

Para interacciones conservativas, centrales sin fuerzas externas.

conservación de
Energía. (1)

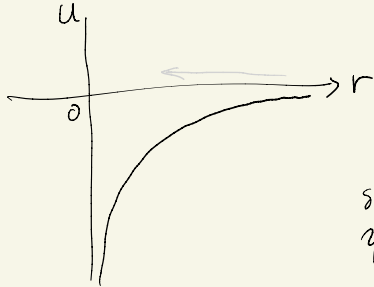
Momento total (3)

Momento angular total (3)

Ejemplos de interacciones binarias

$$U_{ij}(|\vec{r}_i - \vec{r}_j|) \rightarrow U_{ij}(r), \quad r = |\vec{r}_i - \vec{r}_j|$$

Fuerza gravitacional. $U = -\frac{1}{r}$



$$F = -\frac{d}{dr} U = -\frac{1}{r^2}$$

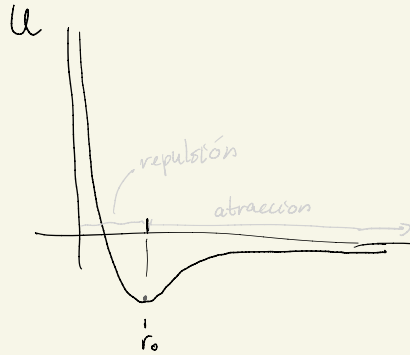
si se conserva la energía
y el momento angular total.

Problema de dos cuerpos

$\dot{r}(0)$ apunta hacia el centro.
Mostrar que la partícula alcanza
el centro en tiempo finito.

También es posible encontrar soluciones donde $r \rightarrow \infty$ en tiempo finito para el problema de n -cuerpos.

Modelos de fuerzas entre átomos/moléculas



Sistemas conservativos de "un grado de libertad"

$$m\ddot{q} = F(q), \quad F(q) = -\frac{d}{dq} U(q)$$

$q \in \mathbb{R}$ (un grado de libertad)

Ej 1

$$m\ddot{q} = 0$$

$$U = C$$

$$\dot{q} = v$$

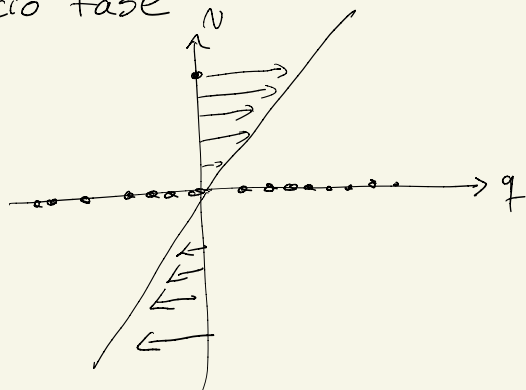
$$\left\{ \begin{array}{l} \dot{q} = v \\ m\ddot{q} = 0 \end{array} \right.$$

$$q(0) = q_0$$

$$v(0) = v_0$$

$$q(t) = v_0 t + q_0$$

Espacio fase



Definición

$$\dot{x} = f(x), \quad x(0) = x_0 \in \mathbb{R}^n$$

$\tilde{x} \in \mathbb{R}^n$ es un punto fijo si $f(\tilde{x}) = 0$

Si $\tilde{x} = x(t)$ es un punto fijo entonces $x(t) = \tilde{x} \quad \forall t \in \mathbb{R}$

$$\dot{x}(t) = f(x(t))$$

$$0 = 0 \quad \text{es solución}$$

Nuestro primer ejemplo.

$$\dot{q} = v \quad \Rightarrow \quad v = 0$$

$$\dot{v} = 0$$

Hay una línea de puntos fijos
($v = 0, q \in \mathbb{R}$)

En sistemas conservativos de 1 gdl

$$\dot{q} = v \quad \begin{array}{l} \text{Punto} \\ \text{fijo} \\ \Rightarrow \end{array} \quad v = 0$$

$$\dot{v} = \frac{1}{m} F(q) \quad \Rightarrow \quad F(q) = 0$$

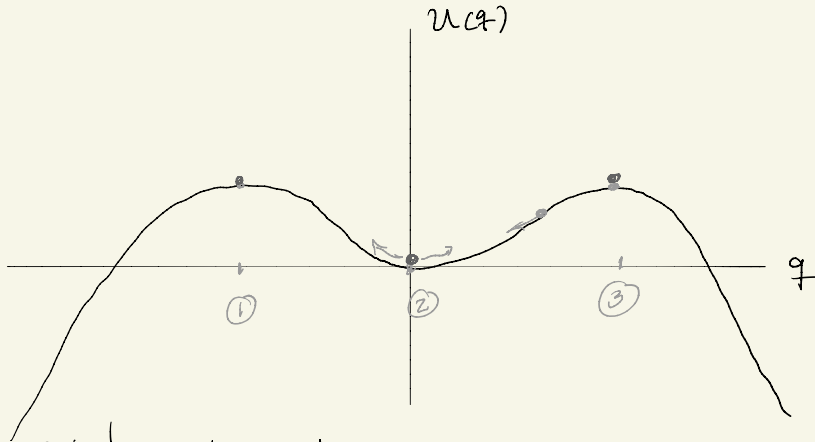
corresponde a todas
las q^* tales que
 $F(q^*) = 0$

En mecánica los puntos fijos se llaman equilibrios.

Sistemas conservativos.

$$m \ddot{q} = - \frac{dU(q)}{dq}$$

Un punto fijo de un sistema conservativo corresponde a puntos críticos del potencial.



Intuitivamente sabemos que en ① y ③ la partícula se alejará con una pequeña perturbación. Inestables.
 en ② la partícula + perturbación no se aleja. Estable.

La conservación de la energía permite el análisis completo.

Tenemos una solución en espacio fase.

$$(q, \dot{q}) \in \mathbb{R}^2$$

$$\text{Energía: } \frac{1}{2} m \dot{q}^2 + U(q) = \text{constante.}$$

Las trayectorias del espacio fase se mueven sobre las curvas de nivel $E(q, \dot{q}) = \text{constante}$.

$$E(q, v) = \frac{1}{2} m v^2 + U(q) = C \quad \text{en } \mathbb{R}^2$$

Prop Sea $E: \mathbb{R}^2 \rightarrow \mathbb{R}$ clase C^1 en \mathbb{R}^2 ,
 $\gamma (q_0, v_0)$ tal que $(\nabla E)(q_0, v_0) \neq (0, 0)$
 Entonces $E(q, v) = E(q_0, v_0)$ es una curva clase C^1 alrededor de (q_0, v_0)
Dem Teorema de la función implícita.

Ejemplo 1

$$E = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} k q^2 \quad (\text{oscilador armónico})$$

$$q = \sqrt{\frac{2}{k} (E - \frac{1}{2} m v^2)}$$

$$(q_0, v_0), \quad E(q_0, v_0) = \frac{1}{2} m v_0^2 + \frac{1}{2} k q_0^2 = E$$

$$\nabla E(q, v) = (k q, m v)$$

se satisface la ecuación

El único lugar donde $\nabla E(q, v) = (0, 0)$ es $(0, 0)$.

$$E = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} k q^2 \quad v = \sqrt{\frac{2}{m} (E - \frac{1}{2} k q^2)}$$

