

Sentralt støt [YF 8.2-8.4; TM 8.3; LL 5.3; HS 3.7.1]

Før: $\frac{m}{\oplus} \rightarrow v$ $v \leftarrow \frac{M}{\oplus}$ (i) $(- \longleftarrow \longrightarrow +)$

Efter: $\frac{m}{\oplus} \leftarrow v'$ $\frac{M}{\oplus} \rightarrow v'$ (f)

$$\Delta p = 0 \Rightarrow \underbrace{mv + MV}_{P_i} = \underbrace{mv' + MV'}_{P_f} \quad (\text{alle typer støt})$$

(a) Elastisk støt, $\Delta K = 0$:

$$\underbrace{\frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}MV^2}_{K_i} = \underbrace{\frac{1}{2}mv'^2 + \frac{1}{2}MV'^2}_{K_f}$$

Omskrivning:

$$m(v+v')(v-v') = M(v'+v)(v'-v) \quad (1) \quad (\Delta K=0)$$

$$m(v-v') = M(v'-v) \quad (2) \quad (\Delta p=0)$$

Triks: Ta (1)/(2)

$$\Rightarrow v + v' = v + v'$$

$$\text{dvs } v' - v' = -(v - v) \quad (3) \quad (\text{relativhastigheten skifter fortegn})$$

Finner v' og v' fra (2) og (3):

$$v' = \frac{M}{m+M} \left\{ 2v + v \cdot \frac{m-M}{M} \right\} \quad (\text{merk ombytte } m \rightarrow M, v \rightarrow V \text{ etc. når } v' \rightarrow V')$$

$$v' = \frac{m}{M+m} \left\{ 2v + v \cdot \frac{M-m}{m} \right\}$$

(b) Fullstendig uelastisk støt:

$$v' = v' = \frac{mv + MV}{m+M} \quad (\text{fra } \Delta p=0)$$

(c) Delvis uelastisk støt: Her kan vi løse ligningen ($\Delta p=0$) for 2 ukjente (v' , v').

Trenger en ekstra opplysning for å bestemme både v' og v' .

Eks: Elastisk kollisjon med vegg

$$\text{Før: } \frac{m}{\bullet} \rightarrow \begin{cases} v=0 \\ M \gg m \\ (M \rightarrow \infty) \end{cases} \quad \text{Etter: } \leftarrow \frac{m}{\bullet} \begin{cases} v'=? \\ V'=? \end{cases}$$

Sjekk: Er $\Delta p = 0$? Er $\Delta K = 0$?

~~~~~

Løsning:

$$v' = \frac{M}{m+M} \left\{ 0 + v \cdot \frac{m-M}{M} \right\} \approx \frac{M}{M} \cdot v \cdot \left( -\frac{M}{M} \right) = \underline{\underline{-v}} \quad (\text{som ventet})$$

$$V' = \frac{m}{M+m} \left\{ 2v + 0 \right\} \approx \frac{m}{M} \cdot 2v \approx \underline{\underline{0}} \quad (-\text{--})$$

Er  $\Delta p = 0$ ?

$$p' = mv' = -mv, \quad P' = MV' \approx M \cdot \frac{m}{M} \cdot 2v = 2mv$$

$$p = mv, \quad P = MV = 0$$

$$\Rightarrow p' + P' = p + P = mv \quad \text{OK!}$$

Er  $\Delta K = 0$ ?

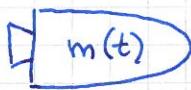
$$K_m' = \frac{1}{2}mv'^2 = \frac{1}{2}mv^2, \quad K_M' = \frac{1}{2}MV'^2 \approx \frac{1}{2}M \cdot \left( \frac{m}{M} \cdot 2v \right)^2 \\ = 2 \cdot \frac{m^2}{M} \cdot v^2 \approx 0$$

$$K_m = \frac{1}{2}mv^2, \quad K_M = \frac{1}{2}MV^2 = 0$$

$$\Rightarrow K_m' + K_M' = K_m + K_M = \frac{1}{2}mv^2 \quad \text{OK!}$$

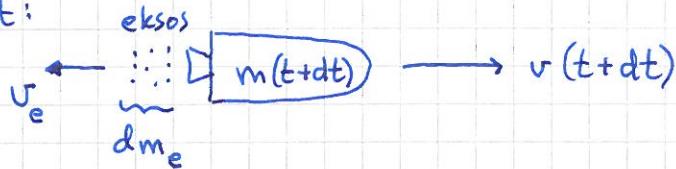
# Rakettprinsipp [YF 8.6; TM 8.5; LL 5.4; HS 3.7.2]

(35)

Ved tid  $t$ :   $v(t)$

$$p(t) = m(t)v(t)$$

Ved tid  $t+dt$ :



$$p(t+dt) = \underbrace{m(t+dt)}_{m(t)+dm} \cdot \underbrace{v(t+dt)}_{v(t)+dv} + \underbrace{dm_e}_{-dm} \cdot \underbrace{v_e(t)}_{v(t)+u}$$

der  $u = \text{eksosens hastighet relativt raketten}$

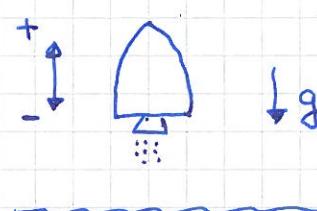
$$= \underbrace{m(t)v(t)}_{= p(t)} + \underbrace{m(t)dv}_{= 0} + \underbrace{dm \cdot v(t)}_{= 0} - \underbrace{dm \cdot v(t)}_{= 0} - u dm$$

"Outer space":  $F_{\text{ytre}} = 0 \stackrel{N2}{\Rightarrow} p(t+dt) = p(t) \Rightarrow m(t)dv = u dm$

$$\Rightarrow m(t) \cdot \frac{dv}{dt} = u \cdot \frac{dm}{dt} = u \dot{m} \quad (u < 0, \dot{m} < 0)$$

$$\Rightarrow \text{Skyrkraft: } F_{\text{skyr}} = u \dot{m} > 0$$

I tyngdefeltet:  $F_{\text{ytre}} = -m(t)g$



$\Rightarrow$  Totallkraft på (rest-)raketten:

$$F_{\text{skyr}} + F_{\text{ytre}}$$

$$\stackrel{N2}{\Rightarrow} u \dot{m} - mg = ma$$

Øving 5: Saturn V, trinn 1. [TM Ex. 8.19; litt andre tall]

[HS 3.7.2 ; — " — ]

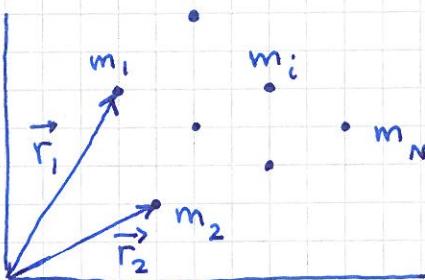
Så langt i kurset: Punktmasser (eller: form og størrelse på legemet uten praktisk betydning) (36)

Nå: Partikkelsystemer; for det meste stive legemer.  
Rotasjonsdynamikk blir et aktuelt tema!

Men aller først:

### Massesenter, tyngdepunkt

[YF 8.5; TMS.5; LL 5.6+5.8; HS 3.5]



System med  $N$  partikler,  
masser  $m_1, m_2, \dots, m_N$  i  
posisjoner  $\vec{r}_1, \vec{r}_2, \dots, \vec{r}_N$

Massesenteret ( $CM = \text{center of mass}$ ):

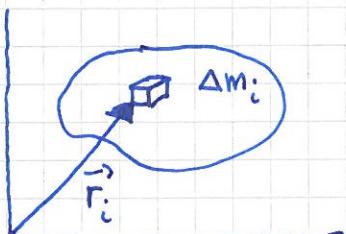
$$\vec{R}_{CM} \stackrel{\text{def.}}{=} \frac{\sum_{i=1}^N m_i \vec{r}_i}{\sum_{i=1}^N m_i}$$

$$\text{Total masse: } M = \sum_i m_i$$

$$\Rightarrow \boxed{\vec{R}_{CM} = \frac{1}{M} \sum_i m_i \vec{r}_i}$$

(Med konstant  $g$  over hele systemet er tyngdepunktet samme sted som massesenteret.)

Med kontinuerlig massefordeling: [YF oppg 8.115 + 8.116;  
TMS.5; LL 6.1; HS 3.5]



$$\vec{R}_{CM} = \frac{\sum_i \Delta m_i \cdot \vec{r}_i}{\sum_i \Delta m_i} \xrightarrow{\Delta m_i \rightarrow 0} \frac{\int dm \cdot \vec{r}}{\int dm}$$

$$M = \int dm = \text{total masse}$$

$$\Rightarrow \boxed{\vec{R}_{CM} = \frac{1}{M} \int \vec{r} dm}$$

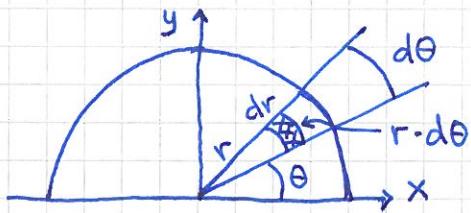
Her går integralen "over legemet" (der massen er!)

Masseelementet:

$$dm = \begin{cases} g \cdot dV; & g = \text{masse pr volumenhet}; dV = \text{volumelement (3D)} \\ \sigma \cdot dA; & \sigma = \text{--- flate ---}; dA = \text{flate --- (2D)} \\ \lambda \cdot dl; & \lambda = \text{--- lengde ---}; dl = \text{linje --- (1D)} \end{cases}$$

Et hensiktsmessig koordinatsystem velges ut fra legemets form og eventuell symmetri.

Eks: Halvsirkulær tynn skive, radius R, masse  $\sigma$  pr flateenhet



$$dm = \sigma \cdot dA = \sigma \cdot r \cdot d\theta \cdot dr$$

$$M = \sigma \cdot \frac{1}{2}\pi R^2$$

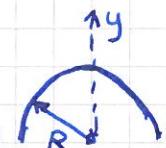
$$\vec{r} = \hat{x}x + \hat{y}y = \hat{x}r \cos\theta + \hat{y}r \sin\theta$$

$$\text{Ser at } X_{CM} = 0 \Rightarrow \vec{R}_{CM} = \cancel{Y_{CM}} \hat{y}$$

$$\text{med } Y_{CM} = \frac{1}{M} \int y \cdot dm = \frac{2}{\sigma \pi R^2} \int_{r=0}^R \int_{\theta=0}^{\pi} r \sin\theta \cdot \sigma \cdot r d\theta \cdot dr$$

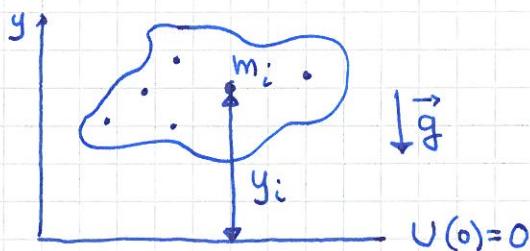
$$= \frac{2}{\pi R^2} \underbrace{\left( \int_0^R r^2 dr \right)}_{= \frac{1}{3} R^3} \cdot \underbrace{\left( \int_0^{\pi} \sin\theta d\theta \right)}_{= \frac{\pi}{0} (-\cos\theta) = 1+1=2} = \frac{4}{3\pi} R \approx 0.42R$$

Oppg, 1D: Vis at  $Y_{CM} = \frac{2}{\pi} R$  for halvsirkel



Oppg, 3D: Vis at  $Y_{CM} = \frac{3}{8} R$  for halvkule

## Potensiell energi for partikkelsystem i tyngdefeltet



$$U = \sum_i U_i = \sum_i m_i g y_i$$

$$\stackrel{\text{anta}}{=} g \sum_i m_i y_i = g M Y_{CM}$$

$g = \text{konst.}$

$$U(0) = 0$$

Dvs: Som om hele massen  $M = \sum_i m_i$  var samlet i høyden

$$Y_{CM} = \frac{1}{M} \sum_i m_i y_i , \text{ og da f.eks. i massesenteret } \vec{R}_{CM}.$$

## Tyngdepunktbevegelsen [YF 8.5; TM S.S; LL S.8; HS 3.5]

Ser på system med  $N$  masser,  $m_1, m_2, \dots, m_N$ .

$$N^2 \text{ for } m_i : m_i \ddot{\vec{r}}_i = \vec{F}_{i,ytre} + \sum_{j \neq i} \vec{F}_{ji} \quad (i=1,2,\dots,N)$$

der

$\vec{F}_{i,ytre} = \text{ytre kraft på } m_i$

$\vec{F}_{ji} = \text{"indre"} \text{ kraft fra } m_j \text{ på } m_i$

$\Rightarrow \sum_{j \neq i} \vec{F}_{ji} = \text{total indre kraft på } m_i$

Ta  $\sum_i$  av ligningen ovenfor:  $\sum_i m_i \ddot{\vec{r}}_i = \sum_i \vec{F}_{i,ytre} + \sum_i \sum_{j \neq i} \vec{F}_{ji}$

$$\sum_i m_i \ddot{\vec{r}}_i = \frac{d^2}{dt^2} \sum_i m_i \vec{r}_i = \frac{d^2}{dt^2} (M \cdot \vec{R}_{CM}) = M \cdot \ddot{\vec{R}}_{CM}$$

$\sum_i \vec{F}_{i,ytre} = \vec{F}_{ytre} = \text{netto ytre kraft på systemet}$

$$\sum_i \sum_{j \neq i} \vec{F}_{ji} = \underbrace{\vec{F}_{21} + \vec{F}_{12}}_{=0} + \underbrace{\vec{F}_{31} + \vec{F}_{13}}_{=0} + \dots + \underbrace{\vec{F}_{N,N-1} + \vec{F}_{N-1,N}}_{=0} = 0 \quad (\text{pga N3})$$

Dermed:

$$\boxed{M \ddot{\vec{R}}_{CM} = \vec{F}_{ytre}}$$

Dvs:  $\vec{R}_{CM}$  beveger seg som om hele  $M$  var samlet i  $\vec{R}_{CM}$  og ble utsatt for summen av alle ytre krefter som virker på systemet. I tillegg kommer rotasjon om CM. [+ evt vibrasjoner, som ikke er tema her]

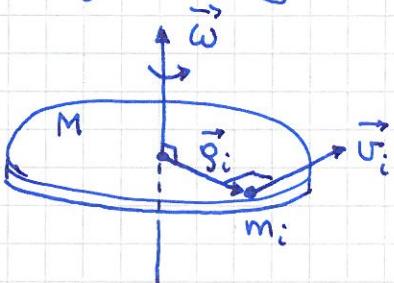
# Rotasjon

[YF 9+10; TM 9+10; LL 5.5+S.9 + 6; HS 4+5]

Først: Rask gjennomgang av ren rotasjon om fast akse.

Dernest: Grundigere og mer generell gjennomgang.

## Rotasjonsenergi



$$\text{s.t. } \vec{v}_i = \vec{\omega} \times \vec{g}_i ; \quad v_i = g_i \omega$$

$$\begin{aligned} K &= \sum_i \frac{1}{2} m_i v_i^2 \\ &= \sum_i \frac{1}{2} m_i (g_i \omega)^2 \\ &= \frac{1}{2} \left\{ \sum_i m_i g_i^2 \right\} \omega^2 \end{aligned}$$

## Treghetsmoment

$$I \stackrel{\text{def}}{=} \sum_i m_i g_i^2 = \text{legemets treghetsmoment (om gitt akse)}$$

Dermed:

$$K_{\text{rot}} = \frac{1}{2} I \omega^2 \quad [\text{Translasjonsanalogi: } K_{\text{trans}} = \frac{1}{2} M V^2]$$

Hvis kontinuerlig massefordeling:

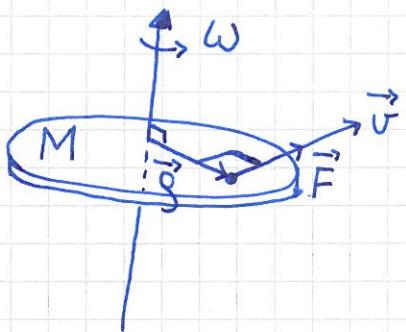
$$m_i \rightarrow dm_i \xrightarrow{\Delta m_i \rightarrow 0} dm, \text{ og } \sum_i \rightarrow \int_{\text{(over legemet)}}$$

$$\Rightarrow \boxed{I = \int g^2 dm}$$

(der  $g$  = avstand fra rotaksen til  
masseelementet  $dm$ )

## Dreiemoment

(ert: Kraftmoment; eng: Torque)



antar her  $\vec{F} \parallel \vec{v} \Rightarrow \vec{F} \perp \vec{g}$

$$\tau \stackrel{\text{def}}{=} F \cdot g = F \cdot s \text{ dreiemoment om rot. aksen}$$

## N2 for rotasjon om fast akse

Ser på tilført effekt:

$$P = \vec{F} \cdot \vec{v} = F \cdot v = F \cdot g \cdot \omega = \tau \cdot \omega$$

Dessuten:

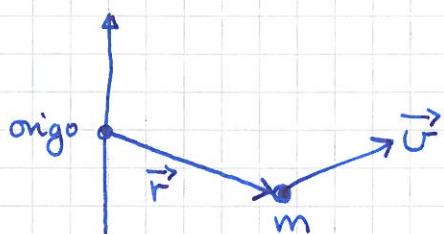
$$P = \frac{d K_{\text{rot}}}{dt} = \frac{d}{dt} \left( \frac{1}{2} I \omega^2 \right) \stackrel{\substack{\text{anta} \\ I = \text{konst.}}}{=} I \omega \frac{d\omega}{dt}$$

$$\Rightarrow \boxed{\tau = I \dot{\omega}}$$

[Transl. analogi:  $F = M \dot{v}$  (N2)]

## Dreieimpuls

(ert: spinn)



$$\vec{L} \stackrel{\text{def}}{=} \vec{r} \times \vec{p} = \vec{r} \times m \vec{v}$$

$= m$ 's dreieimpuls  
(relativt origo)

## Dreiemoment som vektor

$$\vec{\tau} \stackrel{\text{def}}{=} \vec{r} \times \vec{F} = \vec{F}$$
's dreiemoment

(relativt origo)

## Dreieimpulsbevarelse

Hva gir endring i  $\vec{L}$ ? La oss se på  $\frac{d\vec{L}}{dt}$ :

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = m \frac{d}{dt}(\vec{r} \times \vec{v}) = m \left\{ \underbrace{\frac{d\vec{r}}{dt} \times \vec{v}}_{= \vec{v} \times \vec{v} = 0} + \vec{r} \times \underbrace{\frac{d\vec{v}}{dt}}_{= \vec{F}} \right\} = \vec{r} \times \vec{F} / m \quad (\text{N2!})$$

≈

N2 for rotasjon, inkl. bevaring av  $\vec{L}$ :

$$\vec{\gamma} = \frac{d\vec{L}}{dt}; \text{ dvs } \vec{L} = \text{konst. hvis } \vec{\gamma} = 0$$

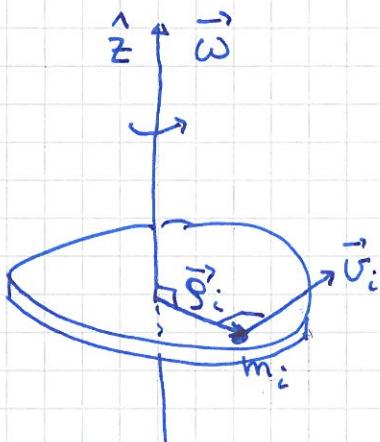
[Transl.analogi:  $\vec{F} = d\vec{p}/dt$ ; dvs  $\vec{p} = \text{konst. hvis } \vec{F} = 0$ ]

For isolert system:  $E$ ,  $\vec{p}$  og  $\vec{L}$  er bevar.

Hva er  $\vec{L}$  for ren rotasjon om fast akse?

Svar:  $\vec{L} = I \vec{\omega}$ .

Beweis:



$$\vec{L} = \sum_i \vec{p}_i \times m_i \vec{v}_i$$

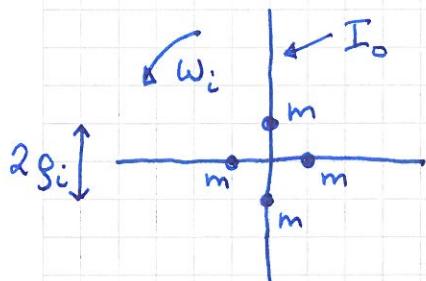
$$\vec{p}_i \times \vec{v}_i = p_i v_i \hat{z} = p_i^2 \omega \hat{z}$$

$$\Rightarrow \vec{L} = \underbrace{\left( \sum_i m_i p_i^2 \right)}_{= I} \cdot \underbrace{\omega \hat{z}}_{= \vec{\omega}}$$

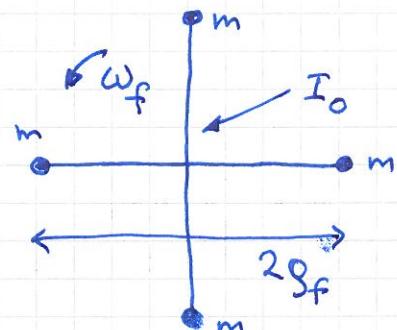
$$= I \vec{\omega} \quad \text{qed}$$

[Translasjonsanalogi:  $\vec{p} = M \vec{V}$ ]

Relevans for LAB-oppg. om rotasjon:



"Før" (i)



"Etter" (f)

$$I_i = I_0 + 4m g_i^2$$

$$I_f = I_0 + 4m g_f^2 > I_i$$

Inntet ytre dreiemoment fra (i) til (f)

$$\Rightarrow L_i = L_f \quad (\text{dreieimpulsbevarelse!})$$

$$\Rightarrow I_i \omega_i = I_f \omega_f \quad \Rightarrow \omega_f = \omega_i \cdot \frac{I_i}{I_f} < \omega_i$$

Hva med energibevarelse?

$$K_i = \frac{1}{2} I_i \omega_i^2$$

$$K_f = \frac{1}{2} I_f \omega_f^2 = \frac{1}{2} I_f \cdot \left( \omega_i \cdot \frac{I_i}{I_f} \right)^2 = \frac{1}{2} I_i \omega_i^2 \cdot \frac{I_i}{I_f}$$

$$= K_i \cdot \frac{I_i}{I_f} < K_i$$

Hmm...!? Hvor ble det av  $|ΔK| = |K_f - K_i|$ ?