

UNIVERSITETET I OSLO

Det matematisk-naturvitenskapelige fakultet

Eksamens i MEK 3220/4220 — Viskøse væsker
og elastiske medier.

Eksamensdag: Tirsdag 1. desember 2009.

Tid for eksamen: 14.30 – 17.30.

Oppgavesettet er på 2 sider.

Vedlegg: Ingen.

Tillatte hjelpebidrifter: Rottmann: Matematische Formelsammlung, godkjent kalkulator.

Kontroller at oppgavesettet er komplett før
du begynner å besvare spørsmålene.

Det er tilsammen 10 delspørsmål. Hvert delspørsmål honoreres med poengsum fra 0 til 10 (10 for fullstendig svar, 0 for blank). Maksimal oppnåelig poengsum er 100.

Oppgave 1

Betrakt et isotropt lineært elastisk medium med Lamés parametere λ og μ . La x_j og \mathbf{i}_j være henholdsvis kartesiske koordinater og koordinat enhetsvektorer for $j = 1, 2, 3$. La forskyvningsvektoren være $\mathbf{u} = u_j \mathbf{i}_j$. La vektoren $\mathbf{v} = v_j \mathbf{i}_j$ være en prinsipalretning for deformasjonstensoren ϵ_{ij} med tilhørende prinsipaldeformasjon α .

Vis at \mathbf{v} er en prinsipalretning for spenningstensoren P_{ij} og finn den tilhørende prinsipalspenningen.

Oppgave 2

En sylinderisk stav har uforstyrret lengde L og radius R . x -aksen er orientert langs senterlinja til staven. Staven holdes fast i den ene enden ($x = 0$), mens ved den andre enden ($x \approx L$) pålegges ei stasjonær kraft F i x -retningen. På siden ($r = \sqrt{y^2 + z^2} \approx R$) er staven fri. De to tilnærmet likhetstegnene “ \approx ” minner oss om at lengden og radiusen vil endre seg litt på grunn av den pålagte krafta. Staven er lineært elastisk med Lamés parametere λ og μ . Vi ser bort fra volumkrefter.

- Uttrykk spenningstensoren sin komponent P_{xx} ved krafta F .
- Finn grenseflatebetingelsene på begge endeflatene og på sideflatene uttrykt ved forskyvningsvektoren \mathbf{u} og Lamés parametere.

I det følgende antar vi at forskyvningsfeltet er gitt ved

$$\mathbf{u} = \alpha x \mathbf{i} - \beta y \mathbf{j} - \gamma z \mathbf{k}$$

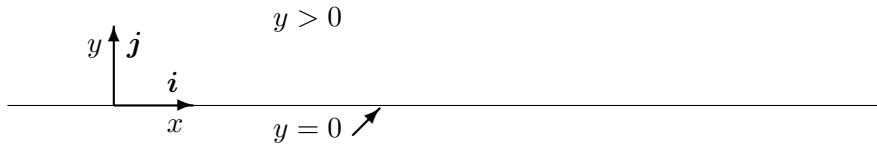
(Fortsettes på side 2.)

hvor \mathbf{i} , \mathbf{j} og \mathbf{k} er enhetsvektorer i henholdsvis x , y og z -retningene.

- c) Regn ut deformasjonstensoren ϵ_{ij} . Utled Poissons forhold $\nu = \beta/\alpha$ og Youngs modul $E = P_{xx}/\epsilon_{xx}$, og uttrykk begge ved Lamés parametere.
- d) Regn ut spenningstensoren. Finn maksimal skjærspenning og flaten som den maksimale skjærspenningen oppnås på.

Oppgave 3

Rommet $y > 0$ (se figur 1) er fylt med et homogent og isotrop Newtonsk fluid med konstant tetthet ρ og konstant kinematisk viskositet ν .



Figur 1 viser skjematiske rommet $y > 0$ omtalt i teksten. Det kartesiske (x, y) -koordinatsystemet referert til i teksten er også vist i figuren.

Planet $y = 0$ har hastigheten $U_0 \sin(\omega t)\mathbf{i}$ hvor U_0 er konstant, ω er en konstant angulær oscillasjonsfrekvens, t er tiden og \mathbf{i} er enhetsvektoren i x -retningen. Det er ingen annen bevegelse i fluidet enn den som induseres av bevegelsen til planet $y = 0$. Det er heller ingen effekter av tyngden. Det antas kjent at for trykket p gjelder

$$p(\mathbf{x}, t) \rightarrow p_\infty \quad \text{når } y \rightarrow \infty \quad (1)$$

og for hastigheten

$$\mathbf{u}(\mathbf{x}, t) \rightarrow \mathbf{0} \quad \text{når } y \rightarrow \infty \quad (2)$$

hvor $\mathbf{x} = xi + yj$.

- a) Finn trykkfeltet p i fluidet.
- b) Forklar at hastighetsfeltet $\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$ som induseres i fluidet av bevegelsen til planet $y = 0$ kan skrives $\mathbf{u}(\mathbf{x}, t) = \mathbf{i} u(y, t)$.
- c) Forklar at hastighetsfeltet som induseres i fluidet er beskrevet ved likningen

$$\frac{\partial u}{\partial t} = \nu \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} \quad (3)$$

Det er hensiktsmessig å regne med $u(y, t)$ som en kompleks størrelse når en skal finne den generelle løsningen av (3), for så etter at man har funnet den generelle komplekse løsningen, å tilskrive realdelen fysisk mening. I denne sammenheng kan en innføre $u(y, t) = h(y) \exp(i\omega t)$, hvor $h(y)$ blir en kompleks funksjon ($i = \sqrt{-1}$).

- d) Finn $h(y)$ og hastigheten i fluidet.
- e) Finn veggskjærspenningen ved planet $y = 0$.

SLUTT