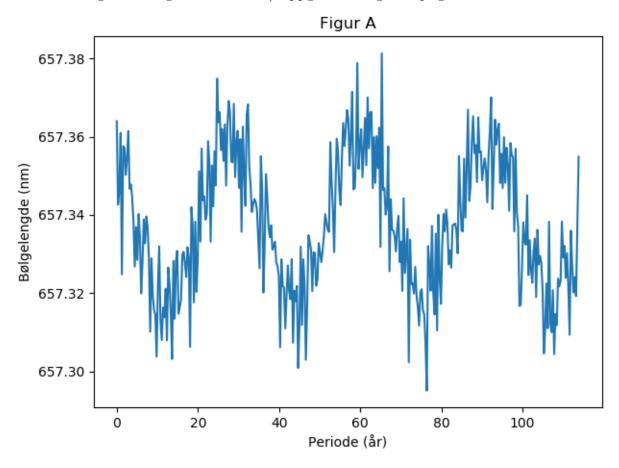
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 285.6 millioner år

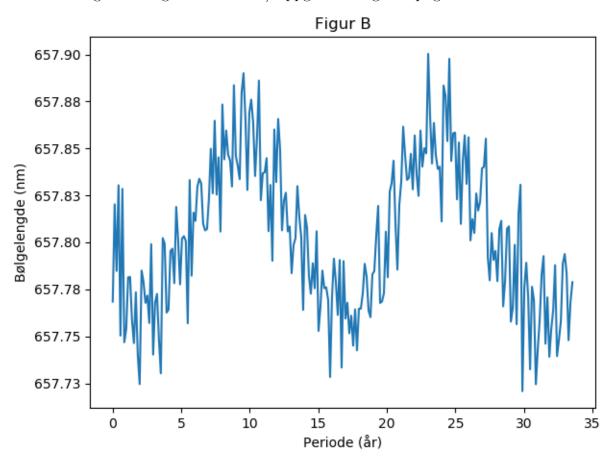
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



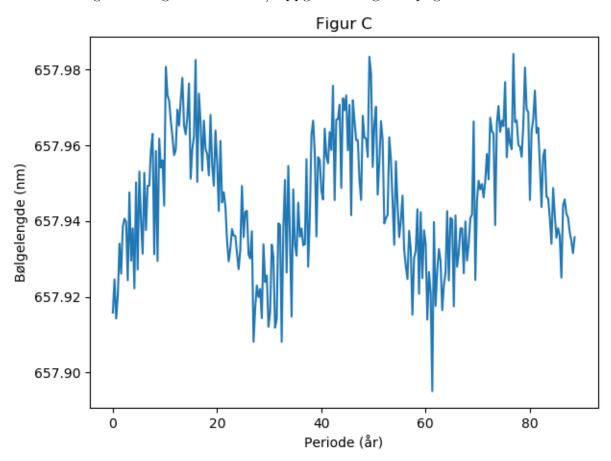
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



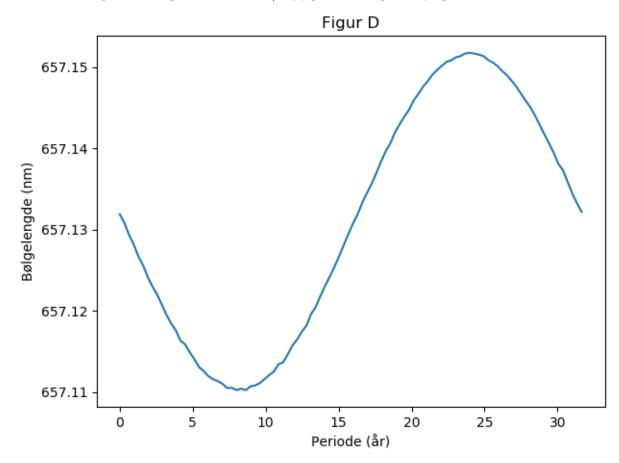
$Filen \ 1B/Oppgave 1B_Figur_C.png$

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



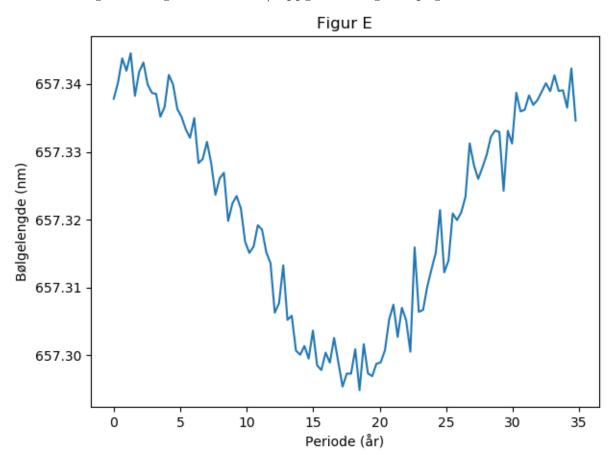
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_D.png$

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 = 4.84, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=6.49$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 4.84, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 7.49$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=13.16,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 14.81

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m_V = 13.16, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 15.81$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.25 og store halvakse a=9.65 AU.

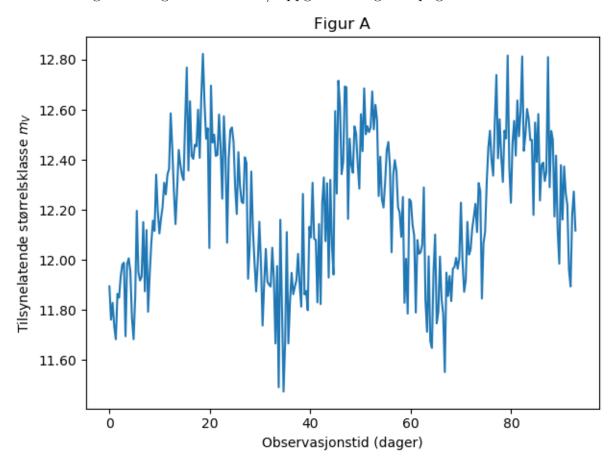
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.25 og store halvakse a=70.80 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 749.32 nm finner du størst fluks

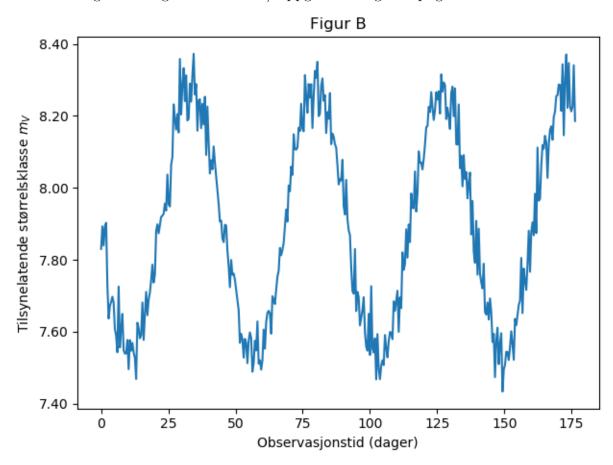
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



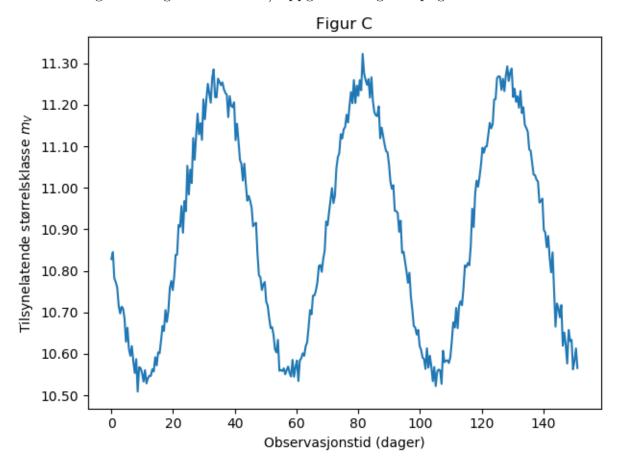
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



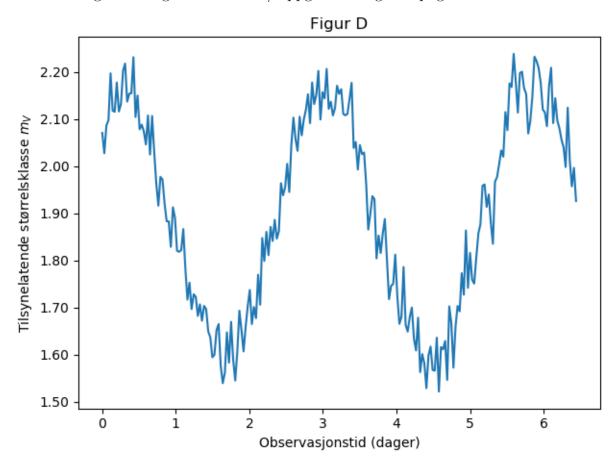
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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

7.80 - 7.80 - 7.40 - 7.20 - 7.00 - 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 59.20 Kelvin og tetthet 9.19e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 6.00 solmasser, temperatur på 60.60 Kelvin og tetthet 2.18e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 13.80 solmasser, temperatur på 83.70 Kelvin og

tetthet 9.40e-23 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 27.70 solmasser, temperatur på 11.60 Kelvin og tetthet 1.18e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 10.40 solmasser, temperatur på 72.50 Kelvin og tetthet 6.76e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE B) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE C) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE D) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 1.93

Stjerne B har spektralklasse F5 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 5.40

Stjerne C har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 8.59

Stjerne D har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 3.71

Stjerne E har spektralklasse G9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$ = 7.03

Filen 1P.txt

Alle partiklene har hastighetskomponent kun langs synsretningen som er enten $100~\rm m/s$ mot deg eller fra deg (like mange i hver retning)

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

1 -

i

ź

3

Figur 1

10

9

8

7

4

3

2

5

x-posisjon (buesekunder)

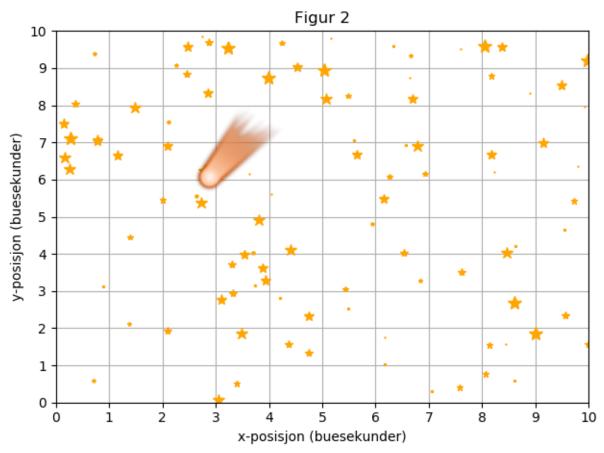
9

10

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

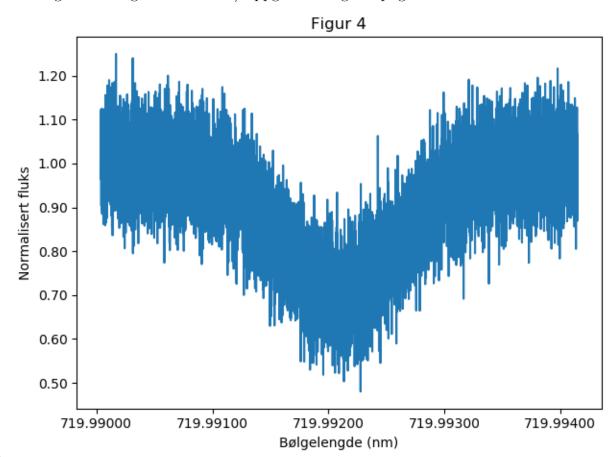
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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

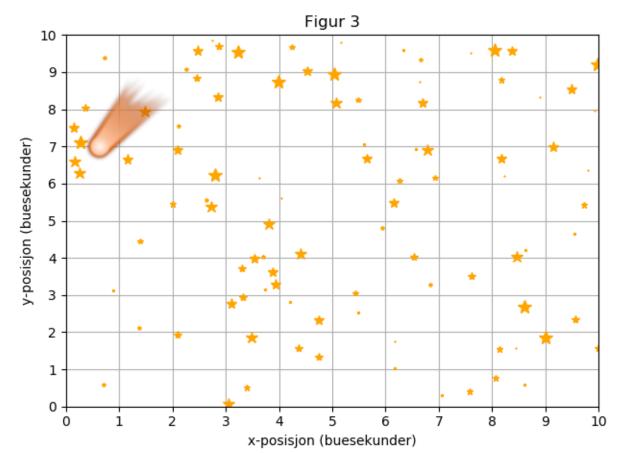


Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.1410000000000001421085 AU.

Tangensiell hastighet er 79574.200174009485635906 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.982 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=5.345 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=21.310.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9608 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00048 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=660.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9957 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 484.80 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 1.07 solmasser.

Stjernas radius er 0.42 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: 25.56 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 3.47 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=10.38~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=15.52~\mathrm{km}.$