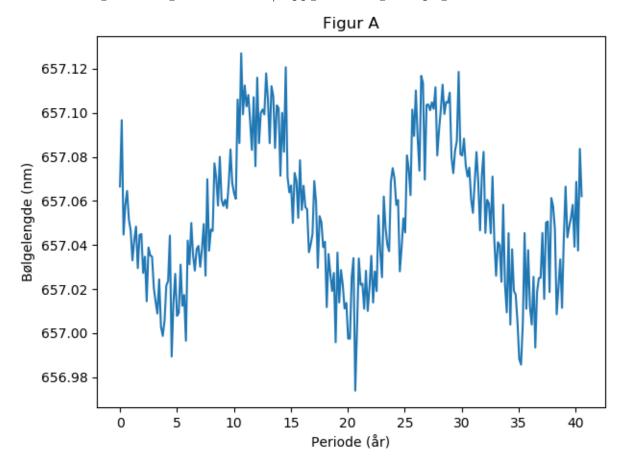
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 107.1 millioner år

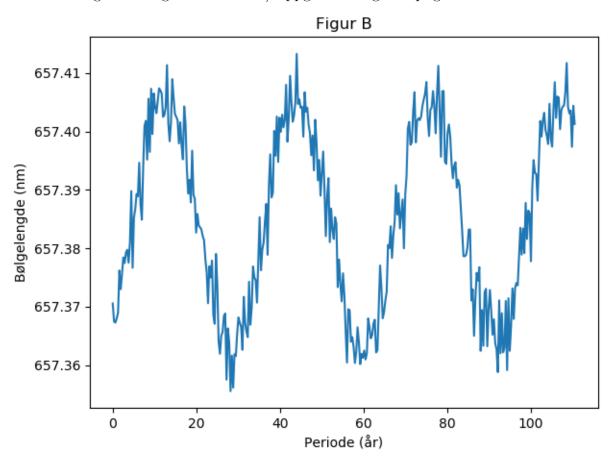
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



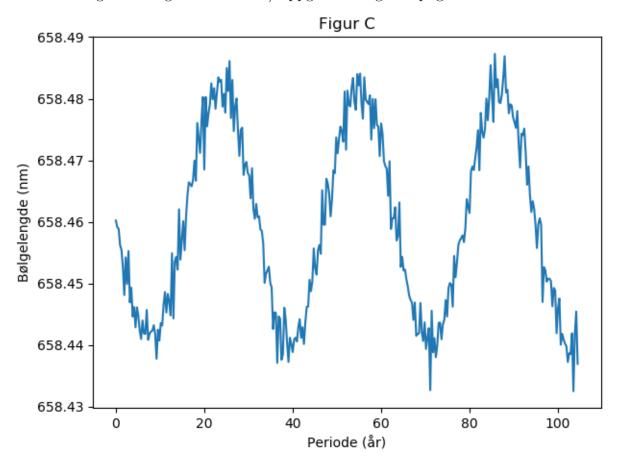
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



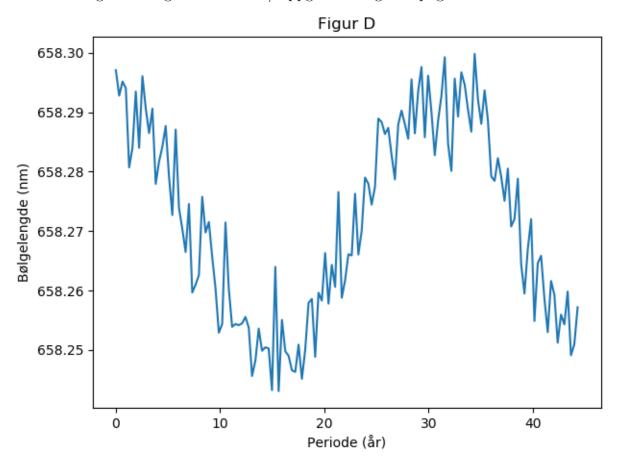
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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

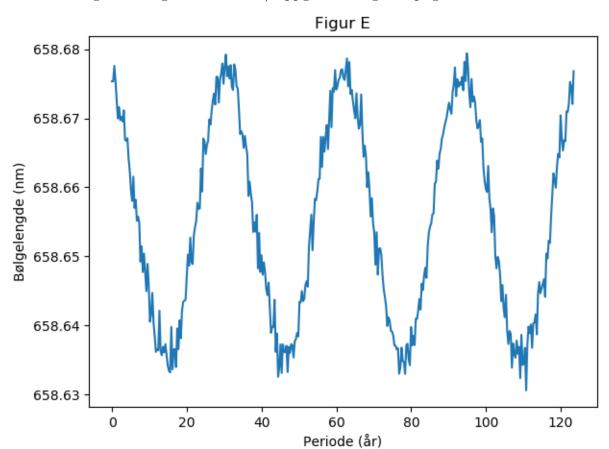


Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 4.30, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 5.56$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 9.42, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 10.68$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=4.30,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 6.56

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 9.42, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 11.68$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.38 og store halvakse a=63.93 AU.

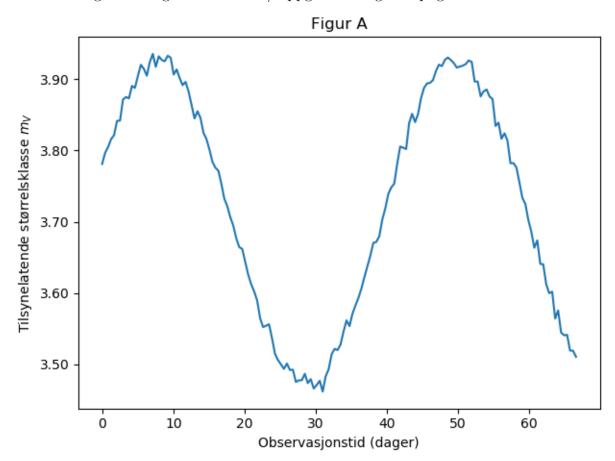
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.38 og store halvakse a=61.68 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 565.80 nm finner du størst fluks

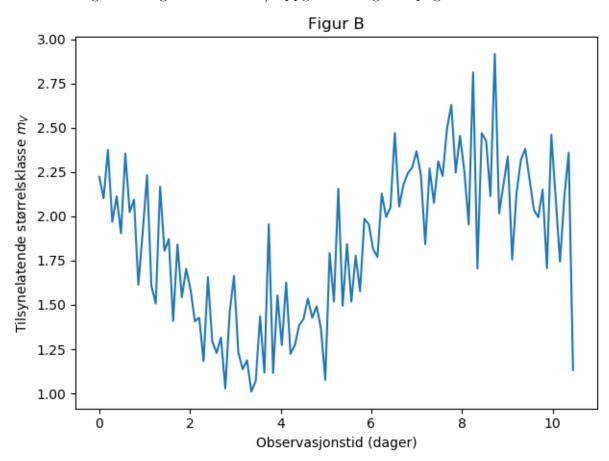
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



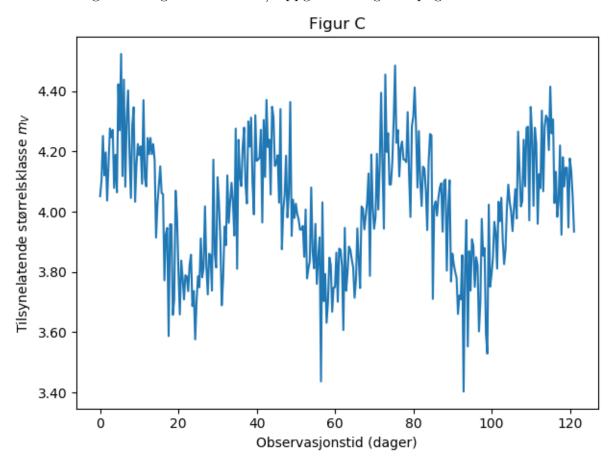
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



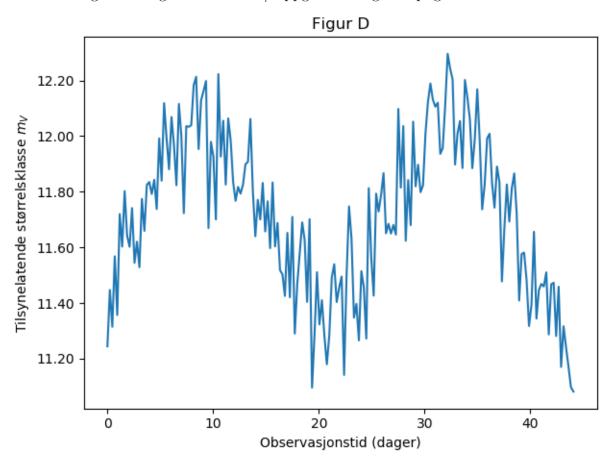
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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

8.40 - 8.20 - 8.00 - 7.80 - 7.40 - 7.40 - 0 10 20 30 40 50 Observasjonstid (dager)

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

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 6.40 solmasser, temperatur på 57.10 Kelvin og tetthet 4.10e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 9.00 solmasser, temperatur på 42.40 Kelvin og tetthet 6.83e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 11.20 solmasser, temperatur på 20.00 Kelvin og

tetthet 4.06e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 11.20 solmasser, temperatur på 15.40 Kelvin og tetthet 1.64e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 15.80 solmasser, temperatur på 59.20 Kelvin og tetthet 8.42e-22 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE C) stjernas energi kommer fra vibrerende molekyler og ikke fra fusjon

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE E) stjernas energi kommer fra frigjort gravitasjonsenergi

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 8.44

Stjerne B har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.20

Stjerne C har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 5.97

Stjerne D har spektralklasse A4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 4.91

Stjerne E har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$ = 8.52

Filen 1P.txt

90

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

2 ·

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

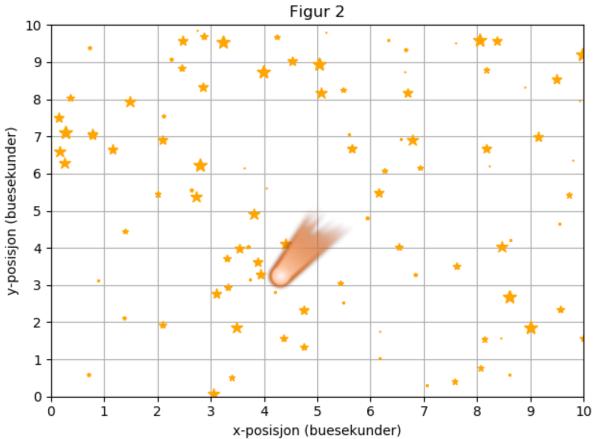
9

10

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

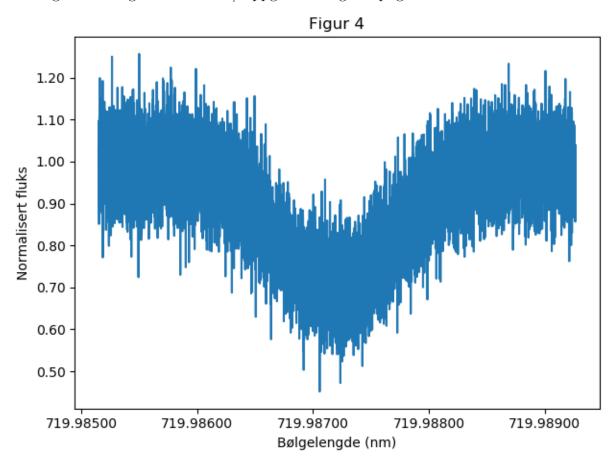
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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



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

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 ġ ż 5 10 x-posisjon (buesekunder)

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

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.371999999999999933546 AU.

Tangensiell hastighet er 60424.694090363242139574 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.426 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=9.995 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=20.103.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9588 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00040 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=760.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9980 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 651.60 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 2.73 solmasser.

Stjernas radius er 0.56 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 -200 200 -400 -600 400 600 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: 12.97 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.14 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=12.94~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=19.36~\mathrm{km}.$