

UNIVERSITETET I TRONDHEIM  
NORGES TEKNISKE HØGSKOLE  
INSTITUTT FOR FYSIKK

Faglig kontakt under eksamen:

Navn: Gudmund Slettemoen

Tlf.: 93416/93419

**EKSAMEN I FAG 74181 OPTIKK**

Onsdag 16 august 1995

Tid: kl. 09<sup>00</sup> - 13<sup>00</sup>

Tillatte hjelpemidler:

Godkjent lommekalkulator

K. Rottman: Mathematische Formelsammlung

C. Barrett, T.M. Cronin: Mathematical Formulae

(Delspørsmålene har tilnærmet samme vekt. Bruk enkle betraktninger der det er mulig)

**Oppgave 1**

For å besvare spørsmålene i denne oppgaven antar vi at avbildningen er diffraksjonsbegrenset, og at lyset er monokromatisk med bølgelengde  $\lambda = 0.5 \mu\text{m}$ .

En tynn linse  $L_1$  med fokallengde  $f_1 = -30 \text{ mm}$  avbilder et objekt med en forstørrelse  $\beta = 1/3$  i luft.

a) Finn totalavstanden fra objekt til bilde.

Vi antar at lyset går fra venstre mot høyre. En tynn linse  $L_2$  med fokallengde  $f_2 = 25 \text{ mm}$  plasseres til høyre for den første linsa. Avstanden mellom linsene er 30 mm.

b) Finn fokallengden og posisjonene til hovedplanene for denne linsekombinasjonen.

Diametrene til den første linsa  $L_1$  og andre linsa  $L_2$  er henholdsvis  $D_1 = 3 \text{ mm}$  og  $D_2 = 7,5 \text{ mm}$ .

c) For hvilke objektposisjoner  $d_0$  foran den første linsa  $L_1$  er denne linsa apertureblender?

Vi antar at objektet har en diffus overflate (Lambert reflektor) med refleksjonsevne  $R$ , at det har en meget stor transversal utstrekning, og at det belyses fra høyre mot venstre. Strålingsirradiansen normalt inn mot aksene i objektet kaller vi  $E$  (enhet:  $\text{W/m}^2$ ).

- d) Finn et uttrykk for strålingsirradiansen  $E$  inn mot akse i bildet som funksjon av objektavstanden  $d_0$  fram til den første linse. Vi ser bort fra refleksjonstapene i linsene og regner paraksialt.

Vi antar nå at objektet er en sirkulær skive med diameter  $D_0 = 6$  mm og ligger sentrisk på den optiske akse.

- e) For store objektavstander  $d_0$  vil diffraksjon gjøre at resultatet fra delspørsmål d) nå ikke vil være gyldig. Forklar hvorfor. Gjør et overslag på hvor langt unna objektet da må ligge, og bestem hvordan irradiansen på akse nå vil avhenge av  $d_0$  for meget store  $d_0$ .

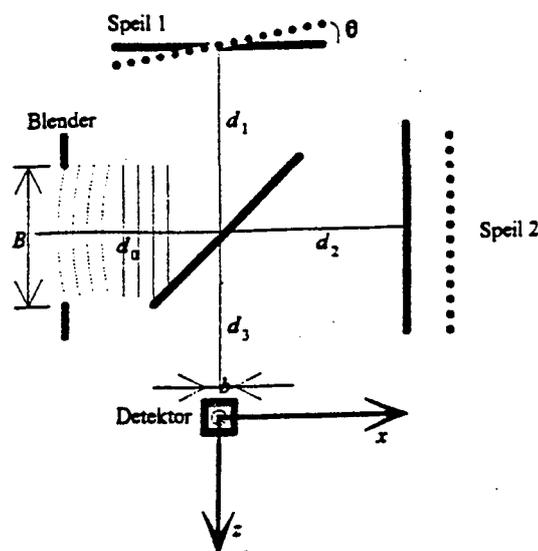
## Oppgave 2

Vi antar at en skalar bølgebeskrivelse er tilstrekkelig, og at når noe annet ikke er anført er lyset monokromatisk med bølglengden  $\lambda$ .

Lys diffraktes fra et plant objekt. En av de planbølge-komponentene som oppstår forplanter seg i en retning gitt av bølgetallsvektoren  $k$ .

- a) Skriv opp sammenhengen mellom planbølgers bølgetalls- og vinkel-komponenter, og knytt disse til de tilhørende romfrekvenskomponentene i objektet. Illustrer også sammenhengene ved hjelp av en målsatt skisse.

En skjematisk skisse av et forenklet Michelsons interferometer med en tynn stråledeler (50/50%) er vist nedenfor.



Speil 1 kan tippes en vinkel  $\theta$  om en vertikalakse ( $y$ -akse), og speil 2 kan parallellforskyves i  $x$ -retningen. Detektorens fotofølsomme flate er kvadratisk med bredder  $b$  i  $x$ - og  $y$ - retningene. Interferometeret belyses først med en planbølge med amplitude  $A$  som forplanter seg i  $x$ -retningen (se heltrukne bølgefronter på figuren). De aksiale avstandene fra stråledeler til henholdsvis speil 1, speil 2, og detektor er  $d_1$ ,  $d_2$ , og  $d_3$ .

- b) Finn de vinklene  $\theta$  hvor detektoren ikke registrerer noe interferenssignal når speil 2 forflyttes.
- c) Vi antar at speil 2 forflytter seg med hastigheten  $v$ . Beregn et matematisk uttrykk for modulasjonsgraden til detektorsignalet som funksjon av vinkelen  $\theta$ .

Vi dekker til speil 1. Interferometeret belyses nå med en kulebølge som, reflektert via speil 2, konvergerer mot sentrum av detektoren. Bølgen har amplitude  $A$  ved en blender foran interferometeret. Denne blanderen er kvadratisk med bredder  $B$  i  $y$ - og  $z$ -retningene, og er plassert i avstanden  $d_0$  foran stråledeleren. Se stiplede bølgefronter på figuren.

- d) Beregn et matematisk uttrykk for det romfrekvensspekteret som den fokuserte bølgens amplitudefordeling gir ved detektorplanet. Hvordan vil romfrekvensspekteret til den fokuserte bølgens intensitetsfordeling se ut? Skisser !

I resten av oppgaven antar vi at lyset er polykromatisk og kollimert, og at speil 1 ikke lenger er tildekt. Vinkelen  $\theta = 0$ .

- e) Utled et uttrykk for den normaliserte koherensgraden  $\gamma(\Delta d)$ , der  $\Delta d = 2(d_2 - d_1)$  er veilengdeforskjellen mellom de to interfererende bølgene.
- f) Forklar hvordan interferometeret kan brukes til å finne kildens spektralfordeling  $W(\omega)$ , der  $\omega$  ( $s^{-1}$ ) er lysets vinkelfrekvens.

## Oppgitt:

For en tykk linse med fokallengden  $f$  (og mellom hovedplan i et sammensatt linsesystem) er systemmatrisen gitt som:

$$R = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{1}{f} & 1 \end{bmatrix}$$

Translasjonsmatrisen for en geometrisk avstand  $d$  og brytningsindeks  $n$  er gitt som:

$$T = \begin{bmatrix} 1 & d \\ 0 & 1 \end{bmatrix}$$

Hovedplanene H og H' ligger henholdsvis i en avstand  $h$  foran første flate og en avstand  $h'$  bak siste flate i et sammensatt system, hvor:

$$h = \frac{(1-D)n}{C}, \quad h' = \frac{(1-A)n'}{C}$$

Systemets fokallengden er lik:

$$f = -\frac{1}{C}$$

Fresnels diffraksjonsformel der objektet belyses med en bølge som konvergerer mot et punkt  $d$  til høyre for objektet:

$$U(x, y, z) = \frac{A_0}{i\lambda z} e^{i\left[z + \frac{1}{2z}(x^2 + y^2)\right]} \iint_{-\infty + i0}^{+\infty + i0} e^{-\frac{i\pi}{2d}(x'^2 + y'^2)} i(x', y') e^{-\frac{i\pi}{z}(x \cdot x' + y \cdot y')} e^{\frac{i\pi}{2z}(x'^2 + y'^2)} dx' dy'$$

Den todimensjonale fouriertransformasjonen av en funksjon  $f(x,y)$  er definert som:

$$T(k_x, k_y) = \mathcal{F}\{f(x, y)\} = \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} f(x, y) e^{-i(k_x x + k_y y)} dx dy.$$

Den inverse transformasjonen er gitt av integralet:

$$f(x, y) = \mathcal{F}^{-1}\{T(k_x, k_y)\} = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} T(k_x, k_y) e^{i(k_x x + k_y y)} dk_x dk_y.$$

To versjoner av konvolusjonsteoremet:

$$\begin{aligned} T_1(k_x, k_y) * T_2(k_x, k_y) &= \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} T_1(k'_x, k'_y) T_2(k_x - k'_x, k_y - k'_y) dk'_x dk'_y \\ &= \mathcal{F}\{f_1(x, y) f_2(x, y)\} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} T_1(k_x, k_y) T_2(k_x, k_y) &= \mathcal{F}\{f_1(x, y) * f_2(x, y)\} \\ &= \mathcal{F}\left\{ \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} f_1(x', y') f_2(x - x', y - y') dx' dy' \right\} \end{aligned}$$