

Faglig kontakt under eksamen:  
F. BAKKE  
Tlf. 3649

EKSAMEN I FAG 74350 KLASSISK FELTTEORI

Onsdag 20. januar 1993

kl.0900-1300

Tillatte hjelpemidler: Rottmann: Mathematische Formelsammlung  
Barnett and Cronin: Mathematical Formulae  
Godkjent kalkulator

Oppgave 1

Gitt Lagrangetettheten  $\mathcal{L}(\phi_n, \partial_\mu \phi_n)$  for et felt med  $N$  komponenter  $\phi_n(\vec{x}, t)$ ,  $n = 1, 2, \dots, N$ .

a) Hvordan ser de generelle feltlikningene for dette tilfellet ut?

b) Vis at energiimpulstensoren  $\mathcal{T}^{\mu\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi_n)} \partial^\nu \phi_n - g^{\mu\nu} \mathcal{L}$

tilfredstiller bevarelsesloven

$$\frac{\partial \mathcal{T}^{\mu\nu}}{\partial x^\mu} = 0 \quad \mu, \nu = 0, 1, 2, 3$$

c) Vis at dreieimpulstettheten  $\mathcal{M}^0_i = \frac{1}{c} \epsilon_{ijk} x^j \mathcal{T}^{0k}$ ,

$i, j, k = 1, 2, 3$  tilfredstiller en tilsvarende bevarelseslikning når energiimpulstensoren er symmetrisk  $\mathcal{T}^{\mu\nu} = \mathcal{T}^{\nu\mu}$ .

$\epsilon_{ijk}$  er det totale antisymmetriske Levi-Civita symbolet.

d) Hvilke bevarelsessetninger følger fra disse når feltet har en endelig utstrekning i rommet?

e) Hvilke invarianskrav må Lagrangetettheten for et felt oppfylle

i) i klassisk mekanikk?

ii) i den spesielle relativitetsteori?

- f) Undersøk om disse kravene er oppfylt for følgende Lagrangetetthet for et klassisk elastisk felt

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \mu \frac{\partial u^k}{\partial x^i} \frac{\partial u^k}{\partial x^i} + \frac{1}{2}(\mu + \lambda) \frac{\partial u^i}{\partial x^i} \frac{\partial u^k}{\partial x^k} - \frac{1}{2} \rho \frac{\partial u^k}{\partial t} \frac{\partial u^k}{\partial t} \quad i, k = 1, 2, 3$$

Feltstørrelsen er her forskyvningen ut fra likevektsstillingen ved deformasjonen  $\vec{u}(\vec{r}, t) = \vec{r}' - \vec{r}$

$\rho$  er massetettheten (antas konstant),

$\mu, \lambda$  er elastisitetskonstanter.

Kan du angi noen andre krav en kan stille til denne Lagrange-tettheten?

- g) Finn komponentene av den kanoniske energi-impulstensoren for dette feltet og undersøk om den er symmetrisk. Hva kan en slutte av resultatet?

### Oppgave 2

I gravitasjonsfeltet rundt solen er metrikken gitt ved

$$ds^2 = \left(1 - \frac{\epsilon}{r}\right) c^2 dt^2 - \frac{1}{1 - \frac{\epsilon}{r}} dr^2 - r^2(d\theta^2 + \sin^2\theta d\phi^2) .$$

$\epsilon$  er konstant.

Finn bevegelseslikningene  $\frac{d\phi}{d\sigma} = f(r)$  ,  $\frac{dt}{d\sigma} = g(r)$

og  $\frac{dr}{d\sigma} = h(r)$  for lysstråler som beveger seg i planet  $\theta = \frac{\pi}{2}$  .

( $\sigma$  er en baneparameter).