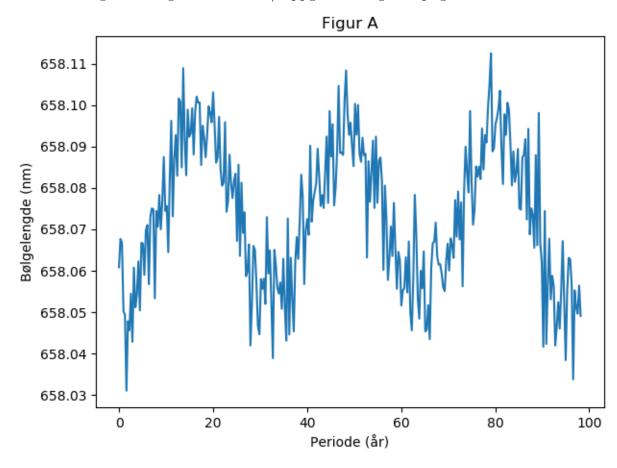
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 156.9 millioner år

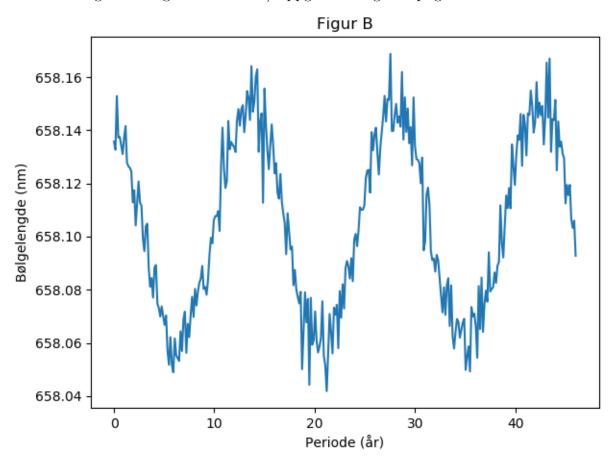
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png



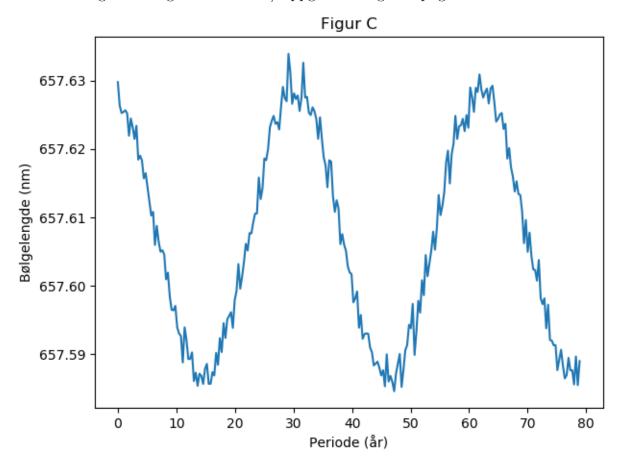
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_B.png



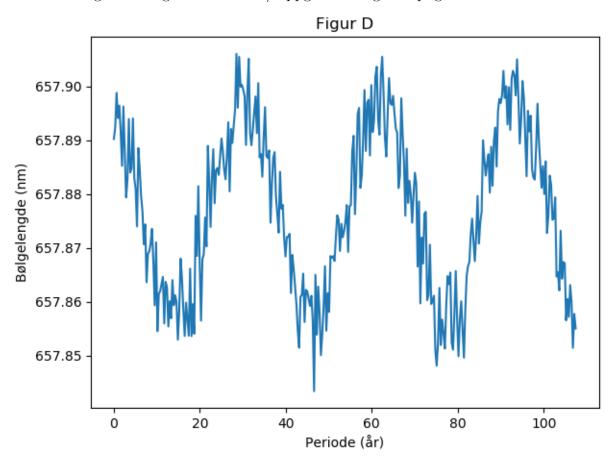
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

Figure 3: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_C.png



$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_D.png$

Figure 4: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_D.png



Filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Figur E

657.95

657.94

657.92

657.90

0 20 40 60 80 100

Periode (år)

Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 6.62, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 9.37$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 1.18, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 3.93$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\cdot}\mathrm{V}=1.18,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 2.93

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 6.62, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 8.37$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.68 og store halvakse a=20.27 AU.

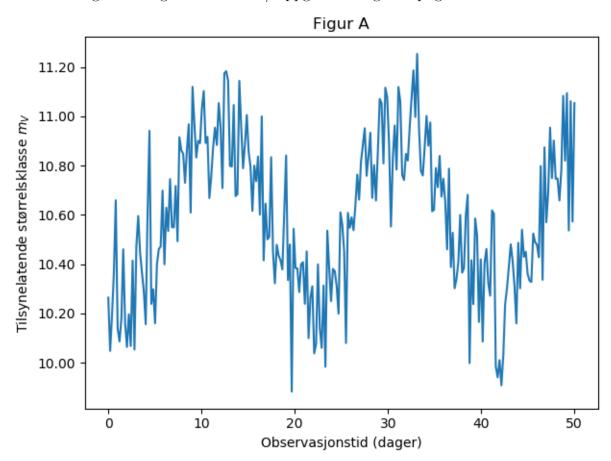
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.68 og store halvakse a=73.05 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 754.36 nm finner du størst fluks

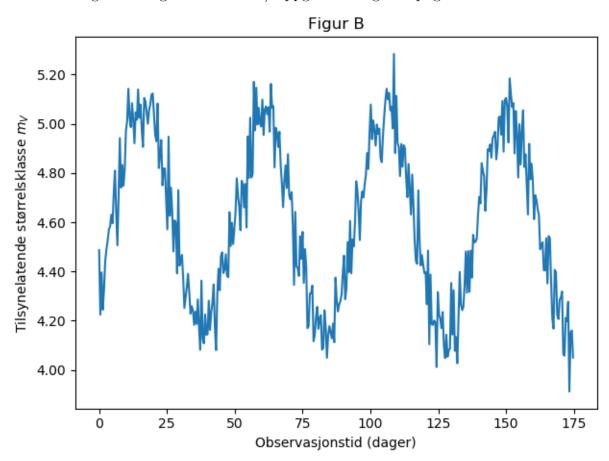
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

Figure 6: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_A.png



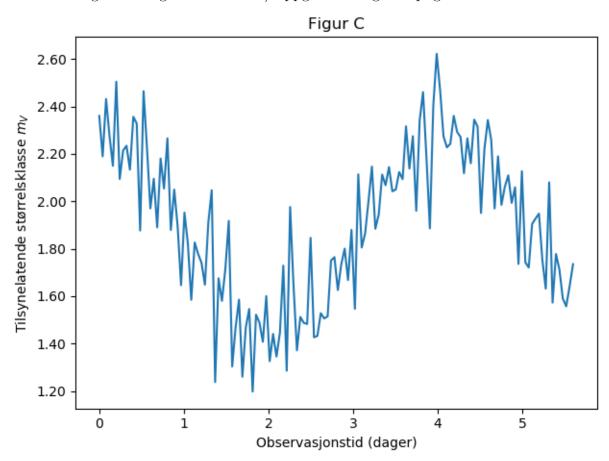
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_B.png



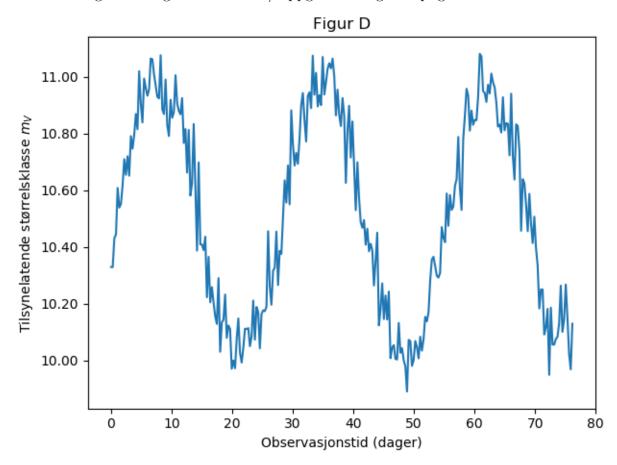
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

Figure 8: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_C.png



$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_D.png$

Figure 9: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_D.png



Filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

Figur E 10.00 Tilsynelatende størrelsklasse m_V 9.80 9.60 9.40 9.20 9.00 8.80 8.60 10 20 50 Ó 30 40 Observasjonstid (dager)

Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 16.00 solmasser, temperatur på 20.00 Kelvin og tetthet 8.99e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 4.80 solmasser, temperatur på 32.60 Kelvin og tetthet 9.63e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 28.00 solmasser, temperatur på 13.00 Kelvin og

tetthet 1.77e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 8.00 solmasser, temperatur på 46.60 Kelvin og tetthet 2.42e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 14.20 solmasser, temperatur på 38.20 Kelvin og tetthet 6.90e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE B) kjernen består av karbon og oksygen og er degenerert

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE E) stjernas energi kommer fra frigjort gravitasjonsenergi

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 3.00

Stjerne B har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 6.54

Stjerne C har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.22

Stjerne D har spektralklasse G6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 3.14

Stjerne E har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$ = 7.38

Filen 1P.txt

90

$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 1.png$

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

9

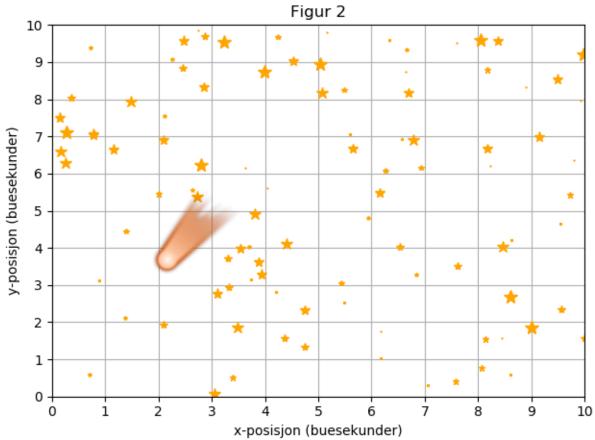
10

Figure 11: Figur fra filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png

$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

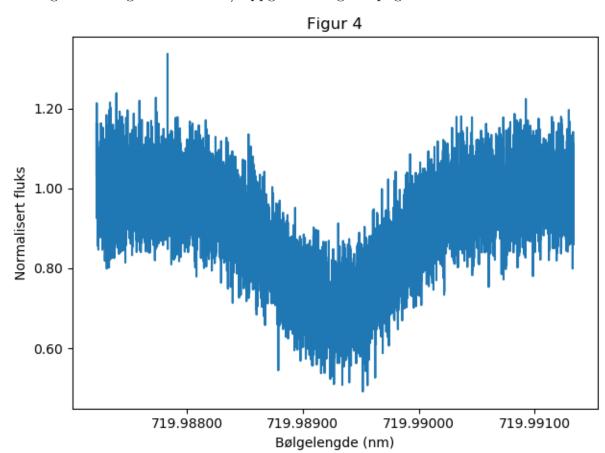
Figure 12: Figur fra filen 2A/Oppgave2A_Figur2.png

Figur 2



$Filen\ 2B/Oppgave 2B_Figur\ 4.png$

Figure 13: Figur fra filen $2B/Oppgave2B_Figur$ 4.png



4.png

Filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Figur 3 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 3 2 1 i ż ż 5 10 x-posisjon (buesekunder)

Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.6600000000000003108624 AU.

Tangensiell hastighet er 47733.060351344021910336 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.410 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=5.870 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=19.052.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9600 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00071 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=890.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9935 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 616.50 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 3.51 solmasser.

Stjernas radius er 0.63 solradier.

Filen 4C.png

Figur 4C 2.4000 2.2000 2.0000 Sannsynlighetstetthet i 10⁻⁴ % 1.8000 1.6000 1.4000 1.2000 1.0000 0.8000 0.6000 0.4000 0.2000 0.0000 -200 -400 200 400 -600 600 Hastighet i x-retning (km/s)

Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: $14.35~\mathrm{millioner}~\mathrm{K}$

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.12 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=12.37~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=20.20~\mathrm{km}.$