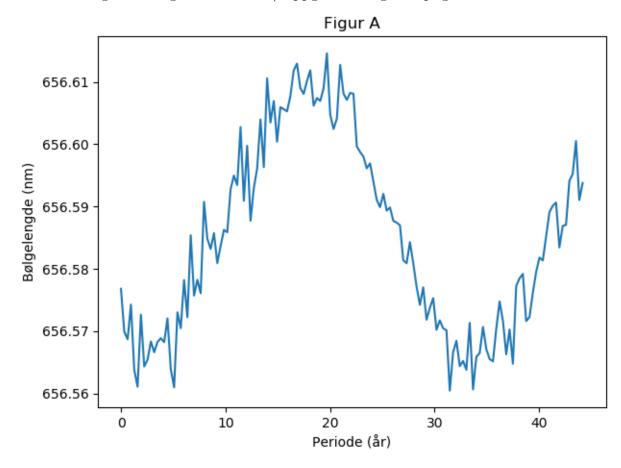
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 164.4 millioner år

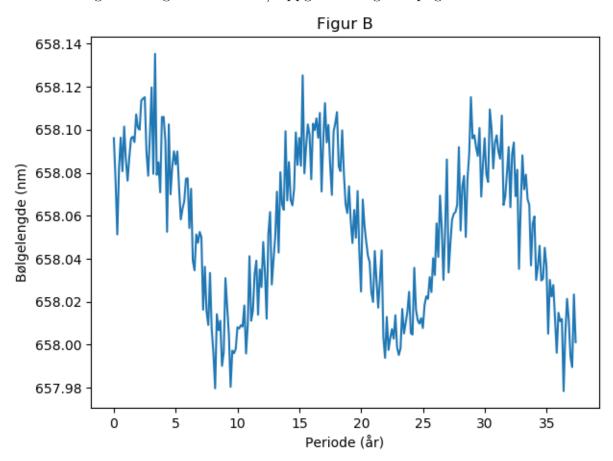
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



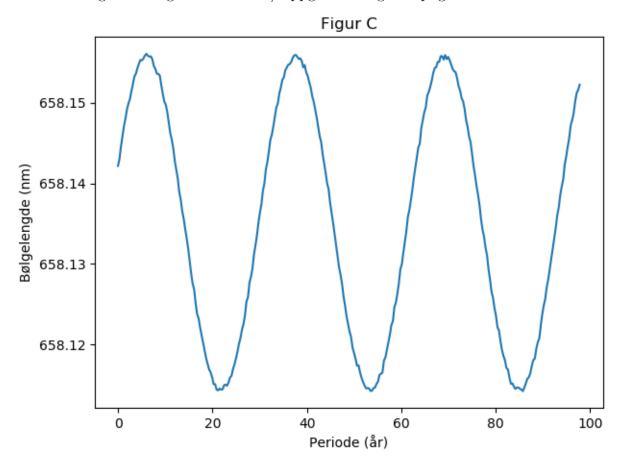
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



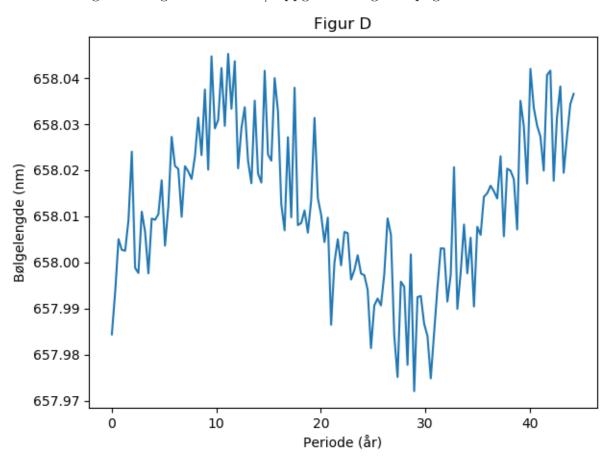
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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 657.83 657.82 Bølgelengde (nm) 657.81 657.80 657.79 657.78 657.77 5 10 25 35 0 15 20 30 Periode (år)

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

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 9.98, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=12.30$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 4.90, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 7.22$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=4.90,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 6.22

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 9.98, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 11.30$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.40 og store halvakse a=25.76 AU.

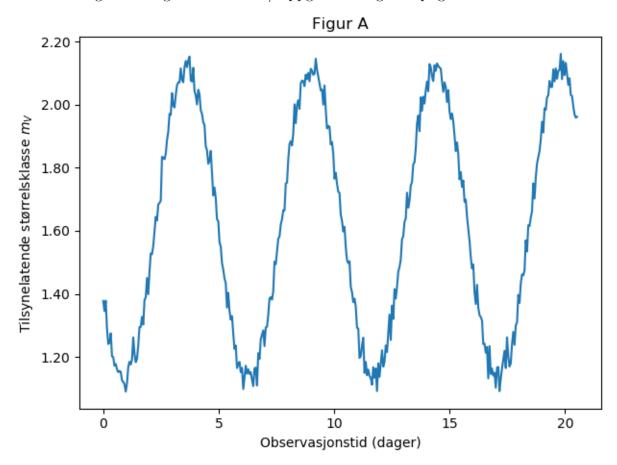
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.40 og store halvakse a=52.03 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 529.68 nm finner du størst fluks

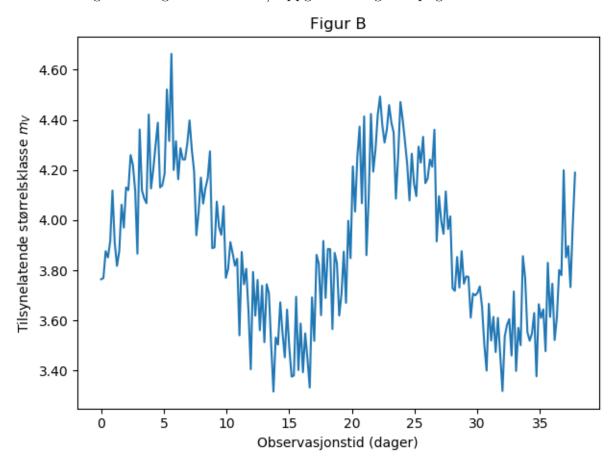
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



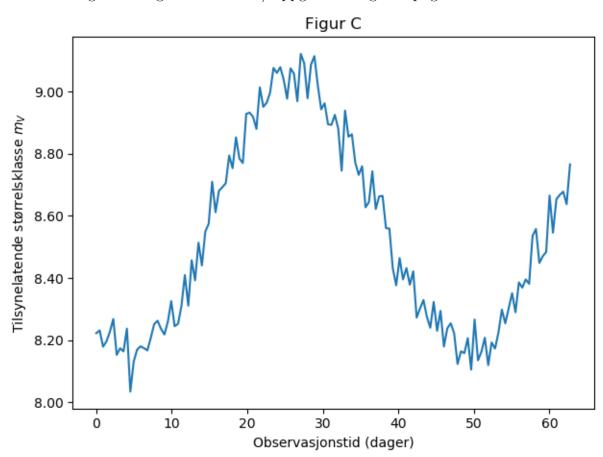
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



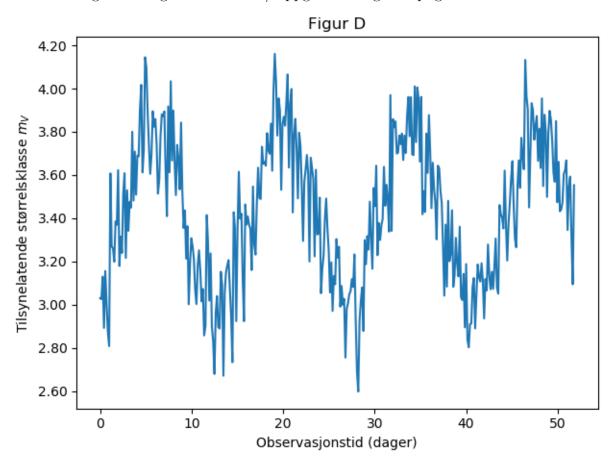
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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

12.20 - 12.00 - 11.80 - 11.60 - 0 20 40 60 80 100

Observasjonstid (dager)

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

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 3.80 solmasser, temperatur på 58.50 Kelvin og tetthet 7.64e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 17.50 solmasser, temperatur på 17.30 Kelvin og tetthet 1.42e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 18.40 solmasser, temperatur på 28.40 Kelvin og

tetthet 7.07e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 20.20 solmasser, temperatur på 41.70 Kelvin og tetthet 3.84e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 4.00 solmasser, temperatur på 34.00 Kelvin og tetthet 7.79e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE C) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE D) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE E) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$ = 10.07

Stjerne B har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 7.17

Stjerne C har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$ = 7.95

Stjerne D har spektralklasse B9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$ = 9.15

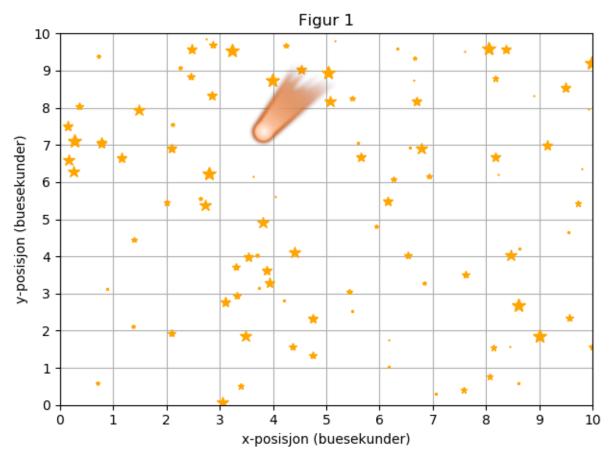
Stjerne E har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.61

Filen 1P.txt

90

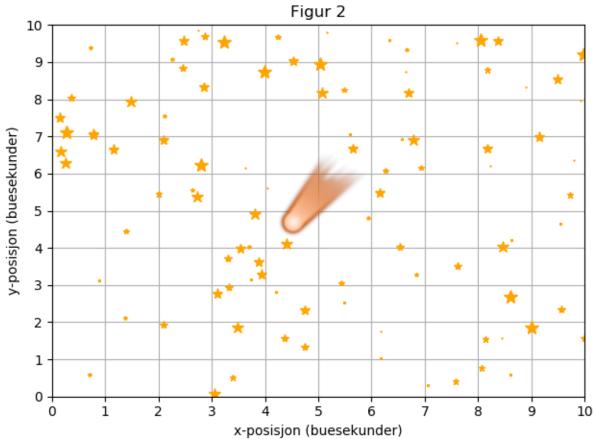
Filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png





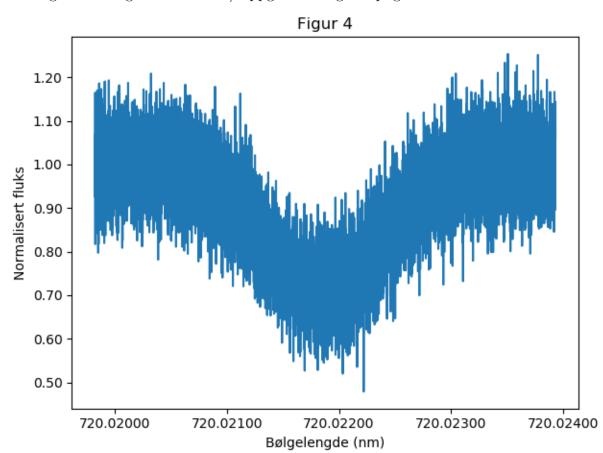
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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

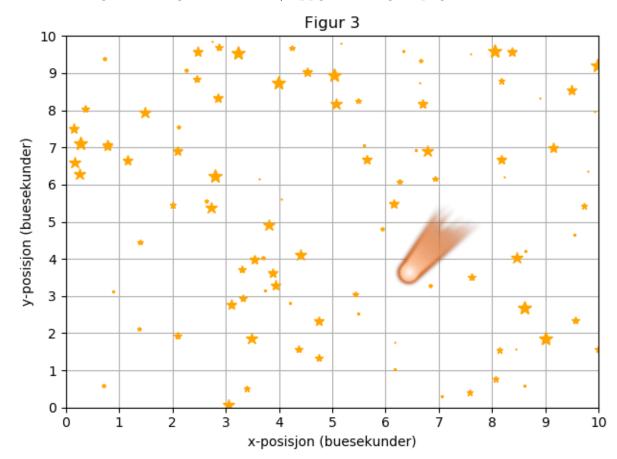


Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.5020000000000000177636 AU.

Tangensiell hastighet er 59108.712502966096508317 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.672 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=9.110 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=19.893.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9568 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00046 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=360.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9902 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 493.50 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 1.50 solmasser.

Stjernas radius er 0.46 solradier.

Filen 4C.png

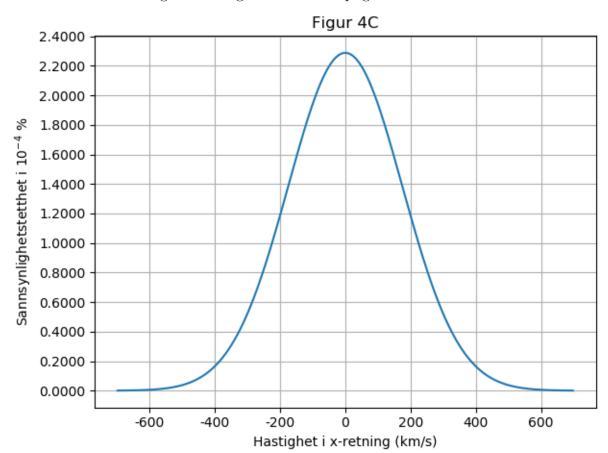


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 13.61 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.51 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=13.98~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=21.51~\mathrm{km}.$