

(a)  $\vec{F} = -c\hat{r}$  es un campo de fuerzas central  $\Rightarrow$  conservativo

Su energía potencial asociada:

$$U(\vec{r}) = - \int_{\vec{r}_*}^{\vec{r}} \vec{F} \cdot d\vec{r} = - \int_{r_*}^r -c\hat{r} \cdot (dr\hat{r} + \dots) = c \int_{r_*}^r dr = c(r - r_*)$$

Tenemos la libertad de elegir  $r_*$  como queamos, como uno tiene que ser el mejor amigo de sí mismo (si no, ¿quién?) elegimos lo más fácil:  $r_* = 0$ . Así nos quedamos con:

$$U(r) = cr \quad 0,5$$

Ya dijimos que  $\vec{F}$  es conservativa y como es la única fuerza sobre  $m$ , su energía mecánica se conserva:

$$E_{MT} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + U(r) = cte$$

Pero, como en el caso de movimiento planetario, como la fuerza es central, el movimiento ocurre en un plano, pues  $\vec{l}$  es conservado. Sea  $\|\vec{l}\| = l$ , entonces:

$$E_{MT} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \underbrace{\frac{l^2}{2mr^2}}_{V_{eff}(r)} + cr$$

Que la masa  $m$  no pueda escapar significa que desde una posición cualquiera (un  $r$  finito), por muy grande que sea  $\dot{r}$  (pero finita), siempre existirá un  $r_{max}$  finito. Si  $\dot{r}$  y  $r$  son finitos, entonces  $E_{MT}$  es finita y vale siempre lo mismo (es una cantidad conservada). Veamos que para esta  $E_{MT}$  finita siempre existe un  $r_{max}$ :

$$E_{MT} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{l^2}{2mr_{max}^2} + cr_{max} \quad (\dot{r}(r_{max}) = 0)$$

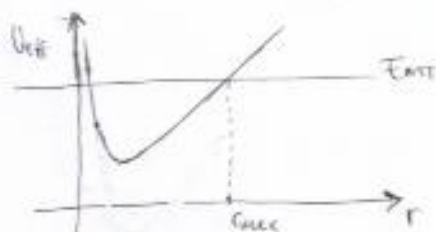
$$\Rightarrow cr_{max}^3 - E_{MT}r_{max}^2 - \frac{l^2}{2m} = 0$$

1,5 (por toda la explicación)

Este polinomio siempre tiene una raíz (i.e., nuestro  $r_{max}$  existe) ya que el polinomio en 0 es negativo ( $-\frac{l^2}{2m}$ ) y para valores muy grandes es positivo, luego por el Teorema del Valor Intermedio existe un  $r_{max}$  que lo anula (con  $0 < r_{max}$ ).

$\therefore$  La masa no puede escapar.

También es convincente el gráfico:



Para  $E_{MT}$  finita siempre existe  $r_{max}$ .

$$(b) U_{\text{eff}}(r) = \frac{l^2}{2mr^2} + cr \quad 1,0$$

$$\frac{dU_{\text{eff}}(r)}{dr} = -\frac{l^2}{mr^3} + c \Rightarrow \frac{dU_{\text{eff}}(r_e)}{dr} = 0 \Leftrightarrow r_e = \left(\frac{l^2}{mc}\right)^{1/3}$$

$$\frac{d^2U_{\text{eff}}(r)}{dr^2} = \frac{3l^2}{mr^4} \Rightarrow \frac{d^2U_{\text{eff}}(r_e)}{dr^2} = \frac{3l^2}{m\left(\frac{l^2}{mc}\right)^{4/3}} > 0 \quad (r_e \text{ es pto. de eq. estable})$$

Sabemos que un punto de mínimo en  $U_{\text{eff}}(r)$  representa una órbita circular, luego

$$r_e = r_0 \Rightarrow r_0 = \left(\frac{l^2}{mc}\right)^{1/3} \Rightarrow l^2 = mc r_0^3$$

$$\Rightarrow \frac{d^2U_{\text{eff}}(r_0)}{dr^2} = \frac{3mc r_0^3}{m r_0^4} = \frac{3c}{r_0}$$

Sabemos:

$$\omega_{\text{pos}}^2 = \frac{1}{\alpha} \frac{d^2U_{\text{eff}}(r_0)}{dr^2} \quad \text{en este caso } \alpha = m, r_e = r_0$$

$$\Rightarrow \omega_{\text{pos}}^2 = \frac{1}{m} \frac{3c}{r_0} \Rightarrow T_{\text{pos}} = \frac{2\pi}{\omega_{\text{pos}}} = 2\pi \sqrt{\frac{m r_0}{3c}} \quad 1,0$$

(c)

La energía antes del impulso  $E_{\text{MT}} = \frac{l^2}{2mr_0^2} + cr_0$  ( $\dot{r}(r_0) = 0$ , por ser órbita circular)

$$E_{\text{MT}} = \frac{mcr_0^3}{2mr_0^2} + cr_0 = \frac{1}{2}cr_0 + cr_0 = \frac{3}{2}cr_0$$

Luego del impulso radial, la energía mecánica total cambia, pero el momento angular no. Para apreciarlo mejor, recordemos que las ecuaciones de movimiento para un con:

$$\hat{r} \quad m(\ddot{r} - r\dot{\theta}^2) = -c$$

$$\hat{\theta} \quad m \frac{1}{r} \frac{d}{dt}(r^2\dot{\theta}) = 0 \Rightarrow r^2\dot{\theta} = ct \Rightarrow l = mr^2\dot{\theta} = cte \quad 0,5$$

Como el impulso es radial,  $\hat{\theta}$  sigue cumpliéndose  $\Rightarrow l = cte$  después del impulso con el mismo valor que tenía antes del impulso.

La nueva energía mecánica total  $E_{\text{MT}}'$  cumple que  $\dot{r}(2r_0) = 0$ , luego:

$$E_{\text{MT}}' = \frac{l^2}{2m(2r_0)^2} + c(2r_0) = \frac{mcr_0^3}{2m(2r_0)^2} + c(2r_0) = \frac{1}{8}cr_0 + 2cr_0 = \frac{17}{8}cr_0 \quad 0,5$$

$$\Rightarrow E_{\text{MT}}' - E_{\text{MT}} = \frac{17}{8}cr_0 - \frac{3}{2}cr_0 = \frac{17-12}{8}cr_0 = \frac{5}{8}cr_0 \quad 1,0$$