

Dinámica, clase 2: más sobre fuerzas

1/24

La clase pasada vimos que una forma de expresar muchas trayectorias posibles de una forma económica es especificar la aceleración \vec{a} de una masa puntual en cada punto del espacio. Además, vimos que distintos objetos poseen distintas trayectorias que dependen de una propiedad intrínseca llamada masa inercial.

Entonces, escribimos $\vec{F} = m\vec{a}$ donde,

\vec{a} = aceleración, m masa (definida de acuerdo a las ideas de Mach) y \vec{F} es la fuerza sobre la partícula. Podemos integrar esta ecuación conociendo la posición y la velocidad inicial, siempre que nos encontremos en un sistema inercial.

Por último, dijimos que uno usa $\vec{F} = m\vec{a}$ para encontrar la trayectoria cuando uno conoce las fuerzas, pero también cuando uno quiere deducir la fuerza cuando uno conoce las trayectorias, como en el caso de la ley de gravitación de Newton si uno conoce la trayectoria de los planetas alrededor del Sol (elipses)

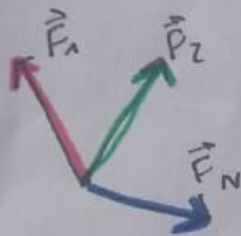
Unidades de fuerza (MKS)

2/24

$$[F] = [M][L][T]^{-2} = \frac{\text{kg} \cdot \text{m}}{\text{s}^2} \rightarrow \text{N (Newton)}$$

Al ser un múltiplo de \vec{a} , \vec{F} es un vector.

Supongamos que N fuerzas distintas actúan sobre la masa m ,



En este dibujo pongo únicamente las fuerzas sobre m .

$\vec{F}_1, \vec{F}_2, \dots, \vec{F}_N$ tendrán su par en los cuerpos con los que m interactúa, pero limito a dibujar únicamente los pares sobre m

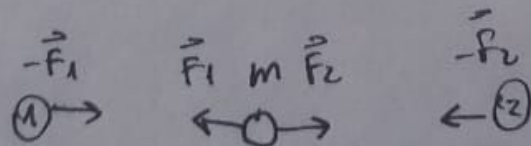
Prp. de Superposición:

$$\vec{F}_{\text{TOT}} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 + \dots + \vec{F}_N$$

↓ "resultante"

Si $\vec{F}_{\text{TOT}} = 0$ entonces $\vec{a} = 0$ entonces $\vec{v} = \text{cte}$
(1era Ley de Newton)

Si $\vec{a} = 0$, no necesariamente hay ausencia de fuerzas sobre m , aunque su resultante $\vec{F}_{\text{TOT}} = 0$



Si $\vec{F}_1 = \vec{F}_2$ entonces \vec{a} de m es cero, pero hay fuerzas sobre m (de hecho, (1) y (2) se empiezan a acercar aceleradamente a m)

3/24

Entonces, si conocemos $\vec{F} = (F_x, F_y, F_z)$ podemos escribir 3 ecuaciones,

$$ma_x = F_x \quad ma_y = F_y \quad ma_z = F_z$$

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = F_x \quad m \frac{d^2y}{dt^2} = F_y \quad m \frac{d^2z}{dt^2} = F_z$$

Pareciera que solo es cuestión de integrar dos veces cada ecuación para encontrar la trayectoria $\vec{r} = (x, y, z)$.

Pero hay un problema: en general, F_x, F_y, F_z no dependen del tiempo, sino de la posición.

Por ejemplo, en 1 dimensión,

$$m \frac{d^2x(t)}{dt^2} = F(x(t)) \Rightarrow$$

Ecuación diferencial, encontrar una función $x(t)$ que cumpla con esto.

En general y salvo casos sencillos, vamos a

tener que resolver ecuaciones diferenciales para encontrar

la trayectoria de una masa puntual

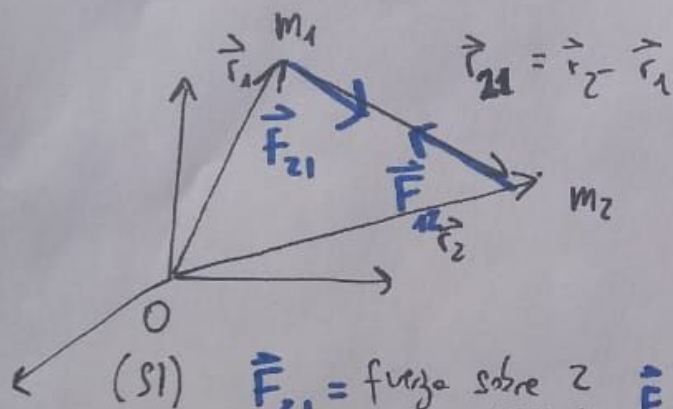
sometida a fuerzas.

Fuerza gravitatoria.

4/24

Newton no solamente desarrolló los fundamentos físicos y matemáticos de la dinámica, sino que además proporcionó por primera vez una expresión matemática para una fuerza (atracción gravitatoria)

(El resto de la carrera de física es en gran medida el proceso de familiarizarse con varias fuerzas y sus implicancias)



Propiedades

- Es universal y atractiva: todos los cuerpos con masa se atraen en la recta que los une.

Se hace más débil

proporcional con el cuadrado de la separación.

- Es proporcional a la masa de cada uno de los cuerpos.

(SI) \vec{F}_{21} = fuerza sobre 2 por 1. $\vec{F}_{12} = -\vec{F}_{21}$
 \vec{F}_{12} = fuerza sobre 1 por 2

Entonces,

de proporcionalidad $M_1 M_2$: masa gravitatoria

$$F_{21} = \frac{G M_1 M_2}{r_{21}^2}, \quad \text{¿ cómo es como vector?}$$

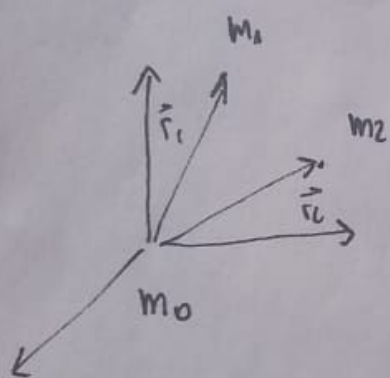
\vec{F}_{21} apunta en \hat{r}_{21} , o sea:

$$\vec{F}_{21} = \frac{G M_1 M_2}{r_{21}^2} \hat{r}_{21} \quad \text{¿ Pero quién es } \hat{r}_{21}?$$
$$\hat{r}_{21} = \frac{\vec{r}_{21}}{|\vec{r}_{21}|}, \quad \text{luego:}$$

$$\vec{F}_{21} = \frac{G M_1 M_2}{r_{21}^3} \vec{r}_{21} = \frac{G M_1 M_2}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^3} (\vec{r}_2 - \vec{r}_1) \quad \text{y con } \vec{F}_{12} \text{ para}$$

Notemos, como habíamos anticipado, que \vec{F}_{21} depende de la posición de la masa.

Ahora: si pongamos que tenemos un cuerpo de masa m_0 fijo en el origen y dos cuerpos de masa m_1, m_2 a la misma distancia del origen.



$$r_1 = r_2 = r$$

¿Cuánto vale la aceleración sobre m_1, m_2 debido a la atracción gravitatoria de m_0 ?

$$m_1 \vec{a}_1 = \vec{F}_{01} = -\frac{G M_1 M_0}{r^2} \hat{r}_1$$

$$m_2 \vec{a}_2 = \vec{F}_{02} = -\frac{G M_2 M_0}{r^2} \hat{r}_2$$

y en módulo,

$$m_1 a_1 = \frac{G M_1 M_0}{r^2}$$

$$m_2 a_2 = \frac{G M_2 M_0}{r^2}$$

Ahora, si bien la aceleración a_1, a_2 podría depender de m_1, m_2 es un hecho extremadamente bien establecido experimentalmente que solo dependen de r .

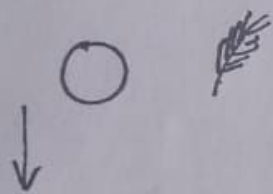
6/24

Esto es lo que se denomina
"principio de equivalencia entre la masa inercial y gravitatoria" o más corto "principio de equivalencia".

Es una característica única de la atracción gravitatoria.

Es decir, $m_1 = M_1, m_2 = M_2$

$$\left. \begin{aligned} m_1 a_1 &= \frac{G m_1 m_0}{r^2} \\ m_2 a_2 &= \frac{G m_2 m_0}{r^2} \end{aligned} \right\} \begin{aligned} a_1 &= \frac{G m_0}{r^2} \\ a_2 &= \frac{G m_0}{r^2} \end{aligned} \left. \begin{array}{l} \text{Aceleraciones} \\ \text{iguales en} \\ \text{módulo,} \\ \text{solo depende de} \\ \text{la distancia} \end{array} \right\}$$



¿Quién llega antes al piso?

Como la fuerza sobre una masa m debido a m_0 es independiente de la masa, podemos definir,

$$\gamma(\vec{r}) = -\frac{G m_0 \hat{r}}{r^2} \left. \begin{array}{l} \text{"Campo gravitatorio de } m_0 \text{"} \end{array} \right\}$$

$$\Rightarrow \vec{F}_{01} = m_1 \gamma(\vec{r})$$

Ahora entendemos todo pero aún no podemos aplicar la ley de gravitación en la práctica, porque no sabemos cuánto vale G

Excepto que hay maneras: ¡Newton calculaba fuerzas gravitatorias sin saber G !

7/24

f. gravitatoria Tierra sobre m ¿Cómo hacia?

$$F = ma \Rightarrow \frac{F}{m} = a \quad \text{esta aceleración sí se puede medir, es } g \approx 9.8 \frac{m}{s^2}$$

Ahora, como $F = \frac{G m_T m}{R_T^2}$, entonces,

$$g = \frac{F}{m} = \frac{G m_T}{R_T^2}$$

radio de la Tierra

(g es la misma para todos los cuerpos que estén a R_T del centro de la Tierra).

R_T se conoce desde 2 siglos antes de Cristo (Eratóstenes) (= 6357 km)

Newton no conocía G ni m_T , pero conocía su producto: $g R_T^2 = G m_T$.

Entonces, podría calcular la atracción sobre un cuerpo cualquiera a otra distancia R del centro de la Tierra:

8/24

$$F = \frac{G m_T m}{R^2}, \text{ pero } G m_T = g R_T^2, \text{ luego}$$

$$F = m g \left(\frac{R_T}{R} \right)^2$$

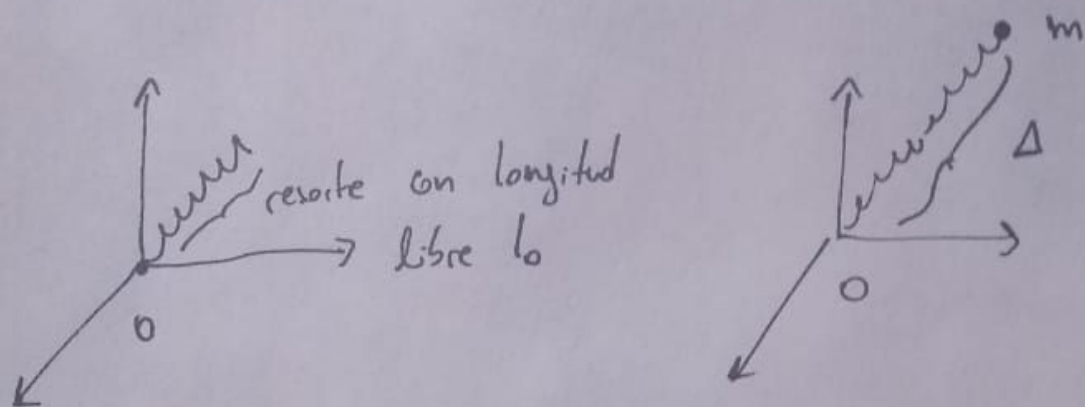
Observemos que si conocemos G podemos encontrar m_T y viceversa. En 1797 Henry Cavendish

logró hacer un experimento con suficiente precisión para medir $G = 6.67 \times 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$

y por lo tanto se transformó en "El hombre que pesó a la Tierra",

encontrando $m_T = 5.972 \times 10^{24} \text{ kg}$

Hay otros tipos de fuerza que vamos a ver en la materia, por ejemplo la fuerza elástica 9/24



La fuerza elástica atrae a m al origen si $\Delta > 0$.
(resorte estirado)

La fuerza elástica repele a m del origen si $\Delta < 0$.
(resorte comprimido)

Es proporcional al estiramiento Δ ,
con una constante k (constante del resorte)

$$\vec{F} = -k \Delta \hat{r} = -k(r - l_0) \hat{r}$$

(a mayor k , más fuerte el resorte).

Notamos que a diferencia de la atracción gravitatoria, dos cuerpos de distintas masas m_1 y m_2 a la misma distancia r del origen, no tienen la misma aceleración

$$a_1 = \frac{k}{m_1} (r - l_0)$$

$$a_2 = \frac{k}{m_2} (r - l_0)$$

Tenemos la intuición de que la fuerza elástica 10/24
no está en la misma categoría que la gravitatoria.

Gravedad es universal, entre todos los cuerpos.

⇒ interacción fundamental, no sabemos
cómo explicarla en base a otras fuerzas

Elastica es una fuerza fenomenológica:

⇒ es una aproximación que modelamos a
partir de experimentos con resortes.

no es universal (no existe la "carga resorte" de
definida para toda la materia del
Universo)

y además no es fundamental porque la podemos
aplicar en base a lo que sabemos de
la fuerza electromagnética.

En esta materia vemos a ver todas fuerzas fenomenológicas
con la excepción de la interacción gravitatoria.

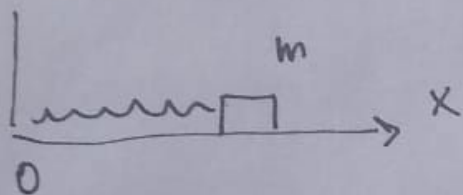
Las fuerzas restantes fundamentales son

fuerza electromagnética, fuerza nuclear débil, fuerza nuclear fuerte
fuerza electrodébil

El problema más importante de la física es encontrar una forma unificada de describir a todas estas fuerzas y a la gravedad.

12/24

Volviendo al resorte, en una dimensión



$$\vec{F} = -k(x - l_0)\hat{x}$$

lo abjorné de poner porque se sobreentiende.

$$m\ddot{x} = -k(x - l_0)$$

$$\Rightarrow \ddot{x} + \frac{k}{m}(x - l_0) = 0$$

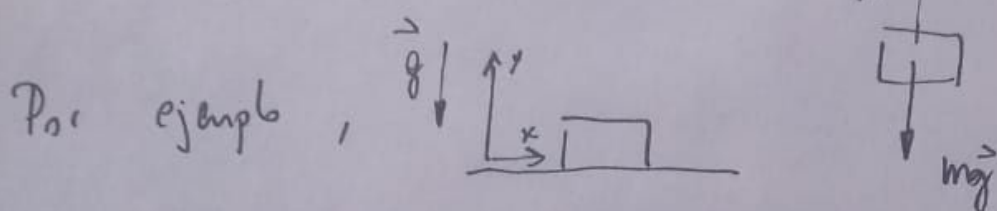
Esto es una ecuación diferencial cuya incógnita es una función $x(t)$.

Vamos a resolverla más adelante en la materia.

Fuerzas de vínculo

Tanto la fuerza gravitatoria como la elástica tienen esta propiedad: si yo conozco la posición en el espacio de la partícula, conozco la fuerza que actúa sobre ella.

Pero podría encontrarme con la situación opuesta: 12/24
 yo sé algo sobre donde la partícula tiene que estar sí o sí, y la fuerza valdrá lo que tiene que valer para que esa condición ("vínculo") se cumpla \Rightarrow "fuerzas de vínculo". \rightarrow "Diagrama cuerpo libre, DCL"



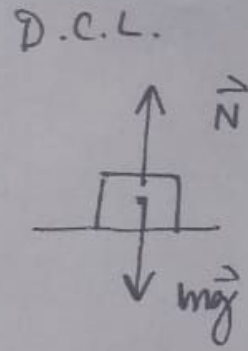
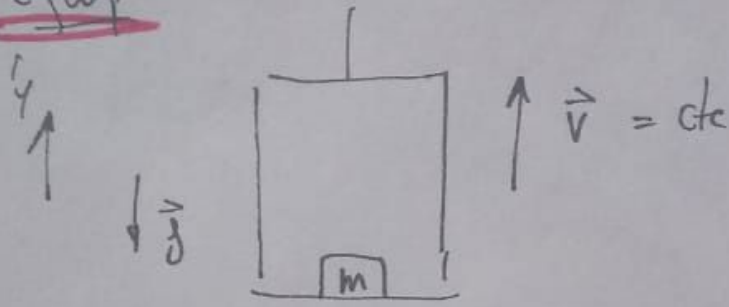
$\vec{N} = mg\hat{y}$ es la fuerza normal de la mesa.

Es una fuerza fenomenológica que tiene origen electromagnético y que vale lo que tiene que valer para cumplir el vínculo $y = 0$ (posición y de la masa es constantemente cero)

$$\Rightarrow \dot{y} = 0, \quad \ddot{y} = 0$$

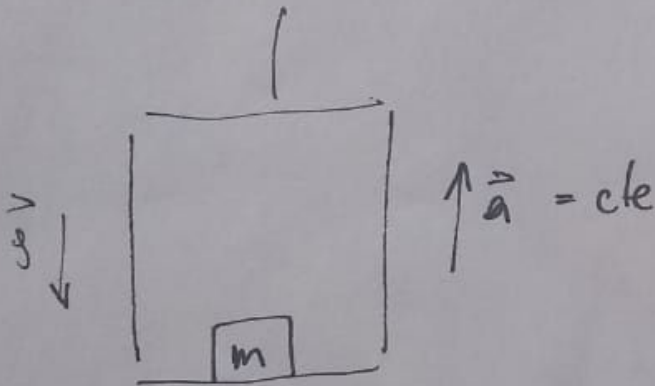
$$\Rightarrow m\ddot{y} = N - mg = 0 \Rightarrow N = mg$$

En general, las fuerzas de vínculo se expresan mediante condiciones (igualdades o desigualdades) que cumplen x, y, z las coordenadas de la partícula.



Vinwb $\dot{y} = cte.$
 (constantemente, $y(t) = cte \cdot t$)

$\Rightarrow \ddot{y} = 0$ y de nuevo $N = mg.$



Vinwb $\ddot{y} = a$
 (constantemente, $y(t) = \frac{a t^2}{2}$)

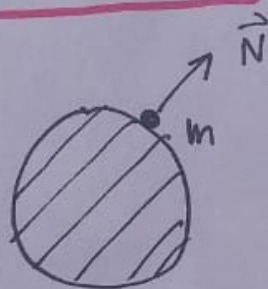
$\Rightarrow ma = N - mg \Rightarrow N = m(a + g)$

(es mayor porque
 acelera a la masa
 en \hat{y})

Las fuerzas de vínculo son fuerzas de contacto 14/24
material, por ejemplo: normal de una mesa,
tensión de una soga, fuerza de contacto de
una masa enlazada con un alambre.

Podemos ver que las condiciones de vínculo
son distintas para c/u de los tres casos:

Normal de una superficie:



La fuerza apunta desde
la superficie hacia afuera,
y vale lo que tiene
que valer para que la
masa no penetre en la
superficie.

Tensión de una soga inextensible:



Al revés, la fuerza
apunta hacia el punto
fijo de la soga y
vale lo que tiene que
valer para que el hilo
no se estire.

Fuerza de vínculo de un alambre

15/24



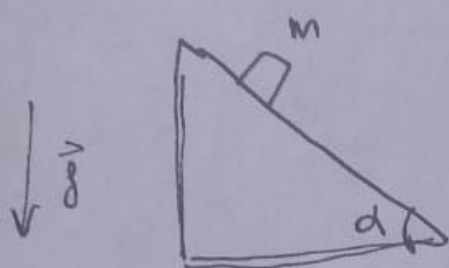
Puede apuntar tanto hacia dentro como hacia afuera, y vale lo que tiene que valer pero que la masa siga siempre la trayectoria del alambre. (NOTA: es lo mismo con una barra rígida unida al origen)

Cuando encuentras una situación que exige una fuerza incapaz de ser suministrada por el vínculo, entonces el vínculo se deja de cumplir,

Ej. Normal hacia el interior de una superficie, tensión que hace el hilo "empujar" la masa hacia afuera.

Vamos a resolver un problema conocido desde dos perspectivas diferentes

16/24



Encontrar la aceleración de la masa m .

Hay tres pasos que tenemos que seguir siempre para resolver un ejercicio de dinámica. Si los sabemos hacer bien, no hay manera de equivocarnos.

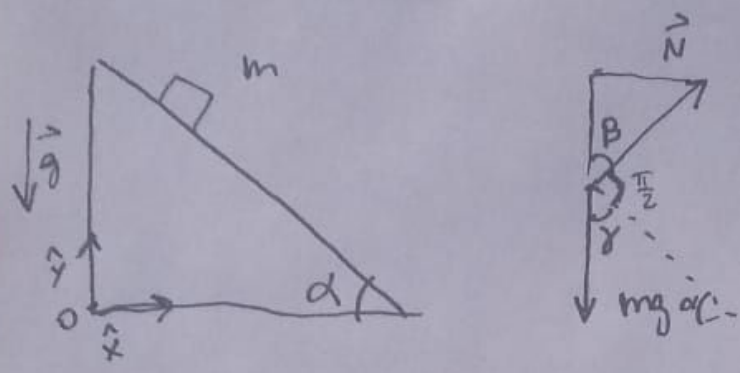
Paso 1: Elegir un origen y un sistema de coordenadas (donde está el origen, cuales son los versores, si uso cartesianas o polares, etc)

Paso 2: Escribir D.C.L de cada cuerpo.

Paso 3: Escribir las ecuaciones de movimiento usando la 2^{da} ley de Newton

Paso 4: Escribir y aplicar condiciones de vínculo.

Paso 5: Despejar las aceleraciones de cada masa.



$$\beta + \frac{\pi}{2} + \gamma = \pi \Rightarrow \beta = \frac{\pi}{2} - \gamma$$

$$\frac{\pi}{2} + \gamma + \alpha = \pi \Rightarrow \gamma = \frac{\pi}{2} - \alpha$$

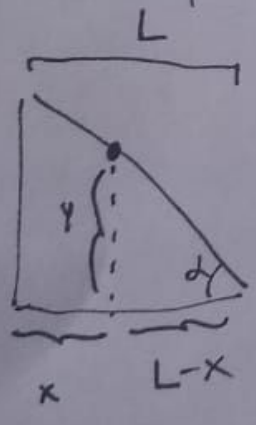
$$\boxed{\beta = \alpha}$$

$$\begin{cases} \ddot{x}: m\ddot{x} = N \sin \alpha \\ \ddot{y}: m\ddot{y} = -mg + N \cos \alpha \end{cases} \left. \begin{array}{l} 3 \text{ incógnitas } (N, \ddot{x}, \ddot{y}) \text{ y} \\ 2 \text{ ecuaciones.} \end{array} \right\}$$

En general, si escribo las eq. de Newton y tengo más incógnitas que ecuaciones entonces me falta incorporar ecuaciones que tienen que ver con los vínculos del problema.

En este caso, sé que la masa está confinada a moverse sobre la superficie del plano inclinado.

Esto impone una relación entre los valores de x e y:



$$\text{tg } \alpha = \frac{y}{L-x}$$

$$(L-x) \text{tg } \alpha = y$$

$$L \text{tg } \alpha - x \text{tg } \alpha = y$$

Si derivo respecto a t,

$$-\dot{x} \text{tg } \alpha = \dot{y}$$

$$-\ddot{x} \text{tg } \alpha = \ddot{y}$$

=> Esta es la ecuación que me falta para resolver el problema

$$N = \frac{m\ddot{x}}{\sin \alpha}$$

$$N = \frac{m\ddot{y} + mg}{\cos \alpha}$$

$$\frac{m\ddot{x}}{\sin \alpha} = \frac{m\ddot{y} + mg}{\cos \alpha}$$

$$\frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} \ddot{x} = -\ddot{y} \frac{\sin \alpha}{\cos \alpha} + g$$

$$\ddot{x} \left(\frac{\cos^2 \alpha + \sin^2 \alpha}{\cos \alpha \sin \alpha} \right) = g$$

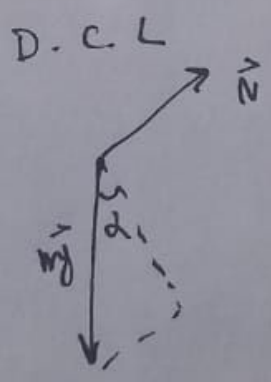
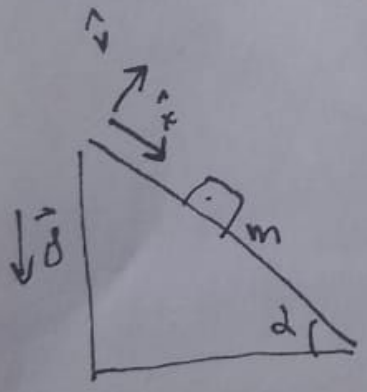
$$\begin{aligned} \ddot{x} &= \cos \alpha \sin \alpha g \\ \ddot{y} &= -\sin^2 \alpha g \end{aligned}$$

$$\ddot{y} = -\cos \alpha \sin \alpha \frac{\sin \alpha}{\cos \alpha} g = -\sin^2 \alpha g$$

Como límite: \ddot{x} es 0 si: $\alpha = 0$, $\alpha = \frac{\pi}{2}$.

\ddot{x} es máximo si $\alpha = \frac{\pi}{4}$ (45°)

Otra forma más sencilla es poner el sistema de coordenadas paralelo al plano inclinado:



$$\uparrow \ddot{x} : m\ddot{x} = mg \sin \alpha$$

$$\ddot{y} = 0 = N - mg \cos \alpha$$

¡ $\ddot{y} = 0$ es el vñwb!

El vñwb queda mucho más simple en este sist. coordenads.

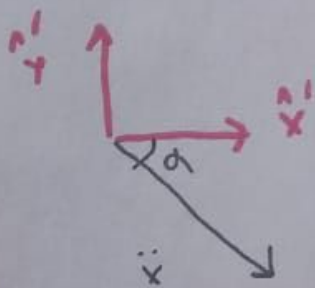
Solución

$$\begin{aligned} \ddot{x} &= g \sin \alpha \\ \ddot{y} &= 0 \end{aligned}$$

¿Cómo podemos mostrar que las dos soluciones son en realidad la misma?

19/24

Llamemos \hat{x}' , \hat{y}' al sistema de coordenadas que no es paralelo al plano inclinado.



$$\hat{x}' : \ddot{x} \cos \alpha = \ddot{x}'$$

$$\hat{y}' : -\ddot{x} \sin \alpha = \ddot{y}'$$

Reemplazando

$$\begin{aligned} \ddot{x}' &= \sin \alpha \cos \alpha g \\ \ddot{y}' &= -\sin^2 \alpha g \end{aligned} \left. \vphantom{\begin{aligned} \ddot{x}' &= \sin \alpha \cos \alpha g \\ \ddot{y}' &= -\sin^2 \alpha g \end{aligned}} \right\} \text{Lo mismo.}$$

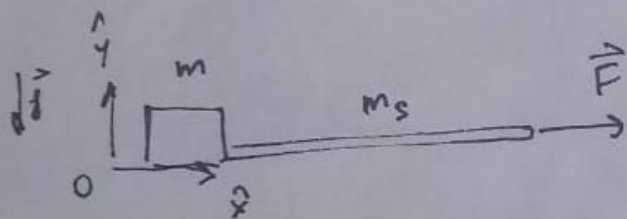
Sogas

20/24

En la mayoría de los casos en esta materia vamos a resolver ejercicios con sogas ideales, que tienen las siguientes propiedades

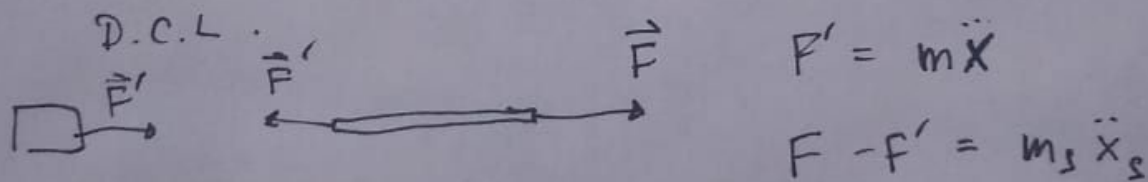
- No tienen masa, o su masa es despreciable
- Inextensibles, o su estiramiento es despreciable.

Para entender cómo funcionan estas aproximaciones, resolvamos el siguiente problema:



Soga de masa m_s
unida a bloque de
masa m

Podemos pensar a la soga apoyada, de forma tal que únicamente haya fuerzas resultantes en \hat{x} .



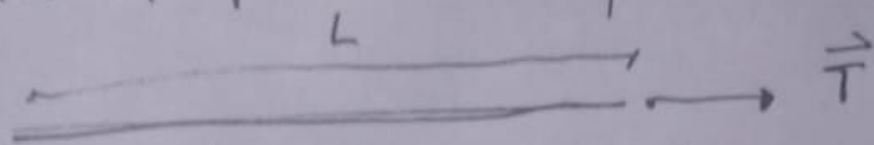
Ahora, si la soga es inextensible entonces $\ddot{x} = \ddot{x}_s$

$$F - m\ddot{x} = m_s\ddot{x}_s \Rightarrow \ddot{x} = \frac{F}{m + m_s} \quad \text{y} \quad F' = \frac{m}{m + m_s} F$$

1) La tensión sobre el bloque (F') es menor a la tensión en el extremo (F)

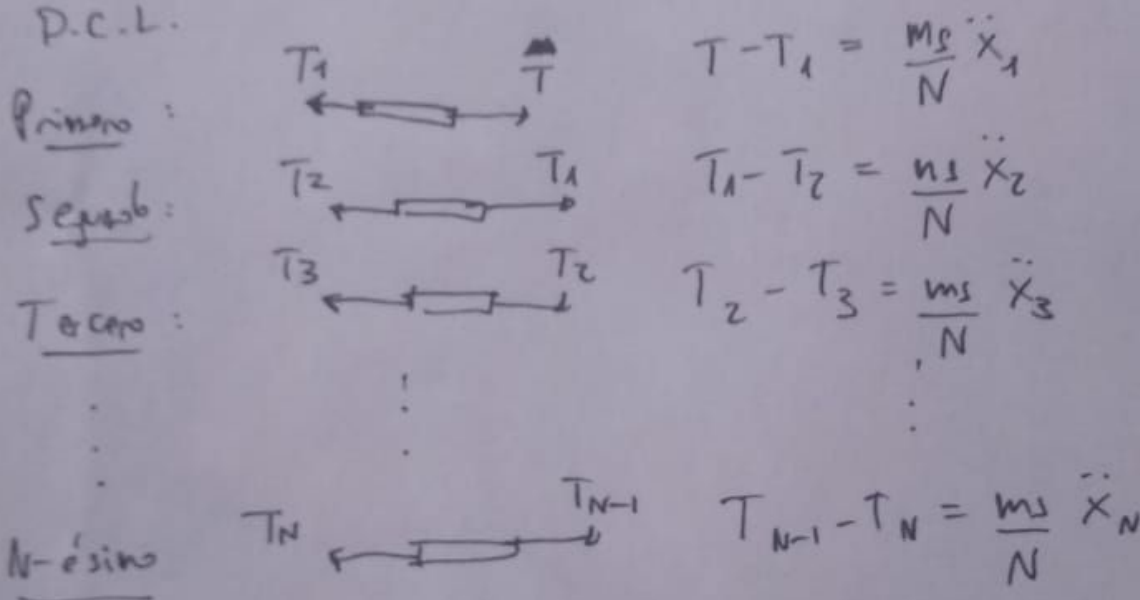
2) La aceleración total es menor que en el caso $m_s = 0$

Las sogas únicamente "transmiten" la tensión si son 21
 inextensibles y poseen masa despreciable. /24



Puedo pensar a la soga como formada por N
 pedacitos de longitud $\frac{L}{N}$ y masa $\frac{m_s}{N}$.

P.C.L.



Ahora, como es inextensible $\ddot{x}_1, \dots, \ddot{x}_N$ son iguales.

Aunque, veo que esta hipótesis no era necesaria.

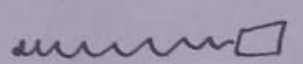
Pero si $\frac{m_s}{N} = 0$ ($m_s = 0$, masa despreciable)

$$T = T_1, T_1 = T_2, T_2 = T_3, \dots, T_{N-1} = T_N$$

$T = T_N$ \Rightarrow La soga sí transmite la tensión

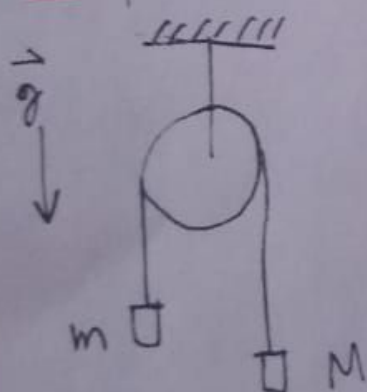
En resumen:

22/24

- 1) Si la masa es despreciable, la soga solo transmite la tensión.
- 2) Si además es inextensible, la aceleración de las masas que une es la misma.
- 3) Puedo tener una soga con masa despreciable pero extensible. En ese caso la fuerza se transmite entre sus extremos, pero tengo que modelar el efecto de la fuerza elástica por estiramiento. Otra manera es modelarlo a la soga como un resorte  m.

Ejemplo: máquina de Atwood

Calcular la tensión de las sogas y las aceleraciones de las masas

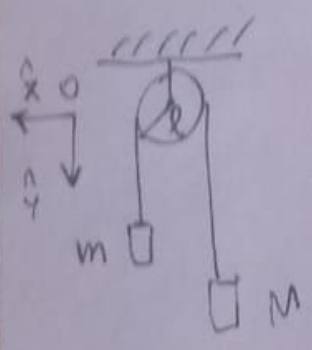


- asumiendo,
- Soga inextensible
 - Soga sin masa
 - polea sin masa

Vamos a resolverlo ordenadamente para que después podamos aplicar el mismo procedimiento a ejercicios más complicados de la guía.

1er paso

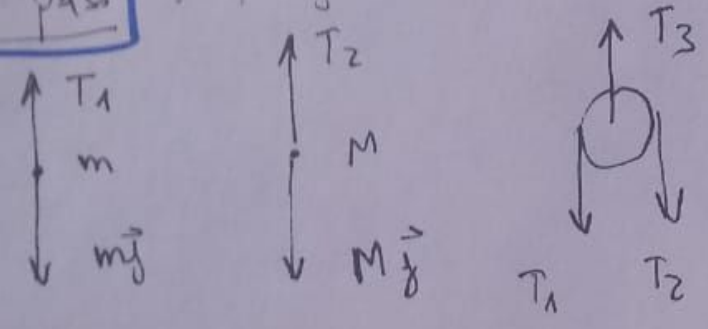
Origen y sistema de coordenadas



Obs. No hace falta que \hat{x} coincida con el centro de la polea. Pero como en \hat{x} no hay fuerzas, da igual.

2do paso

Diagramas de cuerpo libre



Pero, $T_1 = T_2 = T$ (soga sin mas)

$T_3 = 2T$ (polea ideal)

Esto lo vamos a justificar cerca del final de la materia

3er paso

Ecuaciones de Newton

$$mg - T = m \ddot{y}_1$$

$$2T - T_3 = m \ddot{y}_p$$

$$Mg - T = M \ddot{y}_2$$

Tres ecuaciones pero

cinco incógnitas ($\ddot{y}_1, \ddot{y}_2, T, T_3, \ddot{y}_p$)

\Rightarrow Me falta especificar vínculos.

4to paso

Escribo los vínculos.

$$y_1 + y_2 + \frac{L\pi}{2} = L \quad (\text{longitud de la sogá})$$

$$\dot{y}_1 + \dot{y}_2 = \dot{L} = 0 \quad (\text{soga inextensible})$$

$$\ddot{y}_1 = -\ddot{y}_2$$

Además, como la polea está fija,

2u/2u

$$y_p = 0 \text{ (constante)} \quad \dot{y}_p = 0, \quad \ddot{y}_p = 0$$

⇒ Encontré dos ecuaciones para sumar y tener misma cantidad de eq. incógnitas

5^{to} paso: Encontrar las aceleraciones y tensiones

$$mg - T = m \ddot{y}_1 \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \end{array} \right\} T = mg - m \ddot{y}_1$$

$$Mg - T = -M \ddot{y}_1 \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \end{array} \right\} T = Mg + M \ddot{y}_1$$

$$mg - m \ddot{y}_1 = Mg + M \ddot{y}_1$$

$$\left(\frac{m - M}{m + M} \right) g = \ddot{y}_1 \quad \left(\frac{g(M - m)}{m + M} = \ddot{y}_2 \right)$$

⇒ Si $M > m$, \ddot{y}_2 es positivo (baja M)

Si $M < m$, \ddot{y}_2 es positivo (baja m)

Si $m = M$, $\ddot{y}_1 = \ddot{y}_2 = 0$ (equilibrado)

Si $M \circ m \rightarrow \infty$ cae con aceleración \vec{g} .

$$T = mg - m \left(\frac{m - M}{m + M} \right) g = mg \left(\frac{m + M - m + M}{m + M} \right)$$

$$T = \frac{mg(2M)}{m + M} = \frac{2mMg}{M + m}$$

$$T_3 = 2T$$