

## Svar och hänvisningar till KS nr 2, 110511

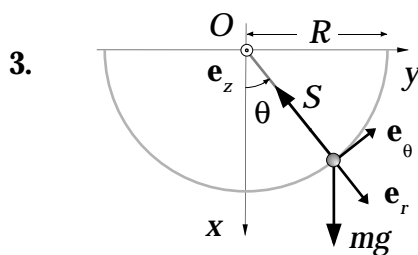
Sidhänvisningar gäller kurslitteratur

1. Sid 146-147

$$2. \quad \dot{T} = \frac{d}{dt} \left[ \frac{1}{2} m (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2) \right] = \frac{1}{2} m (2\dot{r}\ddot{r} + 2r\dot{r}\dot{\theta}^2 + 2r^2\dot{\theta}\ddot{\theta}) = m(\dot{r}\ddot{r} + r\dot{r}\dot{\theta}^2 + r^2\dot{\theta}\ddot{\theta})$$

$$\mathbf{F} \cdot \mathbf{v} = m[(\ddot{r} - r\dot{\theta}^2)\mathbf{e}_r + (r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta})\mathbf{e}_\theta] \cdot [\dot{r}\mathbf{e}_r + r\dot{\theta}\mathbf{e}_\theta] = m(\dot{r}\ddot{r} + r\dot{r}\dot{\theta}^2 + r^2\dot{\theta}\ddot{\theta})$$

Effekten definieras  $P = \mathbf{F} \cdot \mathbf{v}$ . Lagen om effekten säger att  $P = \dot{T}$ .  
Mer teori på sidan 157.

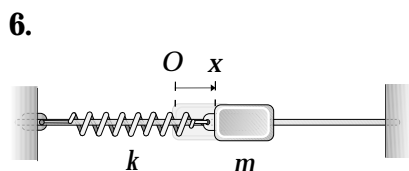


Momentekvationen är

$$-mgR \sin \theta = \frac{d}{dt} (mR^2 \dot{\theta})$$

4. Kraftens arbete är 
$$U = \int_{r_1}^{r_2} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \int_a^b -kx^2 dx = \left[ -\frac{1}{3} kx^3 \right]_a^b = -\frac{1}{3} k(b^3 - a^3)$$

5. Satellitens mekaniska energi är negativ för att den potentiella energins referens"nivå" har satts i oändligheten. Den potentiella energin är noll i oändligheten och alltså alltid negativ. Den kinetiska energin, som alltid är positiv, är för en satellit inte så stor att den kan få den totala mekaniska energin att bli positiv. Om den mekaniska energin var större än noll skulle farkosten inte vara infångad av jorden.



$$x = A \cos \omega_n t \Rightarrow \dot{x} = -A \omega_n \sin \omega_n t \Rightarrow$$

$$E = T + V = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 + \frac{1}{2} kx^2$$

$$= \frac{1}{2} mA^2 \omega_n^2 \sin^2 \omega_n t + \frac{1}{2} kA^2 \cos^2 \omega_n t$$

$$= \frac{1}{2} kA^2 (\sin^2 \omega_n t + \cos^2 \omega_n t) = \frac{1}{2} kA^2$$