cases}$
- $\bullet$  Con lo cual  $\ddot{\tilde{\Omega}}^1=-\omega^2\tilde{\Omega}^1$  y  $\ddot{\tilde{\Omega}}^2=-\omega^2\tilde{\Omega}^2$
- Donde  $\omega^2 = \frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)}{I_1^1} \tilde{\Omega}_3 = \frac{\left(I_3^3 I_1^1\right)}{I_1^1 I_3^3} L \cos \theta = \text{cte.}$
- 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
- Tomamos la dirección constante de L en la dirección z,
- ullet Entonces  $ilde{\Omega}$  rota con respecto a  $oldsymbol{\mathsf{L}}$ , con  $ilde{\Omega}_3$  sobre el eje  $x_3$  constante,
- Su proyección sobre el plano (  $x_1, x_2$  ) rota con velocidad angular constante  $\omega$ .



- 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  $\dot{\phi}$ , 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  $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{l_3^3} \frac{L}{l_1^1}\cos\theta$



- 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  $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{I_3^3} \frac{L}{I_1^1}\cos\theta$
- 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  $\phi$ , 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  $\Omega_2$  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  $\tilde{\Omega}_3 = \dot{\psi} + \dot{\phi}\cos\theta \Rightarrow \dot{\psi} = \tilde{\Omega}_3 \dot{\phi}\cos\theta = \frac{L\cos\theta}{I_3^3} \frac{L}{I_1^1}\cos\theta$
- 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  $\ddot{\Omega}$  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  $(x_1, x_2, x_3)$ .