

Trabajo y energía. (Clase 1)

1/17

Hasta ahora vimos que el momento lineal total (\vec{P}) y el momento angular total (\vec{L}) de un sistema de partículas se conservan siempre que $\vec{F}_{ext}=0$ y $\vec{\tau}_{ext}=0$

En general, vimos que vale $\dot{\vec{P}} = \vec{F}_{ext}$ y $\dot{\vec{L}} = \vec{\tau}_{ext}$

La conservación de \vec{P} es una consecuencia de la tercera ley de ~~Newton~~ Newton

La conservación de \vec{L} es una consecuencia de la tercera ley de Newton sumado a pedir que las fuerzas de interacción estén en la línea recta que une a cada par de partículas

Es un hecho experimental de la física que \vec{L} se conserva siempre en un sistema aislado, incluso si las fuerzas internas no cumplen esta condición

Notemos que NUNCA usamos la forma de la 2^{da} Ley para derivar la conservación de \vec{P} y \vec{L}

Ahora vamos a ver qué podemos deducir si analizamos $\vec{F} = m \cdot \ddot{\vec{r}}$

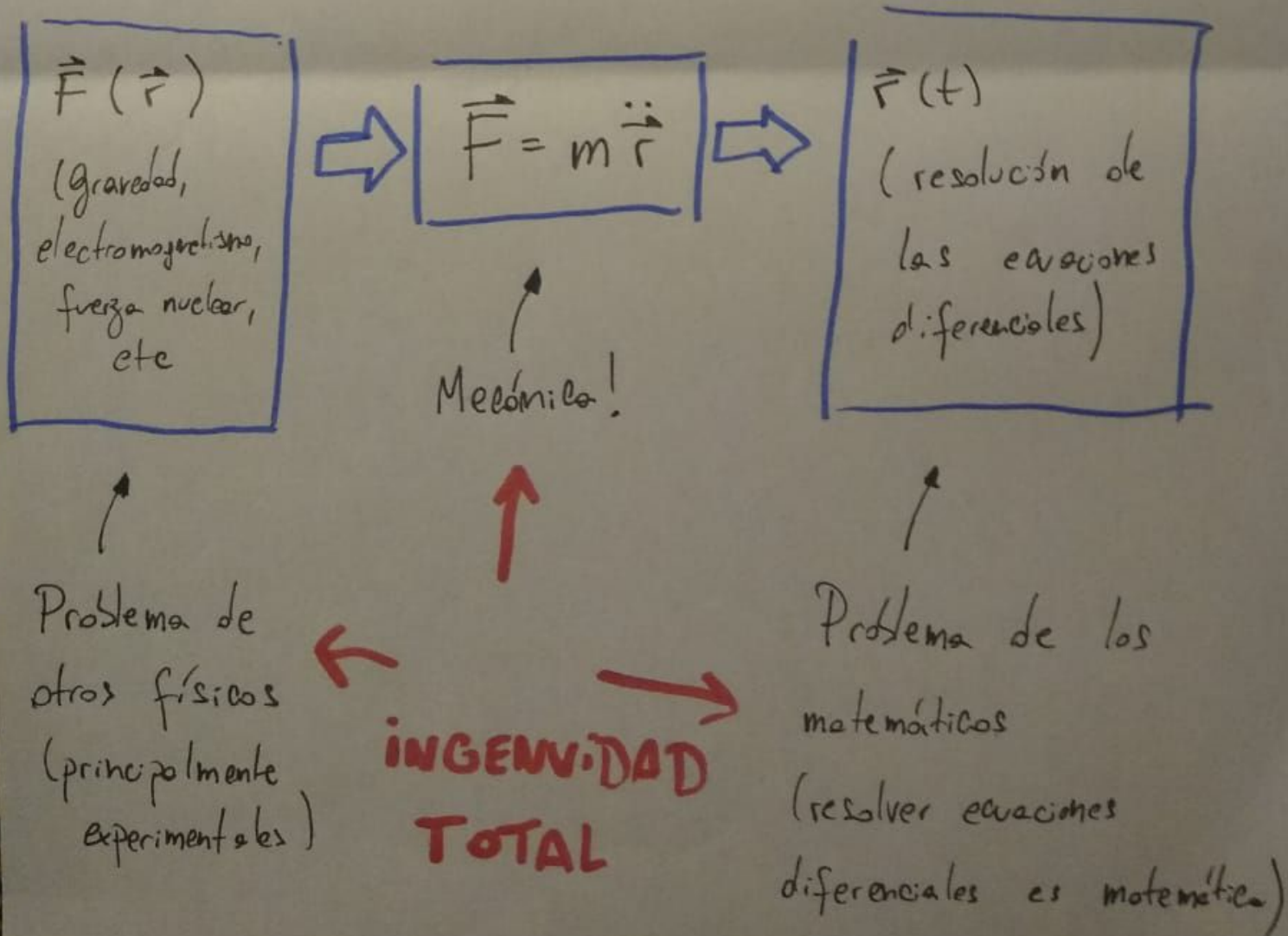
Organización de la clase.

2 / 17

- 1) Motivación del concepto de trabajo y energía cinética
- 2) Definición de trabajo en una dimensión
- 3) Ejemplos
- 4) Definición en el caso general (3D) y ejemplos.

Motivación

¿Cómo funciona la mecánica Newtoniana?



Es ingenuo pensar a la mecánica de esta manera, porque ...

1) Las fuerzas se descubren justamente aplicando $\vec{F} = m \ddot{\vec{r}}$ y encontramos \vec{F} para que \vec{r} sea lo que vemos en los experimentos

2) Resolver $\vec{r}(t)$ es parte de la física del problema y en el proceso de hacerlo podemos encontrar y definir nuevas magnitudes de ENORME relevancia en física, como TRABAJO y ENERGÍA.

¿Cuál es el problema para encontrar $\vec{r}(t)$?

$\vec{F}(\vec{r}) = \vec{F}(x, y, z)$ no las fuerzas suelen estar casi siempre dadas como función de la posición.

... pero al mismo tiempo, \vec{r} cambia bajo la acción de las fuerzas!

$$F(\vec{r}) = m \cdot \ddot{\vec{r}}$$

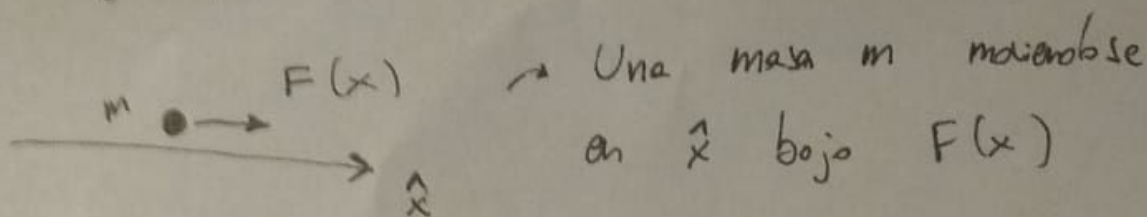
↑ "huevo"

↑ "gallina"

¿Quién viene antes?

2) Trabajo y energía en una dimensión

4/11



$$m\ddot{x} = m \frac{d\dot{x}}{dt} = F(x).$$

Integrando en ambos lados desde un x_0 a x ,

$$m \int_{x_0}^{x_f} \frac{d\dot{x}}{dt} dx = \int_{x_0}^{x_f} F(x) dx$$

Pero, $\frac{dx}{dt} = \dot{x}$, entonces

$$m \int_{x_0}^{x_f} \dot{x} d\dot{x} = \left. \frac{m\dot{x}^2}{2} \right|_{x_0}^{x_f} = \frac{mV_f^2}{2} - \frac{mV_i^2}{2} = \int_{x_0}^{x_f} F(x) dx$$

También E_k ,
 T , etc

Cambio en la
velocidad entre
punto x_0 y x_f

Integral de
la fuerza durante
el desplazamiento
de la partícula

Definimos $K = \frac{mV^2}{2} =$ energía cinética

Definimos $\int_{x_0}^{x_f} F(x) dx = W =$ trabajo hecho por F entre x_0, x_f

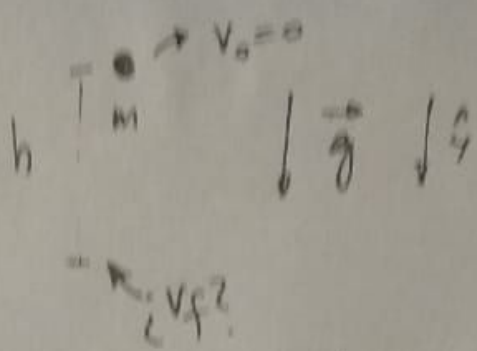
Entonces, llegamos a que

$$\boxed{\Delta K = W} \quad \boxed{\text{Joules}} \quad \boxed{N \cdot m}$$

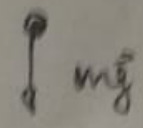
Teorema energía-trabajo en una dimensión.

Ejemplo 1

5/17



D.C.L



El trabajo hecho por el peso mg entre $0, h$ es

$$W = \int_0^h mg dy = mgh.$$

Entonces $K_f - K_i = \frac{mv_f^2}{2} - \frac{mv_i^2}{2} = mgh$

luego, $v_f = \sqrt{2gh}$

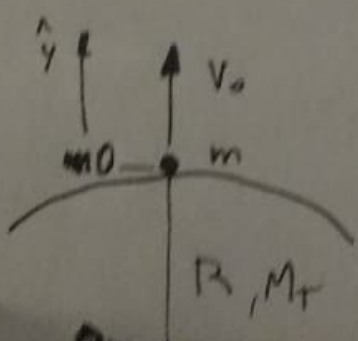
- Obs. 1) En principio consigo el módulo de v_f nada más
- 2) Si bien pude calcular fácil v_f , no aprendí absolutamente nada sobre el tiempo que le llevo al movimiento

(Cuando reemplacé $\frac{dx}{dt} dx = x dx$ en la derivación del teorema energía momento, perdí la dependencia con el tiempo).

Ejemplo 2

Velocidad de escape

¿Qué tan rápido tengo que tirar a m para arriba para que abandone el campo gravitatorio?



P.C.L

$$F_g(y) = -\frac{GmM_T}{(y+R)^2}$$

Para una altura y , W de F_g es,

6/17

$$W = \int_0^y -\frac{G m m_T}{(y+R)^2} dy = -G m m_T \int_0^y \frac{1}{(y+R)^2} dy$$

$$= \text{[scribble]} = G m m_T \left(\frac{1}{y+R} \right) \Big|_0^y =$$

$$G m m_T \left(\frac{1}{y+R} - \frac{1}{R} \right)$$

Entonces, ~~scribble~~ $G m m_T \left(\frac{1}{y+R} - \frac{1}{R} \right) = \frac{m}{2} (v_f^2 - v_0^2)$

De donde despejo $v_f(y)$,

$$v_f(y) = \sqrt{2 G m_T \left(\frac{1}{y+R} - \frac{1}{R} \right) + v_0^2}$$

¿Qué significa exactamente que m escape del campo gravitatorio terrestre?

Significa que y se hace más y más y más (y más) grande y sigue llegando la masa a ese punto con $v_f > 0$. El escape ocurre cuando m preste llegar a $y = +\infty$!

En ese caso,

7/17

$$V_f(+\infty) = \sqrt{\frac{-2Gm_T}{R} + v_0^2}$$

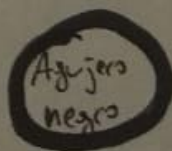
¶ Pero yo quiero la velocidad de escape v_0 mínima para que eso ocurra. Por lo tanto, no quiero que sobre nada, quiero llegar "con lo justo" a $y = +\infty$, o sea, con $V_f(+\infty) = 0$. Eso me define la velocidad de escape.

$$0 = \sqrt{\frac{-2Gm_T}{R} + v_{esc}^2} \Rightarrow v_{esc} = \sqrt{\frac{2Gm_T}{R}} \approx 11.000 \text{ m/s}$$

v_{esc} ,

- 1) no depende de m
- 2) es menor a mayor R y mayor a mayor m_T
- 3) es para el caso de un objeto no propulsado (no un cohete)

Un cohete puede escapar del campo a cualquier velocidad al ser propulsado continuamente



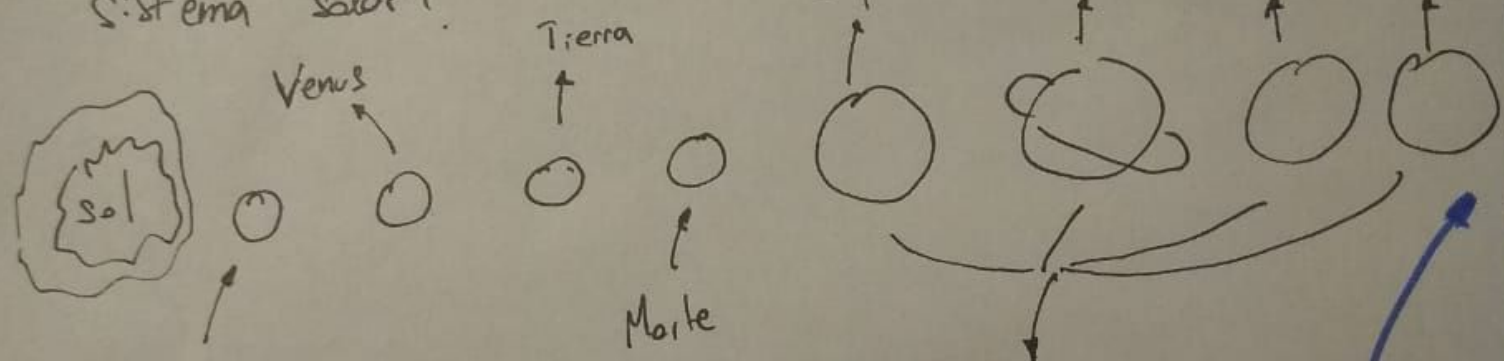
$$v_{esc} > 300.000 \text{ km/s}$$



Obs. Escapar de la Tierra, no garantiza escapar del sistema solar! $V_{esc} \approx 17.000 \text{ m/s}$ 8/17

para escapar al sistema solar desde la Tierra.

¿Cuál es el mejor planeta para escapar del sistema solar?



Mercurio
PROS: No es muy masivo
CONTRA: Muy cerca del Sol!

PROS: Lejos del Sol!
CONTRA: Muy masivos ellos mismos

Plutón no es más un planeta

- Ranking:
- 1) Marte (11.2 km/s)
 - 2) Tierra (17 km/s)
 - 3) Venus (17.8 km/s)

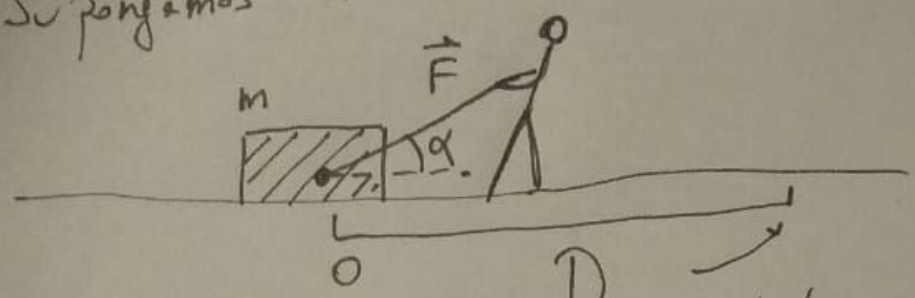
El peor: Júpiter

(Plutón sería el n°1, pero como todos sabemos, ya no es más un planeta!)

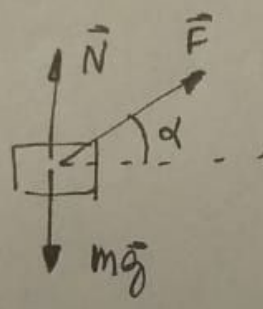
4) Definición del caso general

9/17

Supongamos una situación de este estilo



Movemos la masa m una distancia D bajo la acción de \vec{F} , en un P. C. L.

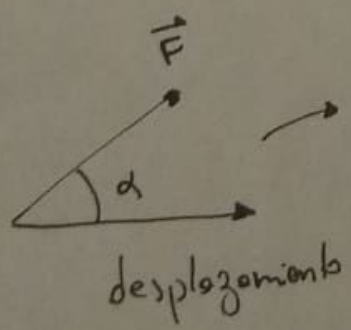


¿Cuanto vale v_f si $v_0 = 0$?

$$\vec{F} = F_x \hat{x} + F_y \hat{y}$$

F_y no contribuye al cambio de velocidad en la trayectoria (es \perp a la trayectoria)

En cambio, F_x es la fuerza que acelera al bloque.



$$W = \int_0^D F_x dx = \int_0^D F \cos \alpha dx =$$

$$= \int_0^D \vec{F} \cdot d\vec{r}$$

↑
prod. escalar.

Vector unitario en la dirección del desplazamiento

$$\Delta K = \int_0^D \vec{F} \cdot d\vec{r}$$

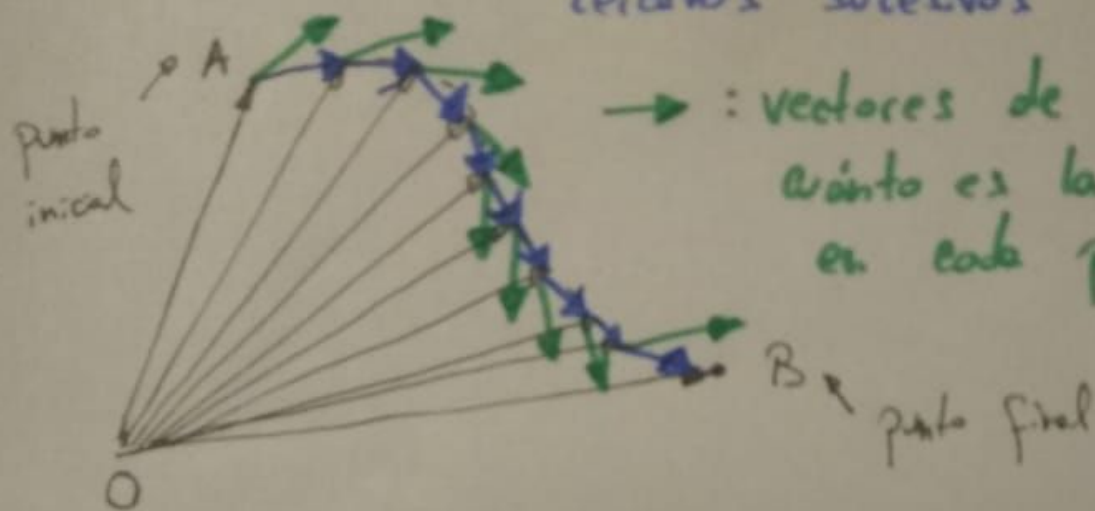
$$d\vec{r} = (dx, 0) = dx(1, 0)$$

Vamos al caso más general posible:

10/17

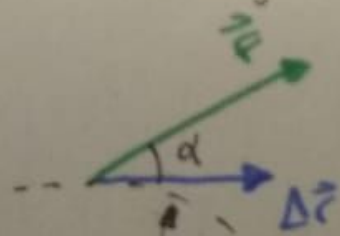
Un movimiento 3D en una curva cualquiera.

→ : vectores $\Delta \vec{r}$ entre dos tiempos cercanos sucesivos



→ : vectores de $\vec{F}(\vec{r})$; cuánto es la fuerza en cada punto de la trayectoria

Para cada Δt , estoy como en el caso anterior: únicamente la componente de \vec{F} paralela a $\Delta \vec{r}$ hace trabajo.



La comp. de la fuerza que hace trabajo es

$$F \cos \alpha, \text{ y } W = F \cos \alpha \Delta r = \vec{F} \cdot \Delta \vec{r}$$

Supongamos que Δt es tan chico que $\vec{F} \approx$ constante sobre el desplazamiento Δr .

multiplicado por Δr y de ambos lados

$$\vec{F} = m \frac{d\vec{v}}{dt} \Rightarrow \vec{F} \cdot \Delta r = m \frac{d\vec{v}}{dt} \cdot \Delta r$$

Ahora, como Δt es muy corto, $\Delta r = \vec{v} \Delta t = \dot{\vec{r}} \Delta t$

$$\vec{F} \cdot \Delta \vec{r} = m \frac{d\dot{\vec{r}}}{dt} \cdot \dot{\vec{r}} \Delta t$$

Ahora consideremos la regla del producto, ~~██████████~~

$$\frac{d}{dt} [\vec{a}(t) \cdot \vec{a}(t)] = \frac{d\vec{a}}{dt} \cdot \vec{a} + \vec{a} \cdot \frac{d\vec{a}}{dt} = 2\vec{a} \cdot \frac{d\vec{a}}{dt} \quad 11/17$$

Entonces, si hago,

Pero $\vec{a} \cdot \vec{a} = a^2$, o sea

$$\frac{1}{2} \frac{d}{dt} [\dot{\vec{r}}(t) \cdot \dot{\vec{r}}(t)] = \frac{d}{dt} \dot{\vec{r}} \cdot \dot{\vec{r}} \quad \dot{\vec{r}} \cdot \dot{\vec{r}} = \dot{r}^2 = v^2$$

$$\text{luego, } \vec{F} \cdot \Delta \vec{r} = \frac{m}{2} \frac{dv^2}{dt} \Delta t$$

Esto fue para un único desplazamiento Δr .

Supongamos que tengo la serie de desplazamientos

$$\Delta r_1, \Delta r_2, \dots, \Delta r_{n-1}, \Delta r_n$$

Cada uno es muy corto dado que ocurre en un

intervalo Δt muy pequeño. Entonces, para cada uno de ellos, el trabajo hecho por \vec{F} se

escribe como calculamos recién,

velocidad en el intervalo i

trabajo en el intervalo i

W_i = $\vec{F}_i \cdot \Delta \vec{r}_i = \frac{m}{2} \frac{dv_i^2}{dt} \Delta t_i$
↑ fuerza en el intervalo i (y etc)
↑ desplazamiento i -ésimo

intervalos de tiempo (puedo suponer que son muy pequeños)

Entonces, el trabajo total es,

12/17

$$W = \sum_{i=1}^n W_i = \sum_{i=1}^n \vec{F}_i \cdot \Delta \vec{r}_i = \sum_{i=1}^n \frac{m}{2} \frac{d v_i^2}{dt} \Delta t_i$$

Si tomamos el caso en que

$\lim \Delta t_i \rightarrow 0$, tenemos una integral

pos. final $\rightarrow B$
pos. inicial $\rightarrow A$
t. final $\rightarrow t_B$
t. inicial $\rightarrow t_A$

$$W = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_{t_A}^{t_B} \frac{m}{2} \frac{d v^2}{dt} dt$$

Esta integral es hacer integral de una derivada

$$\frac{m}{2} \int_{t_A}^{t_B} \frac{d v^2}{dt} dt = \frac{m v^2}{2} \Big|_{t_A}^{t_B} = \frac{m v_B^2}{2} - \frac{m v_A^2}{2}$$

Luego, $\int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = \Delta K$ con $\Delta K = K_B - K_A$
 $= \frac{m v_B^2}{2} - \frac{m v_A^2}{2}$

E. cinética.

De nuevo, me dice algo sobre el vector velocidad solo en términos de su módulo y solo en función de la posición (no el tiempo)

Este objeto para ustedes es nuevo

(no lo vimos en ninguna matemática hasta ahora).

Se llama "integral de línea"

No lo vamos a calcular

para casos generales, sino algunos casos particulares

El elefante en la habitación :

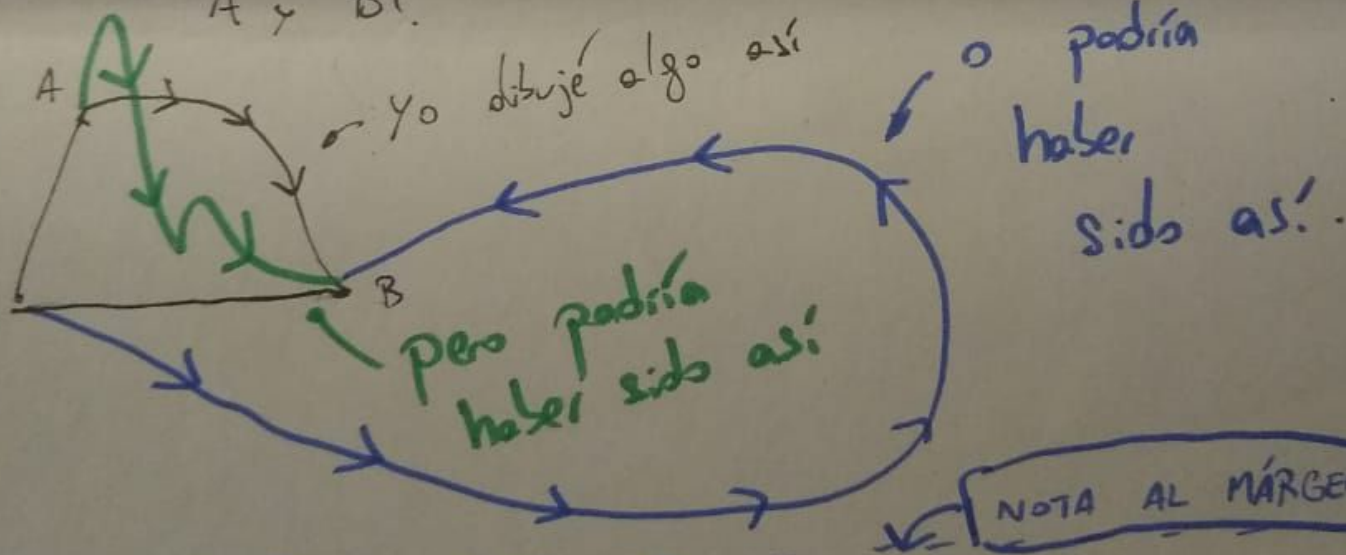
13/17

Evaluamos el trabajo de \vec{F} en una determinada trayectoria para encontrar ΔK .

Pero, ¿el problema no era justamente que no sabíamos cuál era la trayectoria?

¿La trayectoria no era, precisamente, lo que buscábamos encontrar?

¿Cómo ~~pod~~ puedes calcular $W = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r}$ si no conoces cuál es la trayectoria entre A y B?



En "Mecánica Clásica" en efecto van a computar algo relacionado con el trabajo a lo largo de todas las

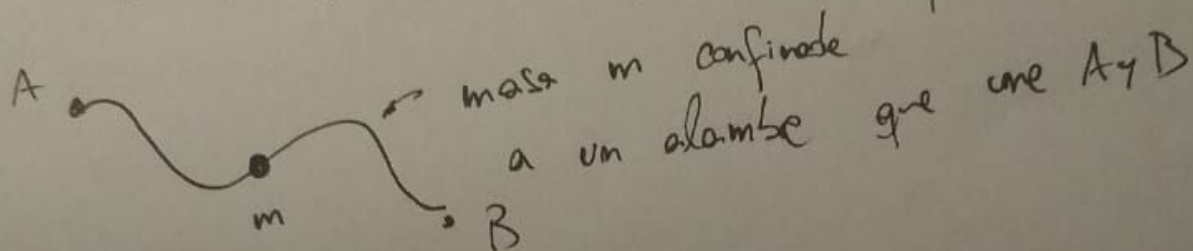
trayectorias posibles entre A y B, y encontrar las condiciones que cumple la trayectoria "real" y que no cumplan las demás.

Las herramientas matemáticas para hacer eso se llaman "cálculo de variaciones".

En general, esta objeción es verdad, pero hoy dos casos particulares donde no es un problema, y son extremadamente importantes para lo que vemos en esta materia,

14/17

Caso 1 Sé cual es la trayectoria porque hay un vínculo que fuerza a la partícula a recorrer esta trayectoria en particular



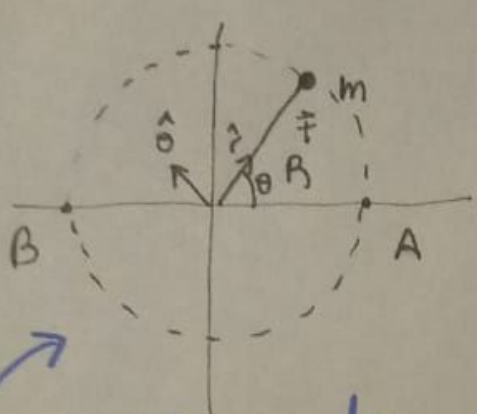
Caso 2 Hay muchas fuerzas \vec{F} para las cuales $W = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{s}$ no depende de la curva que une a los puntos A, B, únicamente depende de A y B (punto de partida y punto de llegada)

Vamos a ver primero un ejemplo del Caso 1 y luego un ejemplo combinado de Caso 1 + Caso 2

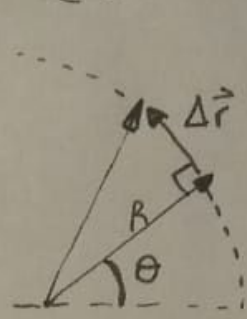
Ejemplo 1

masa moviéndose en mov. circ. uniforme

15/17



¿Cómo calculo $\int \vec{F} \cdot d\vec{r}$?



si es muy chico, $d\vec{r}$ es tangente al circunferencia

$d\vec{r} \parallel \hat{\theta}$ $\vec{F} = -\vec{T} = \parallel \hat{r}$
 $\Rightarrow \vec{F} \cdot d\vec{r} = 0 \Rightarrow W = 0$

Las fuerzas centrales pueden hacer W si la trayectoria no es circular (porque entonces $\vec{F} \parallel \Delta\vec{r}$)

En general las fuerzas de vínculo que son \perp a la trayectoria NO realizan trabajo

Ejemplo 2



Supongamos que la masa m desliza sobre la superficie sin rozamiento, bajo la acción de dos fuerzas: $-mg\hat{g}$ (peso) y \vec{N} . En todo momento, \vec{N} es normal a la superficie (por eso se llama "normal"!). Pero el desplazamiento ocurre paralelo a la superficie, y por lo tanto, también perpendicular a la normal. El valor exacto $\vec{N}(t)$ puede ser muy difícil de calcular, pero no lo necesitamos para calcular ΔK porque \vec{N} no hace trabajo!

Es decir, si $\vec{F}_{ext} = -mg\hat{y} + \vec{N}$, entonces

16/17

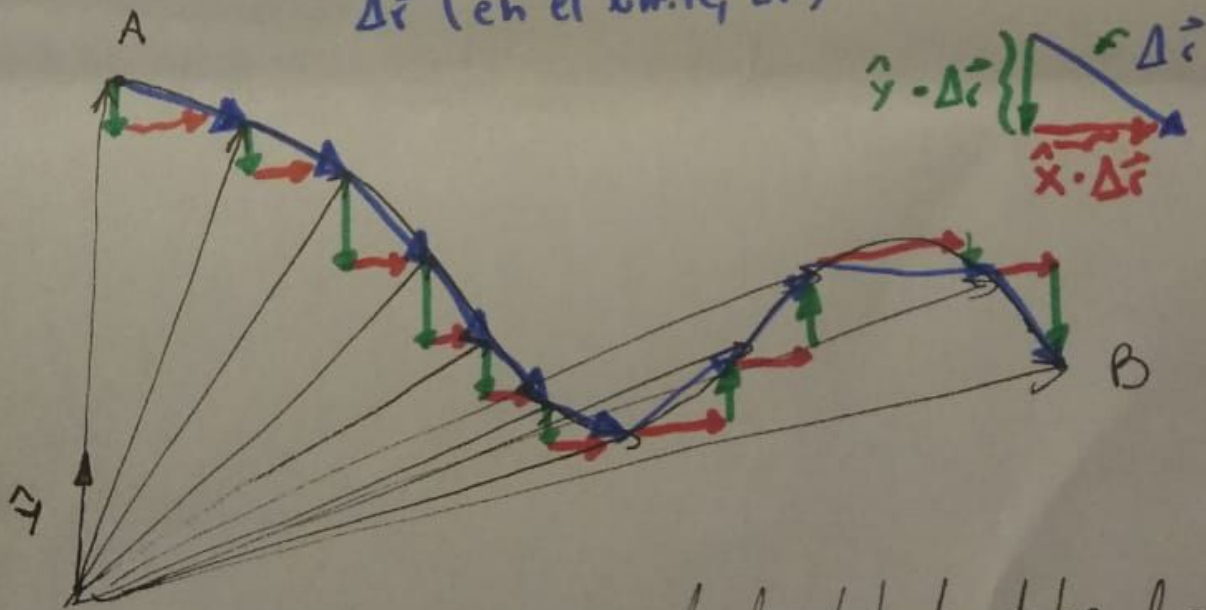
$$\int_A^B \vec{F}_{ext} \cdot d\vec{r} = \int_A^B (-mg\hat{y} + \vec{N}) \cdot d\vec{r} = \underbrace{\int_A^B -mg\hat{y} \cdot d\vec{r}}_{W \text{ de la fuerza peso}} + \underbrace{\int_A^B \vec{N} \cdot d\vec{r}}_{=0 (\vec{N} \perp d\vec{r})}$$

Entonces

$$\Delta K = \int_A^B \vec{F}_{ext} \cdot d\vec{r} = \int_A^B -mg\hat{y} \cdot d\vec{r} = -mg \int_A^B \hat{y} \cdot d\vec{r}$$

¿Y esto??

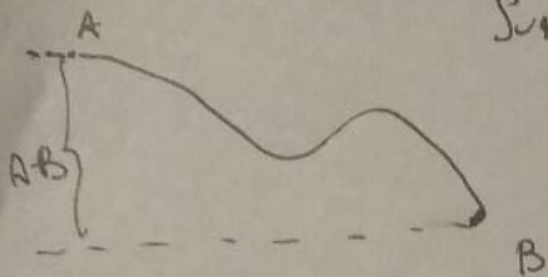
→ : desplazamientos $\Delta\vec{r}$ (en el límite, $d\vec{r}$)



Hacer $\sum_{i=1}^n \hat{y} \cdot \Delta\vec{r}_i$ es sumar la longitud de todas las flechitas verdes, con su sentido (las flechas

hacia abajo son negativas, y las flechas hacia arriba son positivas). A medida que hacemos $\Delta\vec{r}_i$ más chico, sigue pasando lo mismo. En el límite, $\int_A^B \hat{y} \cdot d\vec{r} = \int_A^B \text{longitud}(\uparrow) - \text{longitud}(\downarrow)$

$$\text{Suma de las flechitas} = -(A-B) \\ = B-A$$



$$\text{Entonces, } \Delta K = -mg(B-A)$$

$$K_f - K_i = -mgB - (-mgA)$$

$$\text{Si partimos del reposo, } K_f = -mg(B-A)$$

En \odot escribimos el trabajo como algo evaluado en el extremo final (B) menos algo evaluado en el extremo inicial (A). No importó la trayectoria porque

- 1) \vec{N} no aportó trabajo
- 2) El trabajo de $-mg\hat{j}$ tampoco depende de la trayectoria, únicamente de los puntos inicial y final

En la próxima clase vamos a ver que muchísimas fuerzas realizan un trabajo que no depende de la trayectoria ("fuerzas conservativas").

Volvamos a notar que el teorema trabajo-energía nos da respuestas parciales en situaciones muy complicadas.

Podemos calcular la velocidad final, pero no podemos calcular $\vec{N}(t)$ o el tiempo en que se recorre la trayectoria.

Para eso, no hay otra que integrar la ec. de movimiento $\vec{F} = m\vec{r}$.