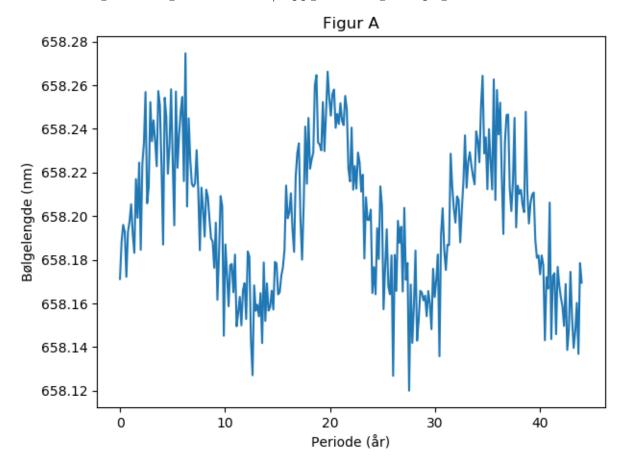
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 156.8 millioner år

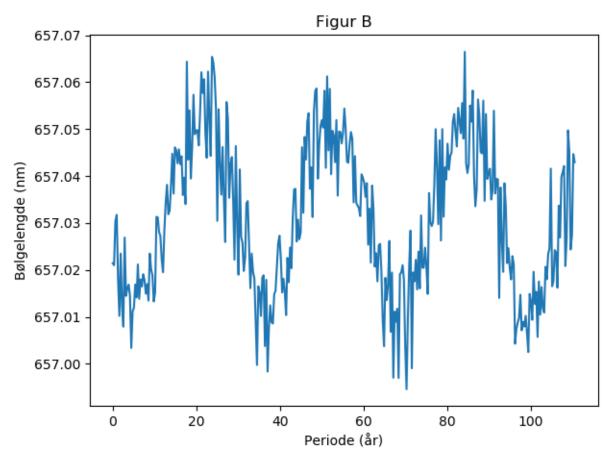
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



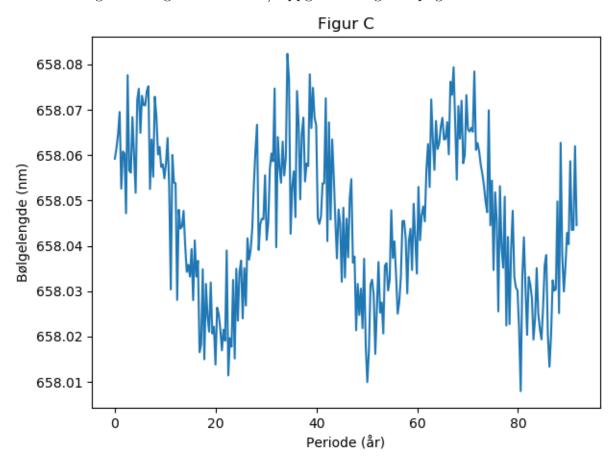
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



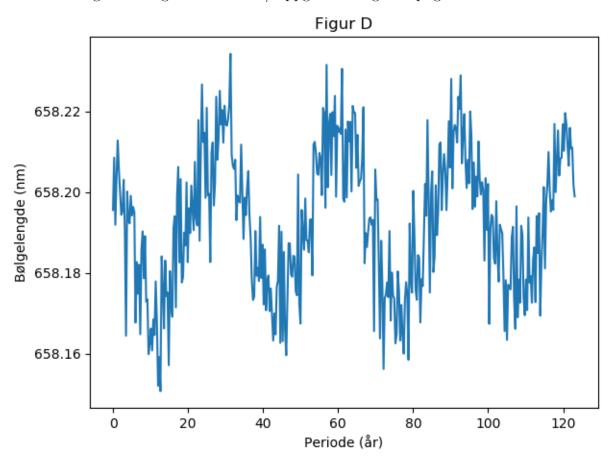
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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 657.92 657.91 Bølgelengde (nm) 657.90 657.89 657.88 657.87 657.86 657.85 20 80 100 0 40 60 Periode (år)

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

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 2.98, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=4.64$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 2.98, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 5.64$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}=11.58,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 14.24

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m_V = 11.58, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 13.24$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.95 og store halvakse a=69.24 AU.

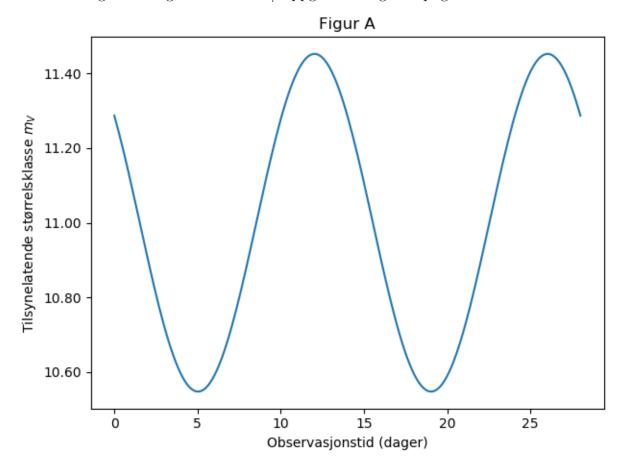
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.95 og store halvakse a=68.46 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 493.80 nm finner du størst fluks

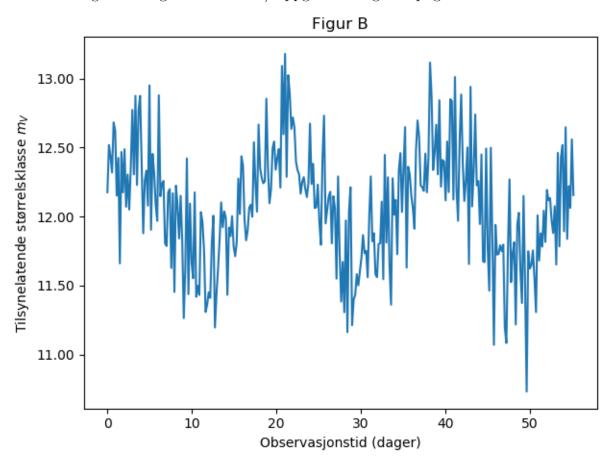
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



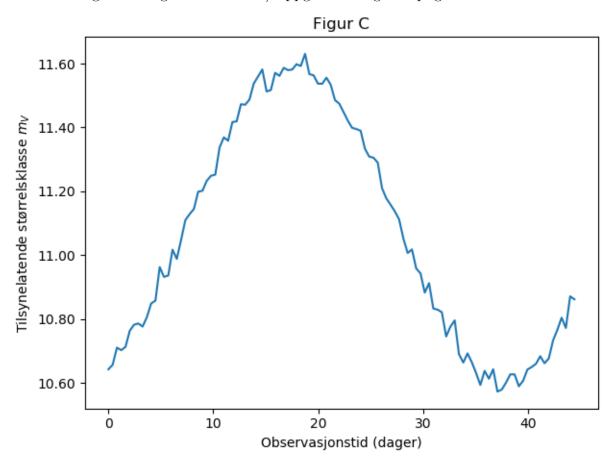
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



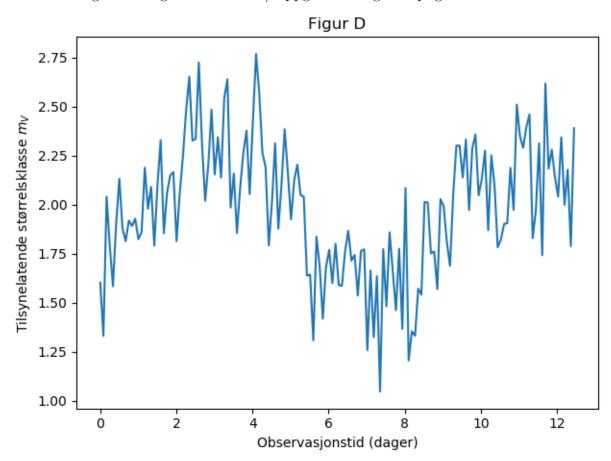
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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

12.50 - 11.50 - 11.00 - 10.00 - 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 19.60 solmasser, temperatur på 71.80 Kelvin og tetthet 8.99e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 19.80 solmasser, temperatur på 32.60 Kelvin og tetthet 7.30e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 21.20 solmasser, temperatur på 63.40 Kelvin og

tetthet 2.39e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 34.90 solmasser, temperatur på 10.90 Kelvin og tetthet 1.76e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 18.20 solmasser, temperatur på 76.00 Kelvin og tetthet 7.04e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i sentrum

STJERNE C) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE D) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse G3 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$ = 9.86

Stjerne B har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 6.82

Stjerne C har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$ = 3.07

Stjerne D har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$ = 1.69

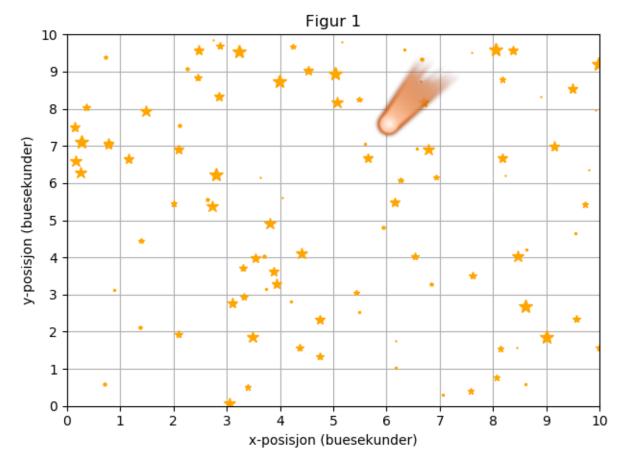
Stjerne E har spektralklasse A4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 6.39

Filen 1P.txt

90

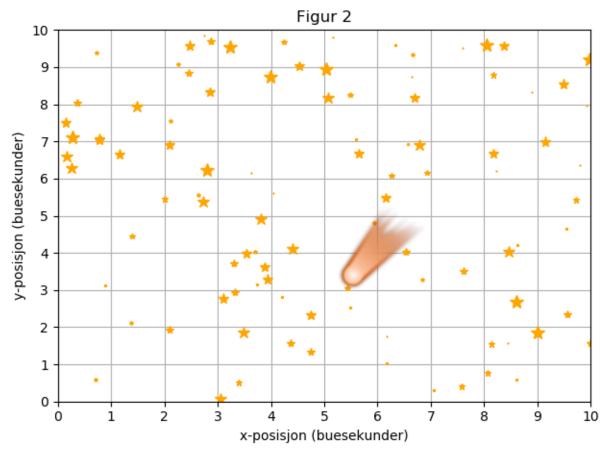
Filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png

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



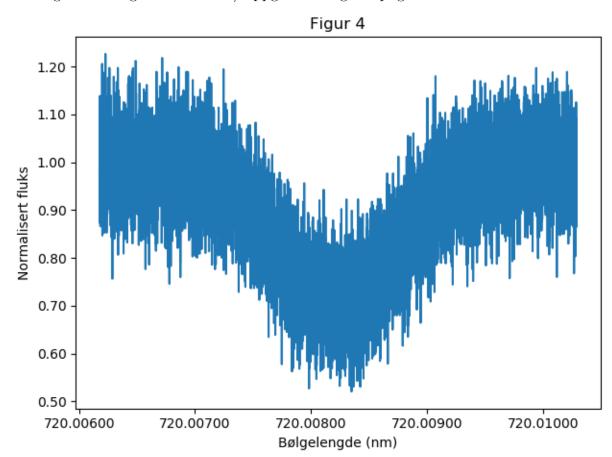
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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 0.9060000000000002753353 AU.

Tangensiell hastighet er 41835.628108699987933505 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.074 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.925 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=17.271.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9560 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00042 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=120.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9891 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 698.70 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 3.20 solmasser.

Stjernas radius er 0.60 solradier.

Filen 4C.png

Figur 4C 1.6500 1.5000 1.3500 Sannsynlighetstetthet i 10⁻⁴ % 1.2000 1.0500 0.9000 0.7500 0.6000 0.4500 0.3000 0.1500 0.0000 -500 -250 250 500 -750 -1000 750 1000 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: 12.37 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 3.61 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=11.07~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=19.69~\mathrm{km}.$