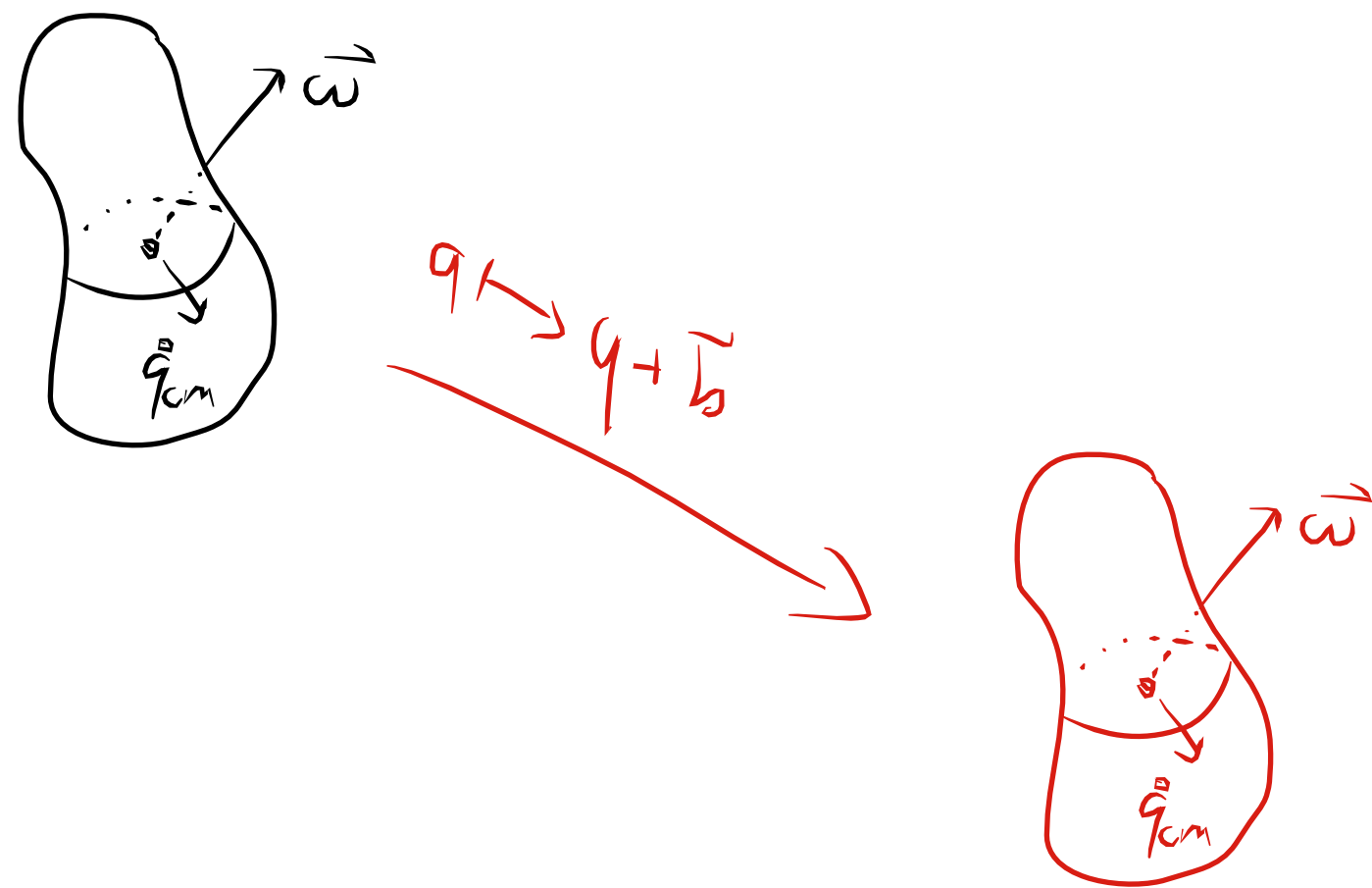


última semana : teorema de Noether (pg. 88 Arnold)
 $h_s : Q \rightarrow Q, s \in \mathbb{R} \ (h_0 = id)$ son simetrías si $L(h_s q, dh_s v) = L(q, v)$.
 $\Rightarrow \partial_v L \cdot X = cst.$ donde $X(q) = \frac{d}{ds}|_{s=0} h_s(q)$.

Sim \rightarrow int.

* trans \rightarrow lin. mon
 rot \rightarrow ang. mon

Cuerpos rígidos libres



El movimiento de un cuerpo rígido libre en espacio admite simetrías por traslaciones.
 Entonces, el momento lineal es conservada y sin perder de generalidad, podemos estudiar el movimiento en una marca con centro de masa por origen.
 $q_{cm} = 0$



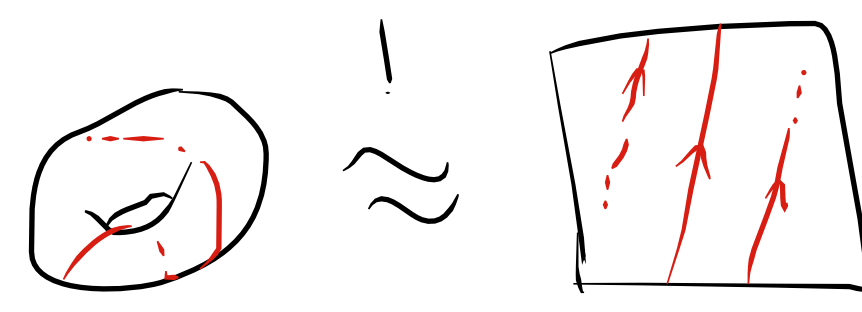
El 'tambaleando' del cuerpo rígido libre en esta marca con c.m. fijada, admite simetrías por rotaciones.
 Entonces el momento angular es conservada :
 $m = \mathbb{I}\omega$, queda constante sobre el movimiento.

$m_1, m_2, m_3 \rightarrow$ int.
 $E = \int \frac{1}{2} |\dot{q}|^2 d\mu \rightarrow$ int.

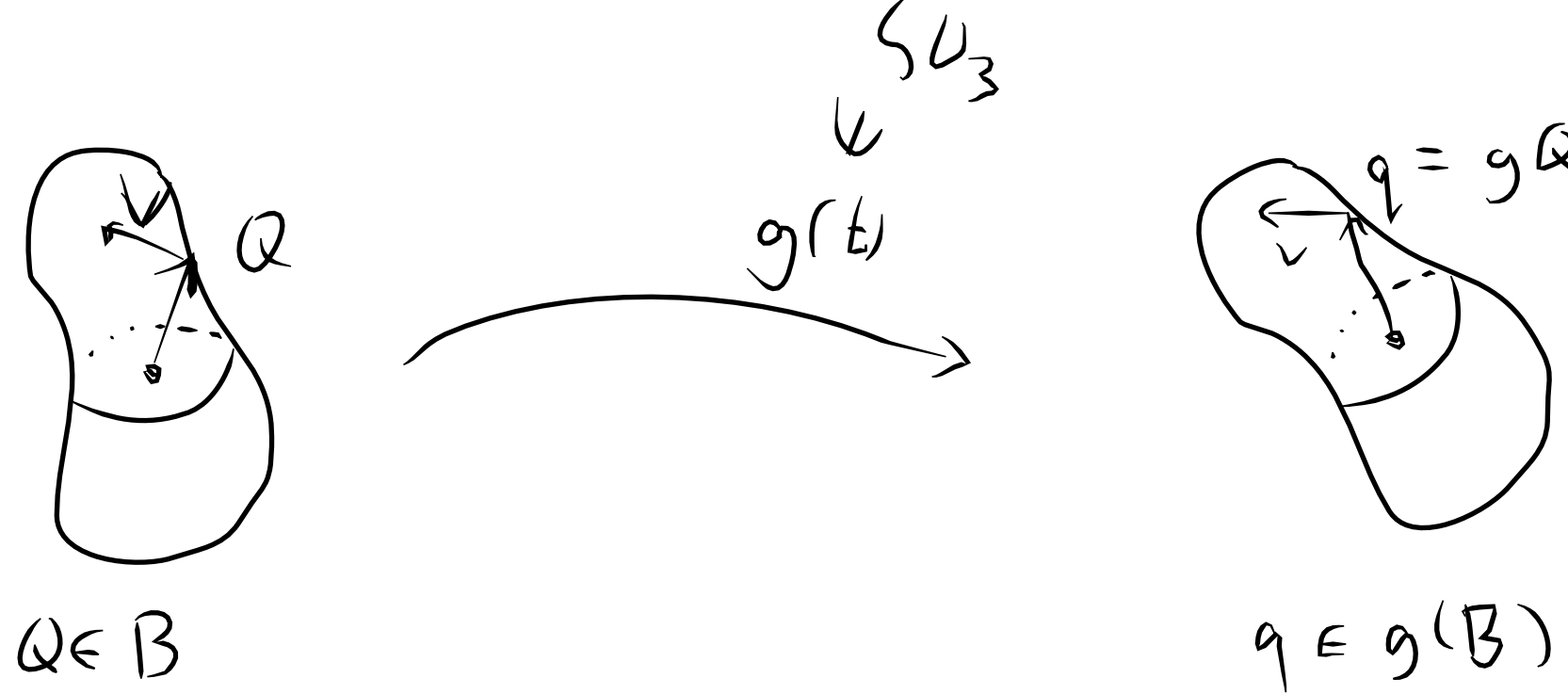
Con c.m. fijada, el espacio de configuraciones nos identifica con :
 $Q = SO_3$
 y tenemos un campo vectorial que siguen los movimientos en :
 $TQ = TSO_3 \cong SO_3 \times so_3$.

$\odot, \odot, \odot, \dots$

6-dim. $\xrightarrow[\text{invariant.}]{\text{finit.}, E \neq 0} 2\text{-dim } \Sigma \approx \mathbb{T}^2$



La escena



$v = \dot{q} = \omega q$
 $gV = v$
 $\Omega Q = V$

espacio con cuerpo fijado (conf. de referencia)

espacio donde cuerpo se mueve (donde observamos el mov.)

$g\vec{\Omega} = \vec{\omega}$

Tenemos el velocidad angular en esp. de obs. :
 $\omega = \dot{g} g^{-1} \in so_3$
 y velocidad angular en esp. de ref. :
 $\Omega = g^{-1} \dot{g} \in so_3$.

Los momentos angulares son :
 $m = \mathbb{I}\omega$
 $M = \mathbb{I}_B \Omega$
 $\mathbb{I}(t)$ \uparrow fixel symm. mat.

$\vec{m} = cst.$
 $\vec{m} = \int_{q \in g(B)} q \times (\vec{\omega} \times q) d\mu$
 $= \int_{Q \in B} gQ \times (g\vec{\Omega} \times gQ) d\mu$
 $= g \int_{Q \in B} Q \times (\vec{\Omega} \times Q) d\mu = g \mathbb{I}_B \vec{\Omega} = g \vec{M}$

Ecuaciones de Euler

De Noether, sabemos \vec{m} es constante. Entonces :
 $\dot{\vec{M}} = \vec{M} \times \vec{\Omega}$

$0 = \frac{d}{dt} \vec{m} = \frac{d}{dt} g \vec{M} = \dot{g} \vec{M} + g \dot{\vec{M}}$
 $= g \left(\dot{g}^{-1} \dot{g} \vec{M} + \dot{\vec{M}} \right)$
 $\vec{\Omega} \times \vec{M}$

$SO_3 \rightarrow SO_3 \quad h \in SO_3$
 $g \mapsto h \cdot g$
 $d h_g(\dot{g}) = h \dot{g}$
 $L(g, \dot{g}) = L(hg, h\dot{g})$
 $(dh_g, dh_{\dot{g}})$

En un base ortonormal para \mathbb{I}_B , tenemos :
 $\vec{M} = (M_1, M_2, M_3) = \mathbb{I}_B \vec{\Omega} = (I_1 \Omega_1, I_2 \Omega_2, I_3 \Omega_3)$
 y obtenemos una forma estandar para las ecuaciones de Euler :
 $I_1 \dot{\Omega}_1 = (I_2 - I_3) \Omega_2 \Omega_3$
 $I_2 \dot{\Omega}_2 = (I_3 - I_1) \Omega_1 \Omega_3$
 $I_3 \dot{\Omega}_3 = (I_1 - I_2) \Omega_1 \Omega_2$

Este sistema tiene las integrales de :
 $I_1^2 \Omega_1^2 + I_2^2 \Omega_2^2 + I_3^2 \Omega_3^2 = |\vec{M}|^2 = |\vec{m}|^2$
 $I_1 \Omega_1^2 + I_2 \Omega_2^2 + I_3 \Omega_3^2 = 2E = \mathbb{I}_B \vec{\Omega} \cdot \vec{\Omega}$

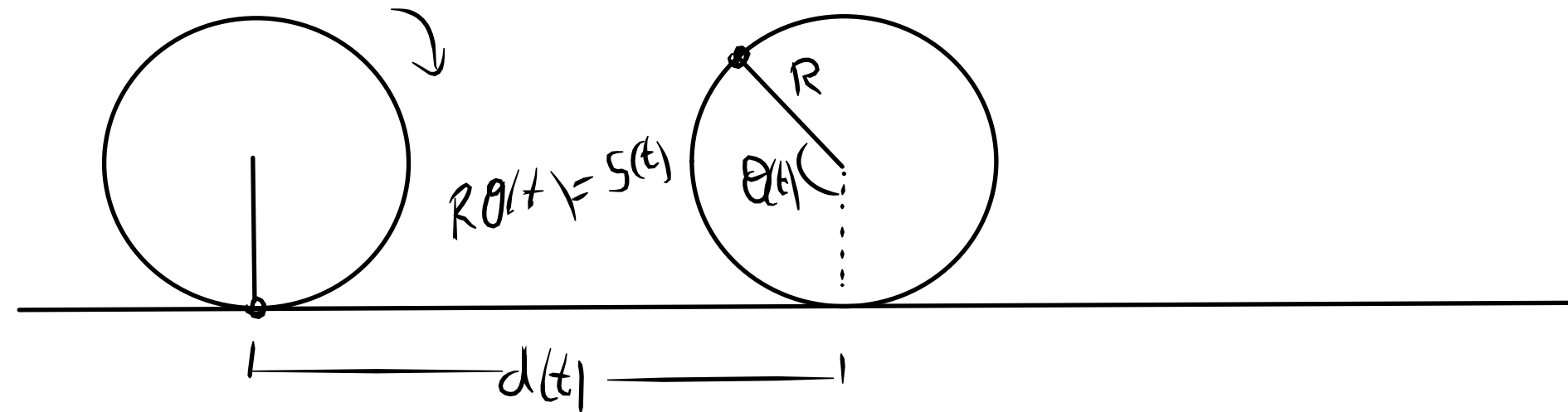
$L(g, \dot{g}) = E = \frac{1}{2} \int_{q \in g(B)} |\omega q|^2 d\mu$
 $= \frac{1}{2} \int_{Q \in B} |g \Omega g^{-1} g Q|^2 d\mu = \frac{1}{2} \int_{Q \in B} |\Omega Q|^2 d\mu$
 $= \frac{1}{2} \mathbb{I}_B \vec{\Omega} \cdot \vec{\Omega} = L(e, \Omega)$
 \downarrow
 id

Teorema de Poinso

Por el momento, podríamos — en principio — resolver para $\Omega(t)$.
 Para encontrar el descripción completo todavía tenemos que resolver la EDO :
 $\dot{g} = g \Omega(t), \text{ para } g(t).$

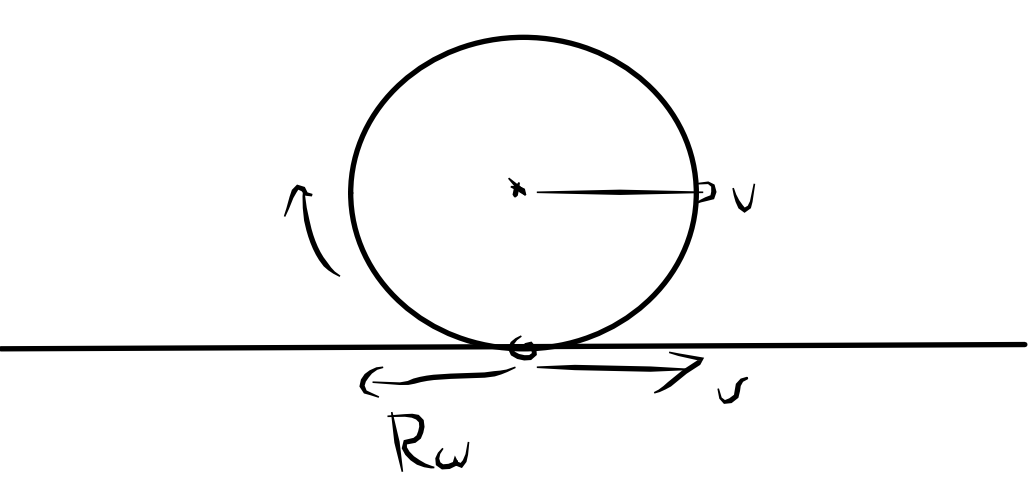
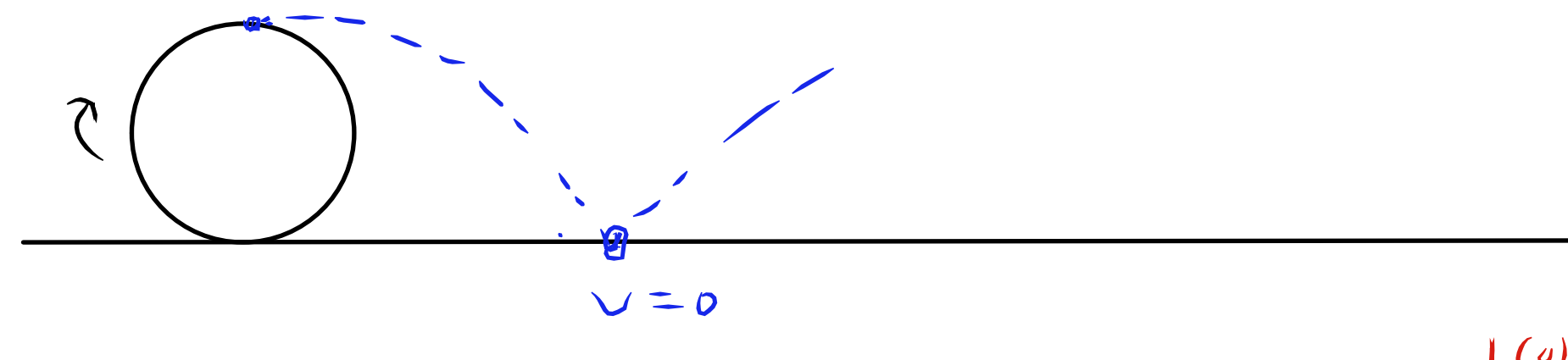
$\rightarrow g(t) ?$

El teorema de Poinso, da una descripción de $g(t)$ sin resolver este EDO.
 Para declarar este teorema, primero unas antecedentes.

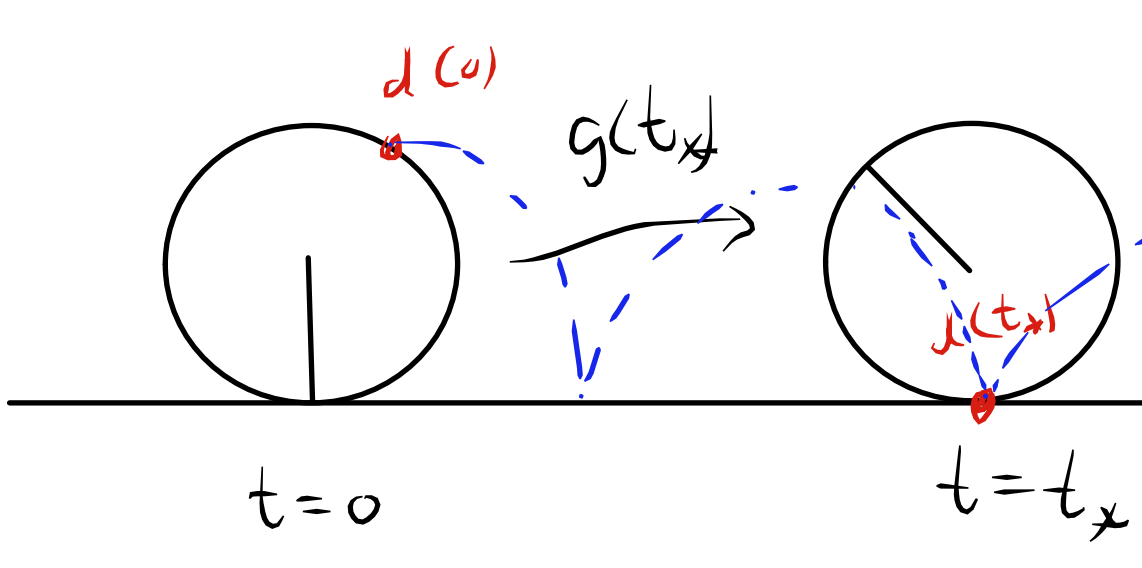


digamos el círculo rueda sin resbaldarse si :
 $R\dot{\theta}(t) = \dot{d}(t)$ para cada t . O equivalentemente si :
 $R\omega(t) = R\dot{\theta}(t) = \dot{d}(t) = v(t)$

Otra forma de decir 'rueda sin resbaldar' es que :
 el punto de contacto tiene velocidad cero.

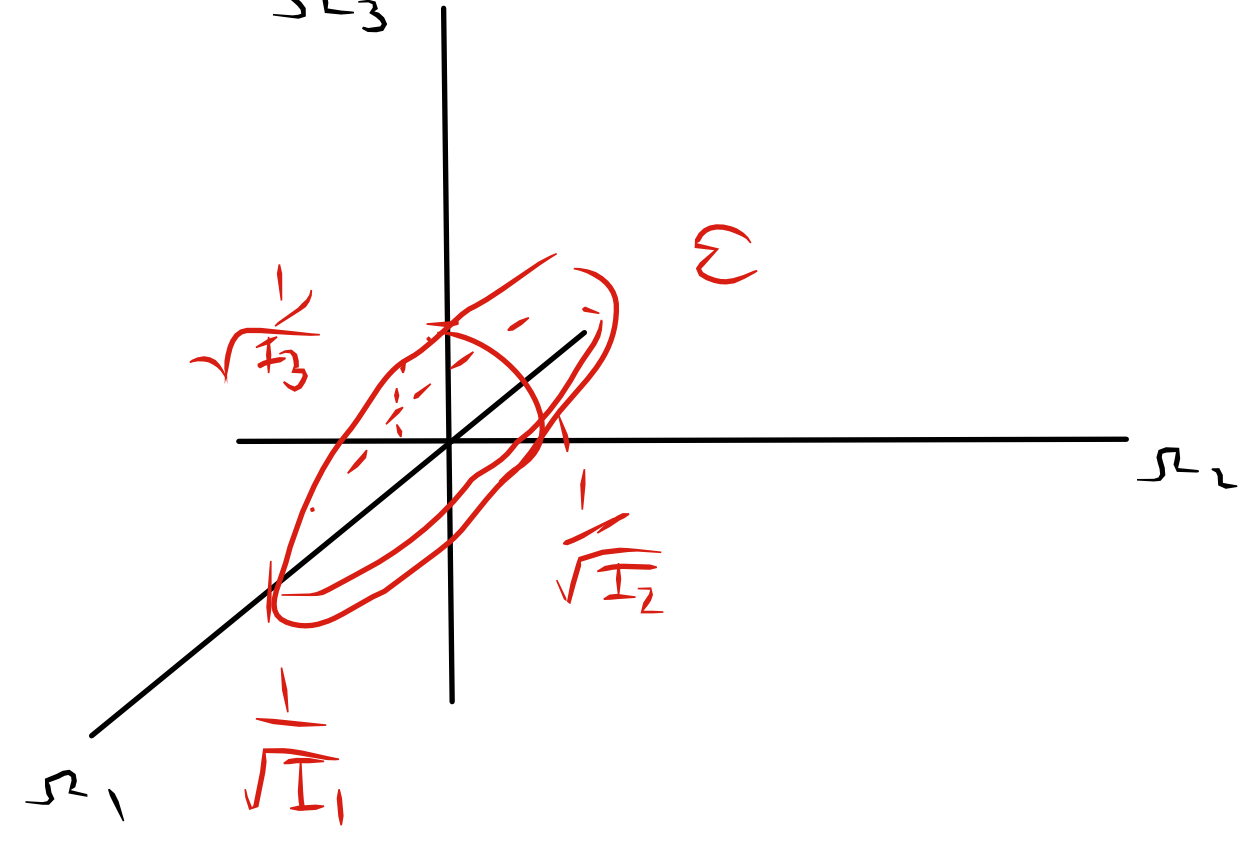


Otra forma más de decir la misma condición :
 el círculo rueda sin resbaldar en el momento $t = t_*$, si ponemos $d(t_*) = g(t_*) d(0)$ y tenemos :
 $\frac{d}{dt} t = t_*, g(t) d(0) = 0$.



$g(t_*) d(0) = d(t_*)$
 $g(t) d(0)$
 $0 = \dot{g}(t_*) d(0)$

Pon $\mathcal{E} = \{ \vec{\Omega} : \mathbb{I}_B \vec{\Omega} \cdot \vec{\Omega} = 1 \}$.
 Deja que $\vec{\Omega}(t), \vec{\omega}(t), g(t)$ una solución para el movimiento de cuerpo rígido libre, con momento angular \vec{m} , y energía E .
 Entonces, el rotación $g(t)$ es tal que el elipsoide $\mathcal{E}_t := g(t) \mathcal{E}$ rueda sin resbaldarse sobre un plano $\pi \subset \mathbb{R}^3$ fijado.

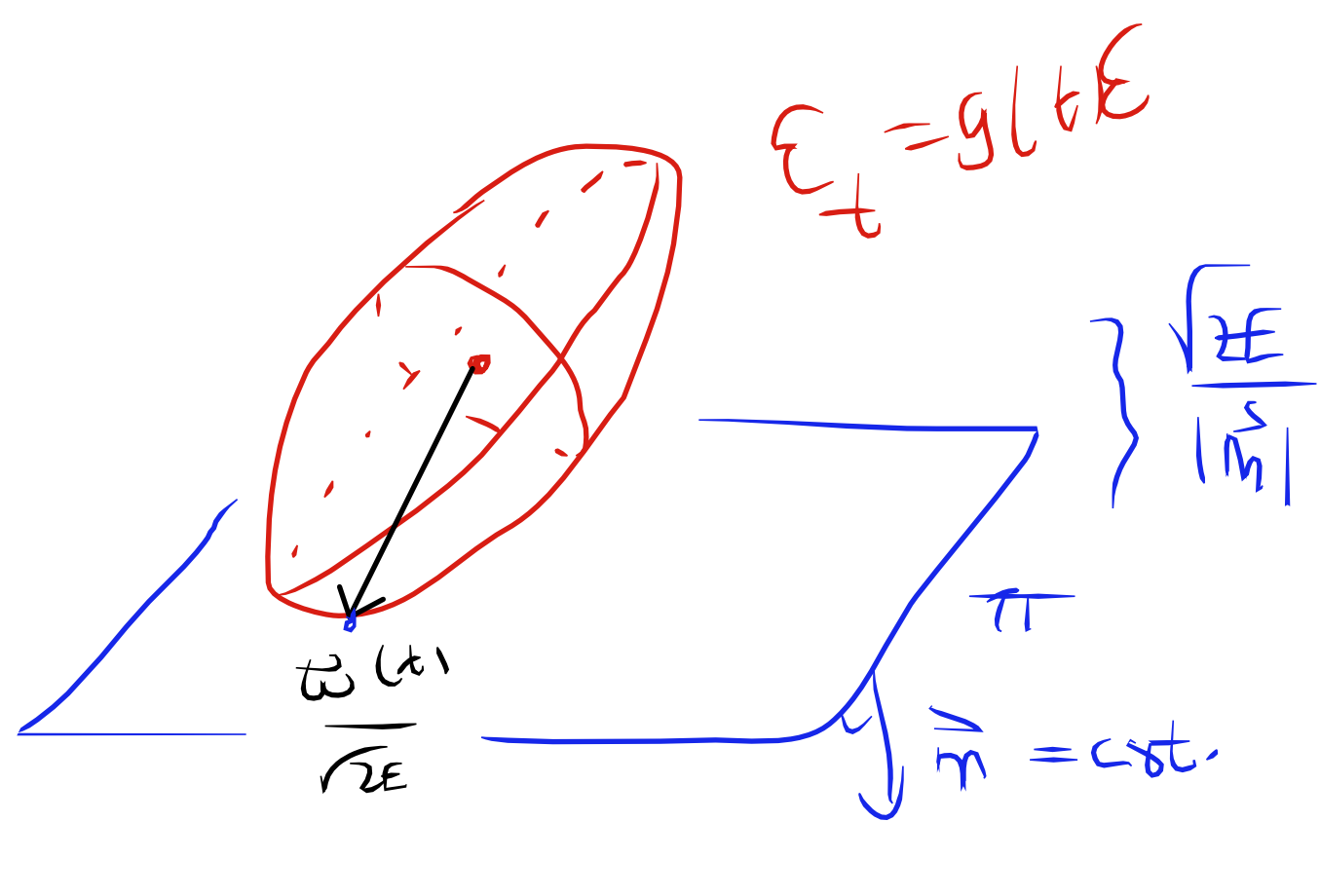


demonstración :

Observa que por conservación de energía, tenemos :
 $\mathbb{I}_B \vec{\Omega}(t) \cdot \vec{\Omega}(t) = 2E$, es constante.
 $\Rightarrow \frac{\vec{\Omega}(t)}{\sqrt{2E}} \in \mathcal{E}$

Desde $g(t) \vec{\Omega}(t) = \vec{\omega}(t)$, tenemos :

$\frac{\vec{\omega}(t)}{\sqrt{2E}} \in \mathcal{E}_t$



Ahora, queremos determinar el plano tangente de \mathcal{E}_t por $\vec{\omega}(t)$.
 Primero, para $\vec{\Omega} \in \mathcal{E}$, el normal de \mathcal{E} por $\vec{\Omega}$ tiene dirección :
 $\mathbb{I}_B \vec{\Omega} = \vec{M}(\vec{\Omega})$

Entonces, el normal de $\mathcal{E}_t = g(t) \mathcal{E}$ por $\vec{\omega}(t)$ es
 $g(t) \vec{M}(t) = \vec{m}(t) = \vec{m} = cst!$

Ademas, la distancia del plano por $\vec{\omega}(t)$ con normal \vec{m} a el origen es :
 $\frac{|\vec{\omega}(t) \cdot \vec{m}|}{\sqrt{2E} \cdot |\vec{m}|} = \frac{\vec{\omega} \cdot \mathbb{I} \vec{\omega}}{\sqrt{2E} |\vec{m}|} = \frac{\sqrt{2E}}{|\vec{m}|} = cst!$

Ahora, tenemos que $\frac{\vec{\omega}(t)}{\sqrt{2E}} \in \mathcal{E}_t \cap \pi$, donde π es un plano fijado que es tangente a \mathcal{E}_t por $\vec{\omega}(t)$.
 Queda verificar que \mathcal{E}_t esta rodando sin resbaldarse sobre π :
 considera que $\vec{\omega}(t_*) = g(t_*) \vec{\Omega}(t_*)$ para cualquier t_* .
 Entonces, queremos chequear que :
 $\dot{g}(t_*) \vec{\Omega}(t_*) = 0$.

$\dot{g} \vec{\Omega} = \dot{g} \dot{g}^{-1} g \vec{\Omega} = \omega(\omega) = \vec{\omega} \times \vec{\omega} = 0$