

TFY4115 Fysikk (MTELSYS/MTTK/MTNANO)

Løsningsforslag for øving 6

Oppgave 1.

a. Treghetsmomentet til ei skive er I_0 , og treghetsmomentet til begge skivene er $2I_0$. Spinnet må være bevart siden det er ingen netto kraftmoment på skivene:

$$\begin{aligned} \tau_{\text{tot}} = \frac{dL}{dt} = 0 &\Rightarrow L_i = L_f \\ I_0\omega_i = 2I_0\omega_f &\Rightarrow \omega_f = \frac{\omega_i}{2} \end{aligned} \quad (1)$$

b. Endringen i kinetisk energi er:

$$\Delta E_k = E_{k,2} - E_{k,1} = \frac{1}{2} \cdot 2I_0\omega_f^2 - \frac{1}{2}I_0\omega_i^2 = I_0\frac{1}{4}\omega_i^2 - \frac{1}{2}I_0\omega_i^2 = \underline{\underline{-\frac{1}{4}I_0\omega_i^2}} \quad (2)$$

Halve rotasjonsenergien går over til varme pga friksjonen mellom platene. Slik var det også for translasjonsenergien når en kartong ble sluppet ned på et transportband i en tidligere øving.

Oppgave 2.

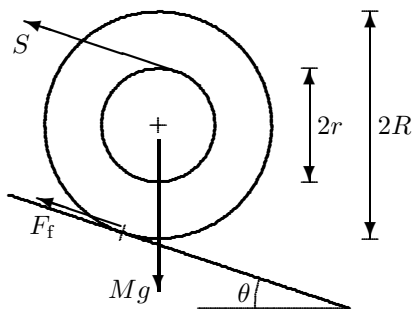
a. Treghetsmomentet til skiva er $I_s = \frac{1}{2}MR^2$, og treghetsmomentet til ett prosjektil skutt inn i skiva ved radius r er $I_p = mr^2$. Det totale treghetsmomentet for skiva med n prosjektil blir:

$$I_{\text{tot}} = I_s + nI_p = \underline{\underline{\frac{1}{2}MR^2 + nmr^2}} \quad (3)$$

b. Ved starten er det kun prosjektilene som har spinn, dvs $L_i = nL_0$. Når prosjektilene treffer skiva, vil skiva starte å rotere. Skiva med n prosjektiler vil få en vinkelhastighet ω_f , og spinnet er $L_f = I_{\text{tot}}\omega_f$. I denne prosessen er spinnet bevart:

$$\begin{aligned} L_i &= L_f \\ nL_0 &= I_{\text{tot}}\omega_f \\ \omega_f &= \frac{nL_0}{I_{\text{tot}}} = \underline{\underline{\frac{nL_0}{\frac{1}{2}MR^2 + nmr^2}}}. \end{aligned} \quad (4)$$

Oppgave 3.



a. Her har vi fire ukjente: θ_0 , S , F_f , F_N . Dette krever fire likninger. Når snella holdes i ro av snora og friksjonen, gjelder Newton 1:

$$\text{Normalt skråplan: } \sum F_{\perp} = 0 \Rightarrow F_N = Mg \cos \theta \quad (\text{I})$$

$$\text{Langs skråplan: } \sum F_{\parallel} = 0 \Rightarrow Mg \sin \theta = F_f + S \quad (\text{II})$$

hvor F_f er friksjonskrafta.

$$\text{Spinnlikning: } \sum \tau = 0 \Rightarrow Sr = F_f R \quad (\text{III})$$

Statisk friksjonskraft kan ligge mellom null og en øvre grense:

$$F_f \leq \mu_s F_N = \mu_s Mg \cos \theta. \quad (\text{IV})$$

F_f må ha retning oppover. Hvis F_f er nedover, vil S og F_f rotere i samme retning og (III) vil ikke kunne oppfylles.

Ved grensa $\theta = \theta_0$ – dvs. der hvor snella akkurat glipper fra underlaget og begynne å rulle/slure – er friksjonskrafta lik det maksimale: $F_f = \mu_s Mg \cos \theta_0$.

Likning (III) gir $S = (R/r)F_f$ som settes inn i likn. (II) og gir

$$Mg \sin \theta_0 - F_f - (R/r)F_f = 0 \quad (5)$$

Innsetting i dette av grenseverdien av F_f gir ei likning for θ_0 :

$$Mg \sin \theta_0 = \mu_s Mg \cos \theta_0 (1 + R/r) \quad \Rightarrow \quad \tan \theta_0 = \mu_s (1 + R/r), \quad (6)$$

og dermed

$$\theta_0 = \arctan [\mu_s (1 + R/r)], \quad (7)$$

og snorkrafta

$$S = \frac{R}{r} F_f = \frac{R}{r} \mu_s Mg \cos \theta_0, \quad \text{Alternative uttrykk: } S = \frac{mgR}{r+R} \sin \theta_0 = Mg (\sin \theta_0 - \mu_s \cos \theta_0). \quad (8)$$

b. Når snella har begynt å slure, må likn. (II) og (III) erstattes av Newtons 2.lov. Vinkelen er nå gitt lik $\theta (\geq \theta_0)$, og de fire ukjente blir: a , S_1 , F_f , F_N . Snorkrafta blir en annen enn tidligere, derfor nytt symbol, og akselerasjonen a langs skråplanet blir en ukjent. Friksjonskrafta nå er gitt av den kinetiske friksjonskoeffisienten μ_k :

$$F_f = \mu_k F_N = \mu_k Mg \cos \theta. \quad (9)$$

Likning (I) bestemmer F_N og likn. (9) bestemmer F_f , slik at vi har igjen bare to ukjente, a og S_1 . To likninger:

$$\text{Newton 2 langs skråplan: } \sum F_{||} = Ma \quad \Rightarrow \quad Mg \sin \theta - F_f - S_1 = Ma \quad (\text{IIb})$$

$$\text{Spinnlikning: } \sum \tau = I\dot{\omega} \quad \Rightarrow \quad -F_f R + S_1 r = I\dot{\omega} \quad (\text{IIIb})$$

der I = treghetsmomentet om hjulaksen. Vi har valgt a positiv nedover og positiv ω mot klokka (= den retningen der virkelig går). Når snella rutsjer nedover rulles snora ut med hastighet $v = \omega r$ (IKKE $v = \omega R!$), og $\dot{\omega} = \dot{v}/r = a/r$. N2-likningene (IIb) og (IIIb) gir da (vi venter litt med å sette inn for F_f):

$$Mg \sin \theta - F_f - S_1 = Ma \quad (10)$$

$$-F_f R + S_1 r = I (a/r). \quad (11)$$

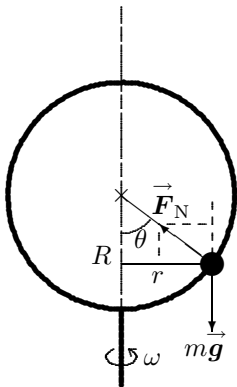
To likninger og to ukjente (a og S_1). Eliminerer S_1 fra likn. (10) og setter inn i likn. (11):

$$S_1 = Mg \sin \theta - F_f - Ma \quad \xrightarrow{(11)} \quad -F_f R + Mgr \sin \theta - F_f r = I (a/r) + Mar. \quad (12)$$

Løsning av a , litt smarte divisjoner og innsetting av F_f gir

$$a = g \frac{\sin \theta - \mu_k \cos \theta (1 + \frac{R}{r})}{1 + I/(Mr^2)}. \quad (13)$$

Oppgave 4.



a. Om vi analyserer med Newtons lover i labsystem eller i et system som følger kula og betrakter sentrifugalkraften, skjønner vi at kula pga. tyngdekraften må legge seg i bunnen ($\theta = 0$) når $\omega = 0$ og ved svært stor hastighet vil kula presses så langt ut som mulig, dvs. $\theta \rightarrow 90^\circ$ når $\omega \rightarrow \infty$.

b. To krefter virker på kula: Tyngdekraft $m\vec{g}$ og normalkraft fra underlaget: \vec{F}_N . Normalkrafta kan dekomponeres i vertikal og horisontal retning, se nedenfor.

c. Når kula er i "likevekt", roterer den med ringen i en avstand $r = R \sin \theta$ fra rotasjonsaksen (se figuren). Rotasjons hastigheten er:

$$v = \frac{\text{omkrets}}{\text{omløpstid}} = \frac{2\pi r}{2\pi/\omega} = \omega r.$$

I z -retning (langs rotasjonsaksen) er et ingen akselerasjon, slik at sum av krefter må være lik null:

$$mg = F_N \cdot \cos \theta \quad \Rightarrow \quad F_N = \frac{mg}{\cos \theta}$$

I radiell retning har vi sentripetalakselerasjon $a_c = \omega^2 r = \omega^2 R \sin \theta$, og den eneste krafta som kan bidra til dette er komponenten av F_N i radiell retning. Derfor:

$$ma_c = F_N \cdot \sin \theta \quad \Rightarrow \quad m\omega^2 R \sin \theta = \frac{mg}{\cos \theta} \cdot \sin \theta \quad (14)$$

Forkorter $\sin \theta$ (forutsatt $\theta \neq 0$), løser mhp. θ og finner hva likevektsvinkelen er for gitt ω :

$$\cos \theta = \frac{g}{\omega^2 R} \quad \text{eller} \quad \theta(\omega) = \arccos \frac{g}{\omega^2 R}. \quad (15)$$

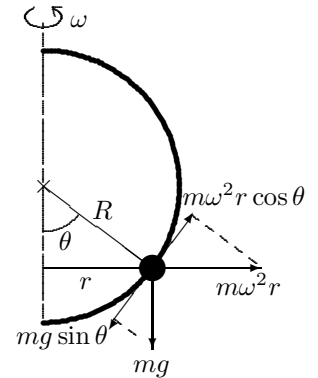
d. Grenseverdien $\omega \rightarrow \infty$ gir $\theta(\omega) = \arccos 0 = \pi/2$ som stemmer med det vi resonnerer oss frem til under pkt.a.

Men for små verdier av ω er resultatet ikke helt som ventet! Som kjent kan ikke $\cos \theta$ bli større enn 1, slik at når $\frac{g}{\omega^2 R} > 1$ har ikke likn. (15) løsning.

For å forstå fysikken bak dette, kan vi velge å se det fra koordinatsystem som følger kula, slik at vi inkluderer sentrifugalkrafta $F_s = m\omega^2 r = m\omega^2 R \sin \theta$. Se figuren. Denne vil trekke kula oppover ringen med sin komponent $F_s \cos \theta$, mens tyngdens komponent $mg \sin \theta$ trekker nedover ringen. Skal kula stå i ro må disse være like:

$$mg \sin \theta = m\omega^2 R \sin \theta \cdot \cos \theta. \quad (16)$$

Når faktoren $\sin \theta$ forkortes bort, gjenstår den konstante vekta mg , som skal balanseres mot sentrifugalkraftleddet $m\omega^2 R \cos \theta$. Men når ω blir liten nok, har dette leddet ingen sjanse i konkurransen, konstanten mg vinner uansett og likevektsposisjon blir i bunnen av ringen, $\theta = 0$. Eneste mulighet å oppfylle likn. (16) og (14) er at $\sin \theta = 0$. Denne løsningsmuligheten mistet vi når vi forkortet med $\sin \theta$ for å oppnå likn. (15).



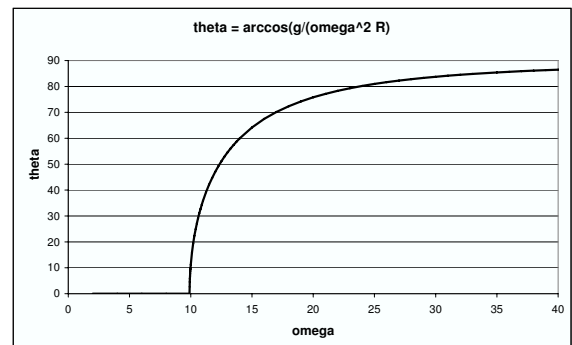
e. Tallverdier: Med $\omega = 2\pi f = 2\pi/T$ får vi

A. $\omega = 2\pi \cdot 3 \text{ s}^{-1} = 18,85 \text{ s}^{-1} \Rightarrow \theta = \arccos\left(\frac{9,81 \text{ m/s}^2}{(18,85 \text{ s}^{-1})^2 \cdot 0,10 \text{ m}}\right) = \arccos(0,276) = 74^\circ.$

B. $\omega = 2\pi \cdot 1 \text{ s}^{-1} = 6,28 \text{ s}^{-1} \Rightarrow \theta = \arccos\left(\frac{9,81}{(6,28)^2 \cdot 0,10}\right) = \arccos(2,48).$

Men $\cos \theta$ kan ikke bli større enn 1, som betyr at det ikke finnes noen vinkel som svarer til $\arccos(2,48)$, som diskutert ovenfor. Ved rotasjonsfrekvenser under grensetilfellet $\cos \theta = g/\omega^2 R \equiv 1$ vil kula forbli ved $\theta = 0$. Denne minste frekvensen er $\omega_{\min} = \sqrt{\frac{g}{R}} = 9,90 \text{ s}^{-1}$, dvs. $f_{\min} = \frac{1}{2\pi} \cdot \omega = 1,6 \text{ Hz}$.

En graf av $\theta(\omega) = \arccos \frac{g}{\omega^2 R}$ vil forklare hva som skjer (se figuren). Grafen viser at θ øker veldig brått når grenshastigheten ω_{\min} er passert. Merk deg at det ikke er friksjonen som er årsak til dette forløpet, vi har null friksjon mellom kule og ring.



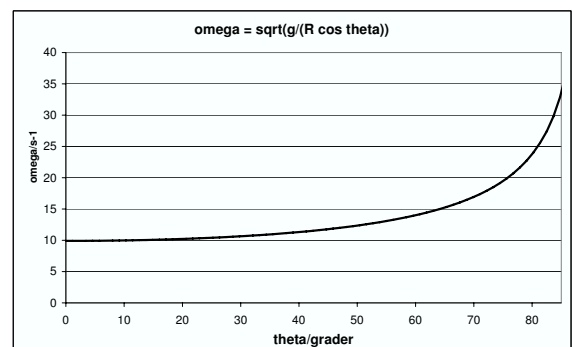
EKSTRAOPPGAVE:

f. For kjeglependelen er snorkrafta S analog med normalkrafta F_N ovenfor. Ellers er argumentasjonen helt lik og likn. (15) gir

$$\omega = \sqrt{\frac{g}{R \cos \theta}}.$$

Graf til høyre. For $\theta \rightarrow 90^\circ$ vil $\omega \rightarrow \infty$. For $\theta \rightarrow 0^\circ$ vil $\omega \rightarrow \sqrt{\frac{g}{R}}$.

For kjeglependelen er det naturlig å betrakte vinkelen θ som pådraget mens resultatet er vinkelhastigheten ω som pendelen innstiller seg på. Ved eksperimenter finner vi at ω nærmer seg en fast verdi (ikke null) når θ går mot null. Vi ser av uttrykket over at denne verdien er $\omega_{\min} = \sqrt{\frac{g}{R}}$. Det er det samme vi observerer i ringproblemet ovenfor, men i det problemet er ω pådraget: Når vi lar rotasjonen bli langsom har vi løsning bare inntil frekvensen er $\omega_{\min} = \sqrt{\frac{g}{R}}$. Under denne frekvensen har vi bare løsningen $\theta = 0$ og ringen faller brått ned.



Det kan bemerkes at en planpendel med lengde R har ved små vinkelutslag den samme frekvensen: $\omega_{\min} = \sqrt{\frac{g}{R}}$ (forelesning eller Ch. 14.5 i Y & F). En planpendel får noe lavere ω ved større vinkelutslag, mens en kjeglependel får høyere ω ved større vinkelutslag.