

Kontakt under eksamen:

Eivind Hii Hauge

Telefon: 73 59 36 51 / 90 85 01 31

KONTINUASJONSEKSAMEN TFY4115 FYSIKK  
for MTEL og MTTK  
7.august 2007 kl. 0900 - 1300  
Bokmål

Hjelpemiddel C

- K. Rottmann: Matematisk formelsamling
- Godkjent kalkulator, med tomt minne

Side 2-4: 5 oppgaver med tilsammen 14 punkt.

Vedlegg: 12 sider formler.

I dette oppgavesettet spørres det etter tallsvar i punktene 1b, 2b, 3b, 4a og 4b. I alle de øvrige spørsmålene har svarene form av bokstavuttrykk eller korte kommentarer/diskusjoner. Alle enkelpunktene teller i utgangspunktet likt, tilsammen 80% av totalen. De siste 20% er gitt av midtsemesterprøven høsten 2006.

Svar først på de spørsmålene som lettest for deg! Mange spørsmål kan besvares, helt eller delvis, uten å ha svart på de foregående.

Oppgavesettet er utarbeidet av Eivind Hii Hauge, og er sett gjennom av Ola Hunderi.

Sensuren kan ventes ca. 20. august.

### Oppgave 1

- Finn et uttrykk for tallverdien til jordrotasjonens sentrifugalakselerasjon  $a_s(\varphi)$  (dvs. for  $|a_s|$ ) på breddegraden  $\varphi$ , når jordas radius er  $R$ , og døgnets lengde  $T$ .
- Bestem forholdet  $|a_s|/g$  i Trondheim, når Trondheims breddegrad er  $\varphi = 63.5^\circ$ , jordas radius er ca. 6400 km og tyngdens akselerasjon er  $g = 9.8 \text{ m/s}^2$ . Kommentar?

### Oppgave 2

Svingtiden til en pendel følger av egenfrekvensen  $\omega_0 = \sqrt{g/\ell}$  som  $T = 2\pi\sqrt{\ell/g}$ . Tyngdens akselerasjon i en avstand  $r$  fra jordas sentrum kan avledes av Newtons gravitasjonslov,  $F = -G \cdot Mm/r^2$ , der  $G$  er den universelle gravitasjonskonstanten,  $M$  er jordas totale masse og  $m$  er massen som i avstanden  $r$  fra jordas sentrum utsettes for jordas tiltrekning.

- Bruk dette til å utlede en formel for tyngdens akselerasjon  $g(h)$  ved høyden  $h$  over havet, når  $g(0)$  (typisk =  $9.8 \text{ m/s}^2$ ) anses kjent. Jordradien settes lik  $R$ . (Dersom det forenkler regningene kan vi utnytte at  $h \ll R$ .)
- En bestefarklokke (pendelklokke) som viser tida helt presis i midtbyen i Trondheim flyttes til Ugle, 200 m høyere over havet. Bruk resultatet under pkt. a til å beregne hvor mange sekunder pr. døgn klokka da sinker, når jordradien settes lik 6400 km.

### Oppgave 3

En varmepumpe bruker elektrisk/mekanisk energi til å trekke varme fra et utendørs reservoar med lav temperatur og leverer varme innendørs (til et resevoar med høy temperatur).

- Hvordan vil du definere effektfaktoren  $\eta$  (som sier hvor effektiv varmepumpa er ved de gitte forhold) for en slik innretning? La oss optimistisk anta at varmepumpa i rimelig tilnærming kan idealiseres til en Carnot-prosess, hva blir da uttrykket for effektfaktoren?
- En anerkjent leverandør av luft-til-luft varmepumper oppgir (ved innetemperatur  $20^\circ \text{C}$ ) effektfaktoren ved forskjellige utetemperaturer som henholdsvis  $\eta = \{4.31, 2.99, 2.68, \text{ og } 2.10\}$  ved temperaturene (målt i grader Celsius)  $\{+7, 0, -7, \text{ og } -15\}$ . Gi en kort vurdering av den reelle effektfaktoren i forhold til (i) avhengighet av utetemperaturen og (ii) absoluttverdi, sammenholdt med resultatene fra den idealiserte Carnotprosessen. Identifiser én eller flere sentrale forutsetninger for Carnot-resultatet som er urealistiske i forhold til kommersielle varmepumper.

**Oppgave 4**

a. Solas radius  $R_s$  er ca.  $7.0 \cdot 10^5$  km, og avstanden  $A$  til jorda er ca.  $1.5 \cdot 10^8$  km. Overflatetemperaturen på sola,  $T_s$ , er ca. 5800 K, og sola kan regnes som et absolutt svart legeme ( $\sigma = e = 1$ ). Bruk Stefan-Boltzmanns strålingslov til å utlede en formel for tilført effekt pr.  $m^2$  (til en flate vinkelrett på strålingen) til jorda fra sola. Sett dernest inn de oppgitte cirka-tallene og beregn et tilnærmet uttrykk for innstrålt effekt pr.  $m^2$ .

Det totale arealet som absorberer solstrålene er  $\pi R_j^2$ , der  $R_j$  er jordradien (jorda projisert på et plan vinkelrett på solstrålene). Jorda selv emitterer på den annen side stråling fra hele sin overflate,  $4\pi R_j^2$ . Vi gjør nå den grove forenklingen at vi antar at hele jordoverflata, natt som dag, har en felles temperatur,  $T_j$ , og at jorda kan regnes som et absolutt svart legeme. (Avvike fra dette, spesielt refleksjon og absorbasjon i atmosfæren, virkninger av  $CO_2$  etc., er det fysiske utgangspunkt for dagens klimadebatt.) Anta videre at effekten som jorda stråler ut til verdensrommet (i middel) balanserer innstrålt effekt fra sola.

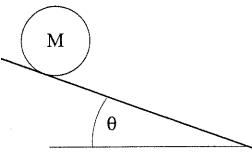
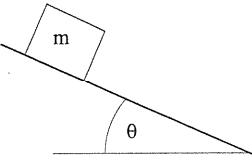
b. Bruk disse forenklingene til å vise at jordas overflatetemperatur kan skrives som  $T_j = f(R_s, A)T_s$  og bestem funksjonen  $f(R_s, A)$ . Hvilken verdi for  $T_j$  gir denne (grov forenklete) modellen? Kommentar?

Entropien tilført et system er gitt ved differensialuttrykket  $dS = dQ/T$ . Når dette anvendes på jordas strålingsutveksling med verdensrommet, vil tilført strålingsenergi fra sola være karakterisert ved solas overflatetemperatur, mens avgitt strålingsenergi fra jorda vil være karakterisert ved jordas overflatetemperatur.

c. Diskuter kort og kvalitativt hvorvidt jordas energibalanse har et motstykke i en tilsvarende entropibalanse.

**Oppgave 5**

I denne oppgaven antar vi at den kinetiske friksjonskoeffisienten er tilnærmet lik den statiske, med andre ord at  $\mu_s \approx \mu_k = \mu$ . Tyngdens akselerasjon er  $g$ .



c. Skriv treghetsmomentet om rotasjonsaksen som  $I_0 = \beta MR^2$ , der  $\beta = 1$  for et sylinder-skall,  $\beta = 1/2$  for en homogen sylinder og  $\beta = 2/5$  for en homogen kule. Bruk rullebetingelsen og de to ligningene funnet i punkt b. til å finne de to ukjente,  $a$  og  $f$ , uttrykt ved  $g$ ,  $\theta$  og  $\beta$ .

d. Formuler betingen for at legemet skal rulle uten å skli. Når  $\theta$  øker, hvilken type legeme vil først begynne å skli, sylinder-skallet, den homogene sylinderen eller den homogene kula? Forsök først å resonnere direkte, og vis deretter at eksplisitte regninger gir samme konklusjon.

I det siste punktet forutsetter vi at rullebetingelsen er oppfylt.

e. Klossen på den ene siden og det rullende legemet på den andre starter i ro med tyngdepunktet i posisjonen  $s = 0$ , regnet langs skråplanet. Når klossen, henholdsvis det rullende legemet, har beveget seg til posisjonen  $s = L$  langs skråplanet, hva er da uttrykket for den totale bevegelsesenergien i de to tilfellene? Uttrykk tyngdepunktets hastighet  $v$  ved  $L$  og de øvrige størrelsene som inngår.