

El péndulo de Foucault

Hernán G Solari

26 de abril de 2014

¹ Vamos a considerar el péndulo de la figura con el objetivo de tratar de entender como rota debido al movimiento de la Tierra

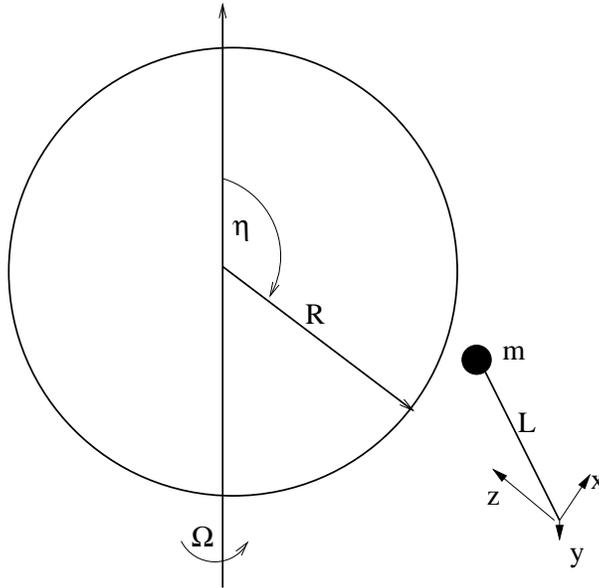


Figura 1: Esquema del péndulo fuera de escala

El radio \mathbf{R} corresponde a la dirección de la fuerza de gravedad local que consecuentemente se escribirá $\mathbf{F}_g = -m\mathbf{R}/|\mathbf{R}|g$, la dirección de nuestra terna local identificada como $\hat{\mathbf{z}}$ corresponde a la dirección de la plomada. Dado que la dirección de la plomada está dada por $\mathbf{F}_g - m\boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{R}) = \mathbf{F}_g + m(\boldsymbol{\Omega}^2\mathbf{R} - (\boldsymbol{\Omega}\cdot\mathbf{R})\boldsymbol{\Omega})$, podemos elegir un segundo vector, $\hat{\mathbf{x}}$, perpendicular a $\hat{\mathbf{z}}$ en el plano que contiene a \mathbf{R} y $\boldsymbol{\Omega}$. El vector $\hat{\mathbf{y}}$ lo elegimos perpendicular a este plano de manera de conformar una terna derecha. El vector \mathbf{R} se extiende en realidad hasta el punto de sosten del péndulo. De tal manera que la posición del péndulo respecto de una

¹Hay una versión en la Web mas o menos diguiendo estas lineas

terna que rota fija al centro de la tierra es $\mathbf{R} + \mathbf{X}$ siendo $|\mathbf{X}| = L$, y \mathbf{X} el vector posición del péndulo respecto de la terna local.

Las ecuaciones de movimiento en la terna rotante fija al centro de la tierra resultan entonces

$$m \frac{d^2 \mathbf{X}}{dt^2} = m\boldsymbol{\tau} + \mathbf{F}_g - 2m\boldsymbol{\Omega} \times \frac{d\mathbf{X}}{dt} - m\boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times (\mathbf{R} + \mathbf{X}))$$

la fuerza $\mathbf{F}_g - m\boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{R}) = mg'\hat{\mathbf{z}}$ es la fuerza que da dirección a la plomada, en tanto $m\boldsymbol{\tau}$ es la tensión de la cuerda ejercida en la dirección $-\mathbf{X}$, después de eliminar el factor m que está presente en todos los términos nos quedamos con

$$\frac{d^2 \mathbf{X}}{dt^2} = \boldsymbol{\tau} + g'\hat{\mathbf{z}} - 2\boldsymbol{\Omega} \times \frac{d\mathbf{X}}{dt} - m\boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{X}) \quad (1)$$

Realizamos entonces la primer aproximación al considerar que los tiempos característicos para los cambios en \mathbf{X} son $T_P = \sqrt{L/g}$ (en la demostración uno 10s) mientras $\boldsymbol{\Omega}$ tiene un tiempo característico de $T_T(24*3600s)/(2\pi) = 13751s$ resulta que $T_P/T_T \ll 1$ y por lo tanto los terminos son de distintos órdenes de magnitud siendo el término de Coriolis sustancialmente mayor que el de la aceleración centrífuga, por lo que despreciamos a este para quedarnos con la primera corrección al movimiento del péndulo debida a la rotación de la tierra.

$$\frac{d^2 \mathbf{X}}{dt^2} = \boldsymbol{\tau} + g'\hat{\mathbf{z}} - 2\boldsymbol{\Omega} \times \frac{d\mathbf{X}}{dt} \quad (2)$$

El vector $\boldsymbol{\Omega}$ es aproximadamente $\boldsymbol{\Omega} = \Omega(\sin(\eta), 0, -\cos(\eta))$ donde el aproximadamente se refiere a que en realidad es \mathbf{R} y no $\hat{\mathbf{z}}$ el que forma un ángulo η con el eje de rotación.

La tercera aproximación tiene que ver con las pequeñas oscilaciones, en nuestro péndulo el apartamiento de la normal es de aproximadamente $1,2/27 = 0,048rad$, es decir que los ángulos involucrados son muy pequeños y la velocidad máxima en la dirección $\hat{\mathbf{z}}$ es tan solo 0.048 veces la velocidad máxima en el plano perpendicular xy . Vamos a considerar entonces

$$\frac{d\mathbf{X}}{dt} \simeq (dx/dt, dy/dt, 0)$$

De lo cual resulta que

$$\boldsymbol{\Omega} \times \frac{d\mathbf{X}}{dt} \simeq \Omega(\cos(\eta)dy/dt, -\cos(\eta)dx/dt, \sin(\eta)dy/dt)$$

En el plano xy aparece una rotación de módulo $\Omega \cos(\eta)$ y también una corrección a la fuerza en la dirección $\hat{\mathbf{z}}$. De las dos, la que más nos interesa es la rotación pues en el plano xy solo había fuerzas radiales (cuando $\Omega = 0$). Para estudiar la rotación nos conviene cambiar el sistema de coordenadas. Pasamos a coordenadas cilíndricas, donde

$$\begin{aligned}
\mathbf{X} &= (r \cos(\phi), r \sin(\phi), z) = r\hat{\mathbf{r}} + z\hat{\mathbf{z}} \\
\hat{\mathbf{r}} &= (\cos(\phi), \sin(\phi), 0) \\
\hat{\boldsymbol{\phi}} &= (\sin(\phi), -\cos(\phi), 0) \\
\frac{d\mathbf{X}}{dt} &= \frac{dr}{dt}\hat{\mathbf{r}} + r\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} + \frac{dz}{dt}\hat{\mathbf{z}} \approx \frac{dr}{dt}\hat{\mathbf{r}} + r\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} \\
\frac{d^2\mathbf{X}}{dt^2} &= \frac{d^2r}{dt^2}\hat{\mathbf{r}} + \frac{d(r\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt})}{dt} + \frac{d^2z}{dt^2}\hat{\mathbf{z}} + \frac{dr}{dt}\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} - r\left(\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt}\right)^2\hat{\mathbf{r}} \\
\hat{\mathbf{x}} &= \cos(\phi)\hat{\mathbf{r}} + \sin(\phi)\hat{\boldsymbol{\phi}} \\
\hat{\mathbf{y}} &= \sin(\phi)\hat{\mathbf{r}} - \cos(\phi)\hat{\boldsymbol{\phi}}
\end{aligned}$$

con lo cual el término de Coriolis pasa a ser:

$$\boldsymbol{\Omega} \times \frac{d\mathbf{X}}{dt} \simeq \Omega(\sin(\eta)(\cos(\phi)\hat{\mathbf{r}} + \sin(\phi)\hat{\boldsymbol{\phi}}) - \cos(\eta)\hat{\mathbf{z}}) \times \frac{d\mathbf{X}}{dt} \quad (3)$$

$$= \Omega\left(-\cos(\eta)\left(\frac{dr}{dt}\hat{\boldsymbol{\phi}} - r\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt}\hat{\mathbf{r}}\right) + \sin(\eta)\hat{\mathbf{z}}\dots\right) \quad (4)$$

Finalmente, la tensión $\boldsymbol{\tau}$ no tiene componentes en $\hat{\boldsymbol{\phi}}$ por lo que proyectando la ecuación de movimiento en esta dirección obtenemos:

$$\frac{d(r\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt})}{dt} + \frac{dr}{dt}\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} = \left(\frac{d(r^2\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt})}{dt}\right)/r = 2\Omega \cos(\eta)\frac{dr}{dt} \quad (5)$$

multiplicando por r ambos términos resulta la integral

$$r^2\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} = r^2\Omega \cos(\eta) + C \quad (6)$$

donde la constante de integración C vale $C = -r(0)^2\Omega \cos(\eta)$ ya que $\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt}(0) = 0$ (soltamos la masa alejandola del punto de equilibrio sin darle impulso)

Finalmente

$$\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} = \Omega \cos(\eta)(1 - r^2(0)/r^2) \quad (7)$$

La velocidad angular solo se anula cuando llega a los extremos de amplitud. El radio no llega a anularse nunca porque en la ecuación radial tenemos

$$\frac{d^2r}{dt^2} = r\left(\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt}\right)^2 + \hat{\mathbf{r}}\cdot\boldsymbol{\tau} + 2\Omega \cos(\eta)r\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt} \quad (8)$$

y si r decrece mucho $\frac{d\hat{\boldsymbol{\phi}}}{dt}$ crece mucho y r sufre una aceleración que lo hace crecer. De tal manera el péndulo no pasa por el centro. El término $\Omega \cos(\eta)$ en Eq.7 representa una rotación constante que es el efecto Coriolis. El término $\Omega \cos(\eta)r^2(0)/r^2$ corresponde al hecho de que el ángulo ϕ cambia en casi π entre un extremo y otro de la oscilación, el cambio más rápido se da cuando pasa

cerca del centro. Si lo pensamos desde un sistema que rota con eje \hat{z} y velocidad $\Omega \cos(\eta)$ solo veríamos la oscilación de un péndulo cuya velocidad angular inicial fue de $-\Omega \cos(\eta)$ al soltarlo con un apartamiento $r(0)$. Observamos que si en Eq.5 hacemos $\Omega = 0$ resulta la solución $r^2 \frac{d\phi}{dt} = C$ con $C = \Omega \cos(\eta) r^2(0)$

Debería estar claro que el ángulo η se puede tomar como $90 - \textit{latitud}$ siendo la latitud positiva en el Norte y negativa en el Sur. En tal caso, $\cos(\eta) = \sin(\textit{latitud})$ y por tanto, el péndulo gira en direcciones contrarias en el Norte y el Sur.

La energía aproximada del péndulo se obtiene multiplicando escalarmente por $\frac{d\mathbf{X}}{dt}$ la ecuación Eq. 2 y recordando que la velocidad es perpendicular a \mathbf{X} y por tanto a $\boldsymbol{\tau}$, pero tambien es perpendicular al término de Coriolis, obtenemos

$$\frac{1}{2} \left| \frac{d\mathbf{X}}{dt} \right|^2 - g'z = E \quad (9)$$

$$\frac{1}{2} \left(\left(\frac{dr}{dt} \right)^2 + r^2 \left(\frac{d\phi}{dt} \right)^2 \right) - g'z = E \quad (10)$$

Recordando que $z/L = \cos(\theta)$ y $r/L = \sin(\theta)$ donde θ es el ángulo con que se aparta el péndulo de la dirección de la plomada se arriba a la ecuación para éste ángulo, donde se puede verificar cual es el ángulo mínimo que forma el péndulo, que corresponde al punto en que $\frac{d\theta}{dt} = 0$ es decir

$$\frac{1}{2} \left| r^2 \left(\frac{d\phi}{dt} \right)^2 \right| - g'z = E/m \quad (11)$$

$$\frac{1}{2} \left| \left(r^4 \left(\frac{d\phi}{dt} \right)^2 / r^2 \right) - g'z \right| = E/m \quad (12)$$

$$\frac{1}{2} \left| \left(r^4 \left(\frac{d\phi}{dt} \right)^2 / r^2 \right) - g'z \right| = E/m \quad (13)$$

$$\frac{1}{2} (\Omega \cos(\eta) (r^2 - r^2(0)))^2 / r^2 - g'z = E/m \quad (14)$$

Donde la última ecuación se resuelve facilmente para $r^2 \equiv y$ resultando en una expresión cuadrática en y .