

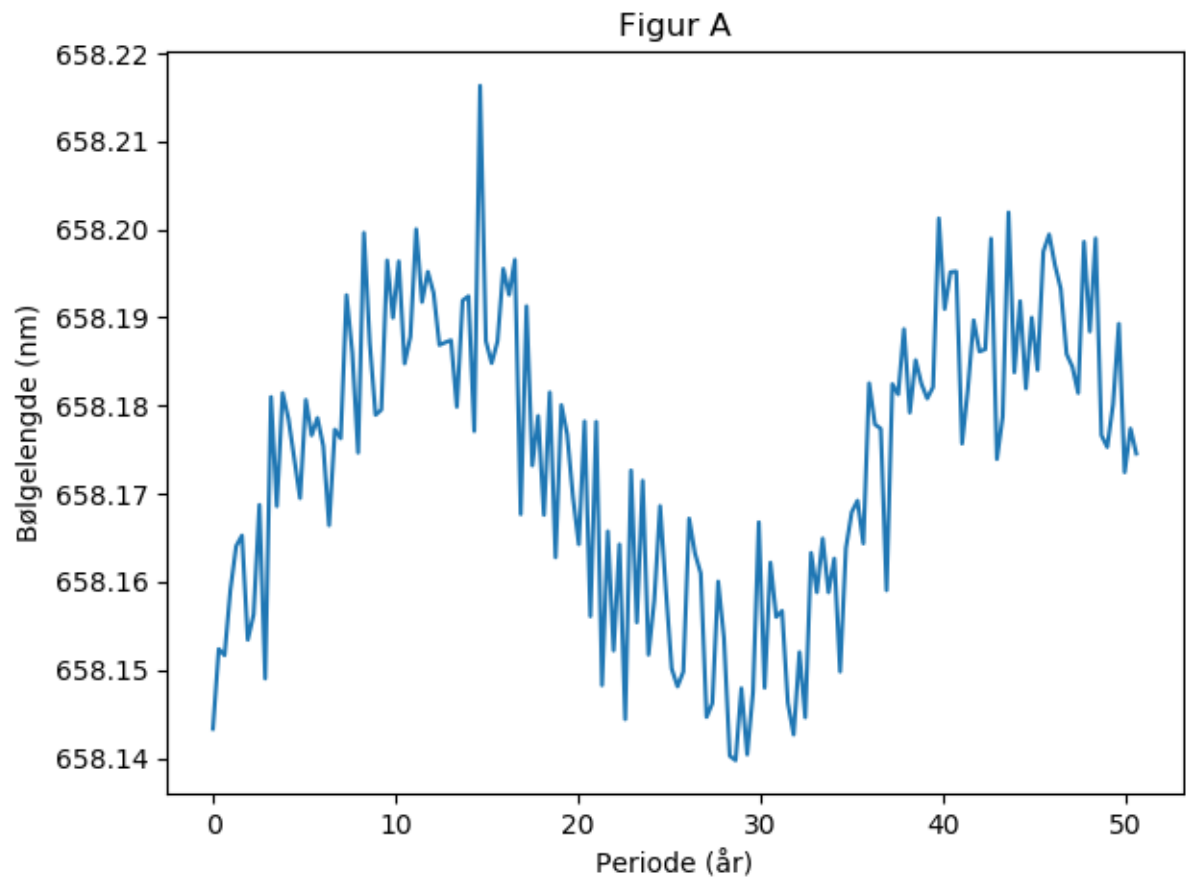
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 260.3 millioner år

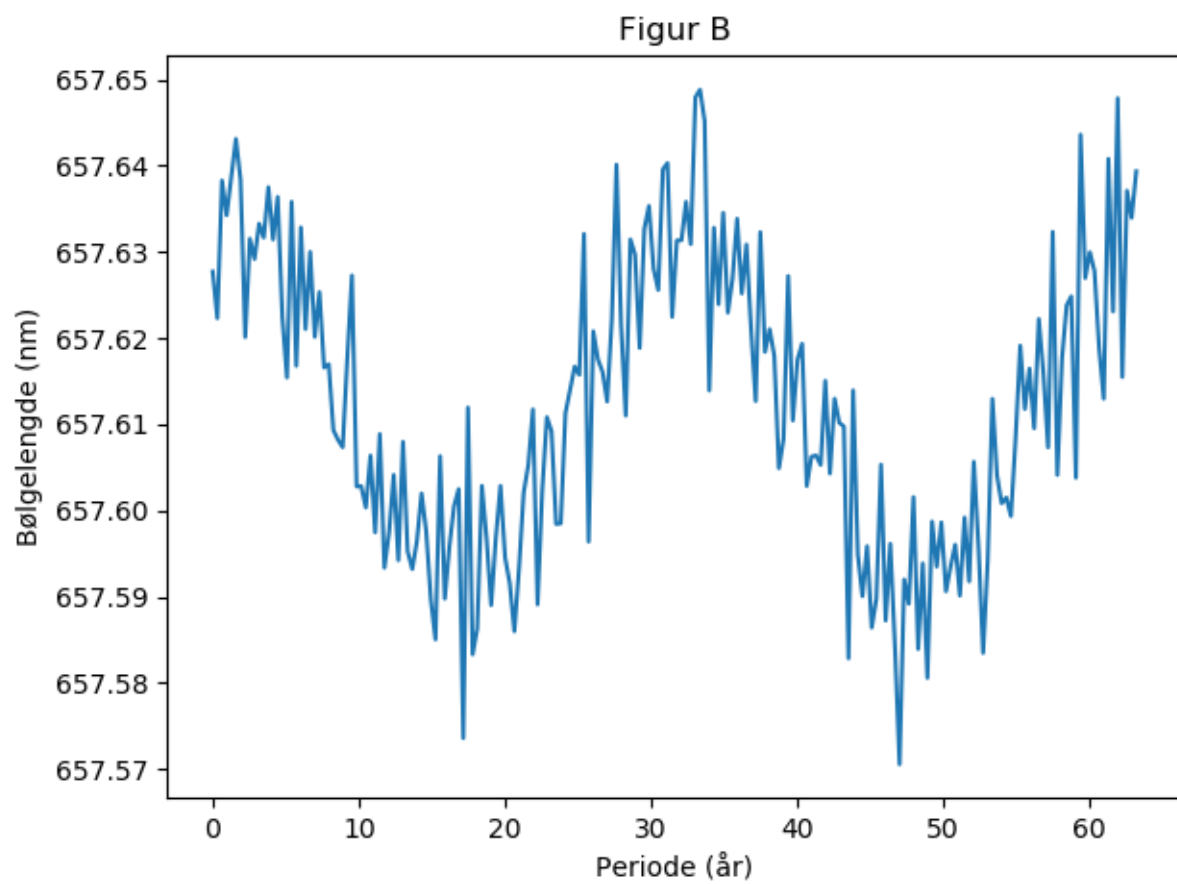
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



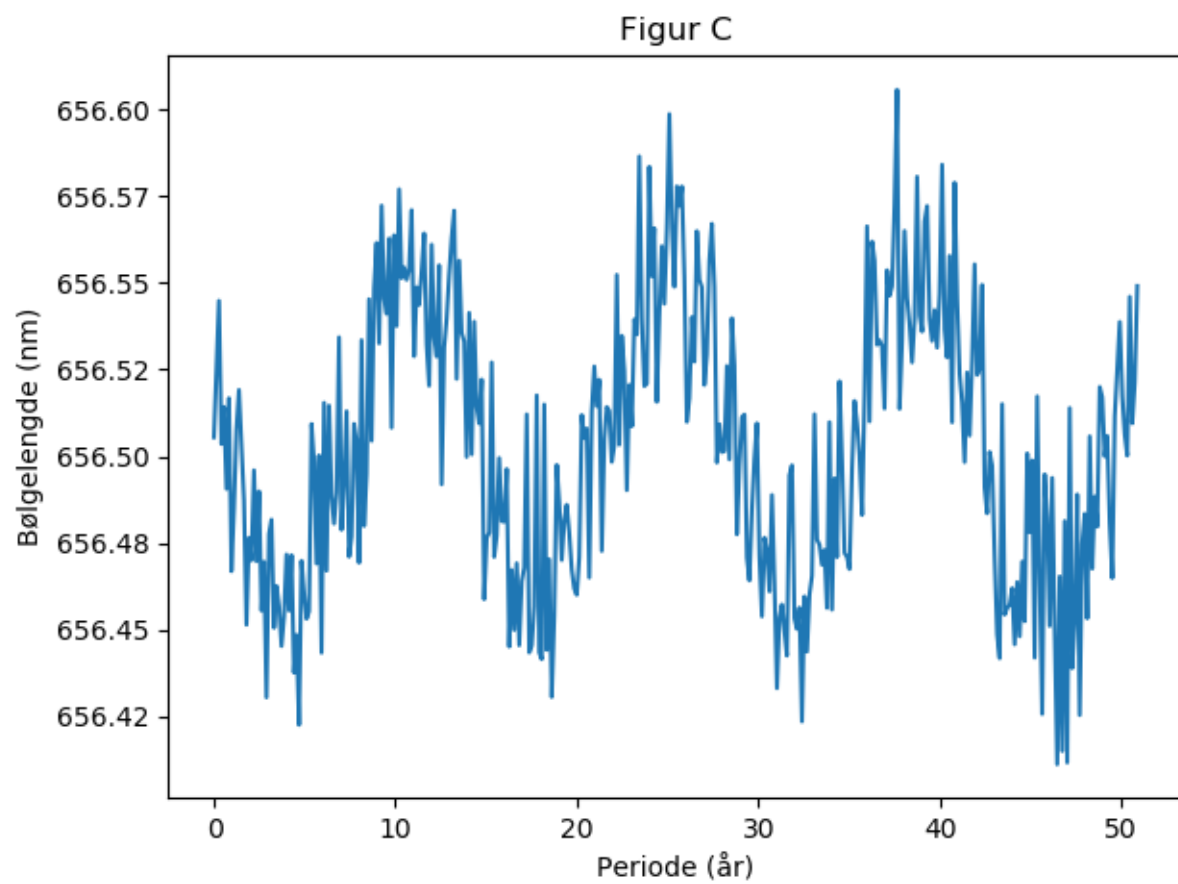
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_B.png

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



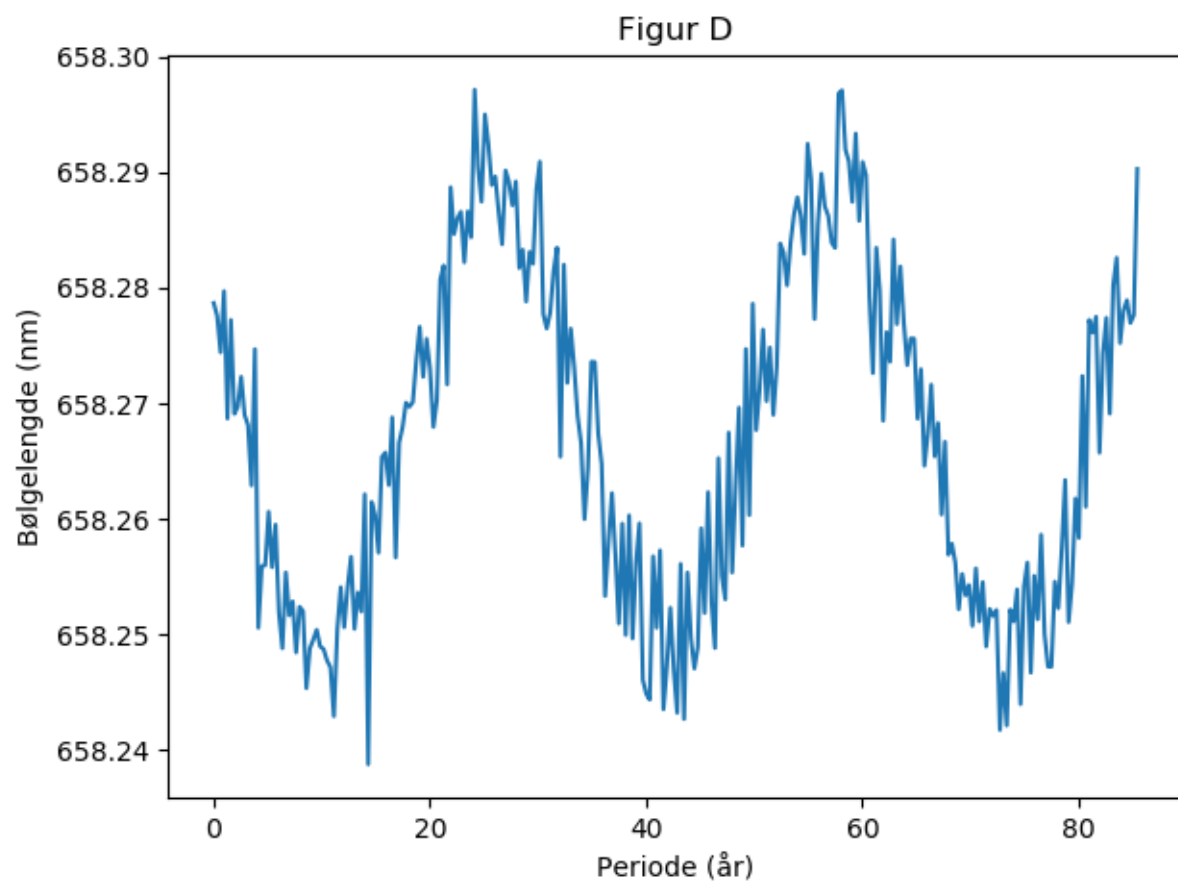
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_C.png

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



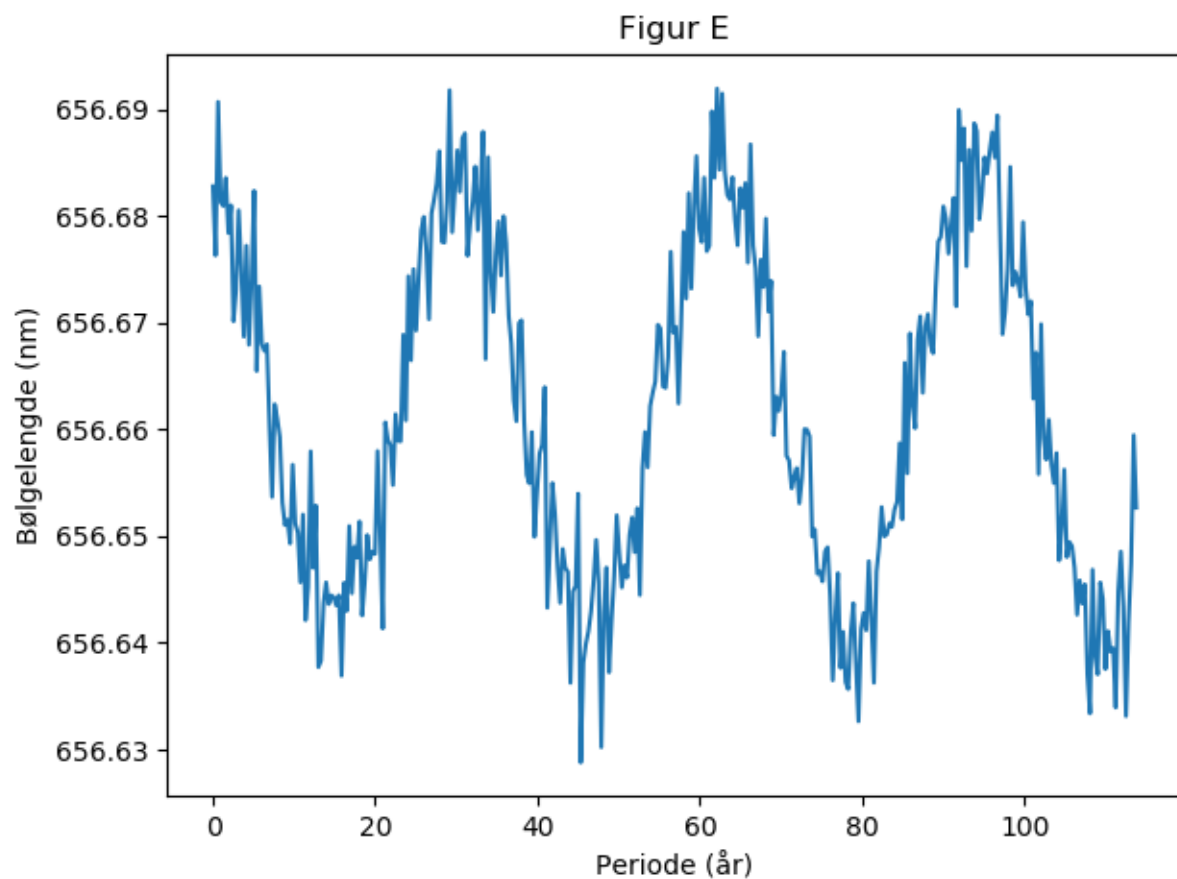
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_D.png

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 $m_V = 10.28$, tilsynelatende blå størrelseklasse $m_B = 12.21$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_V = 10.28$, tilsynelatende blå størrelseklasse $m_B = 13.21$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_V = 2.32$, tilsynelatende

blå størrelseklass $m_B = 5.25$

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_V = 2.32$, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 4.25$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten $e=0.19$ og store halvakse $a=4.51$ AU.

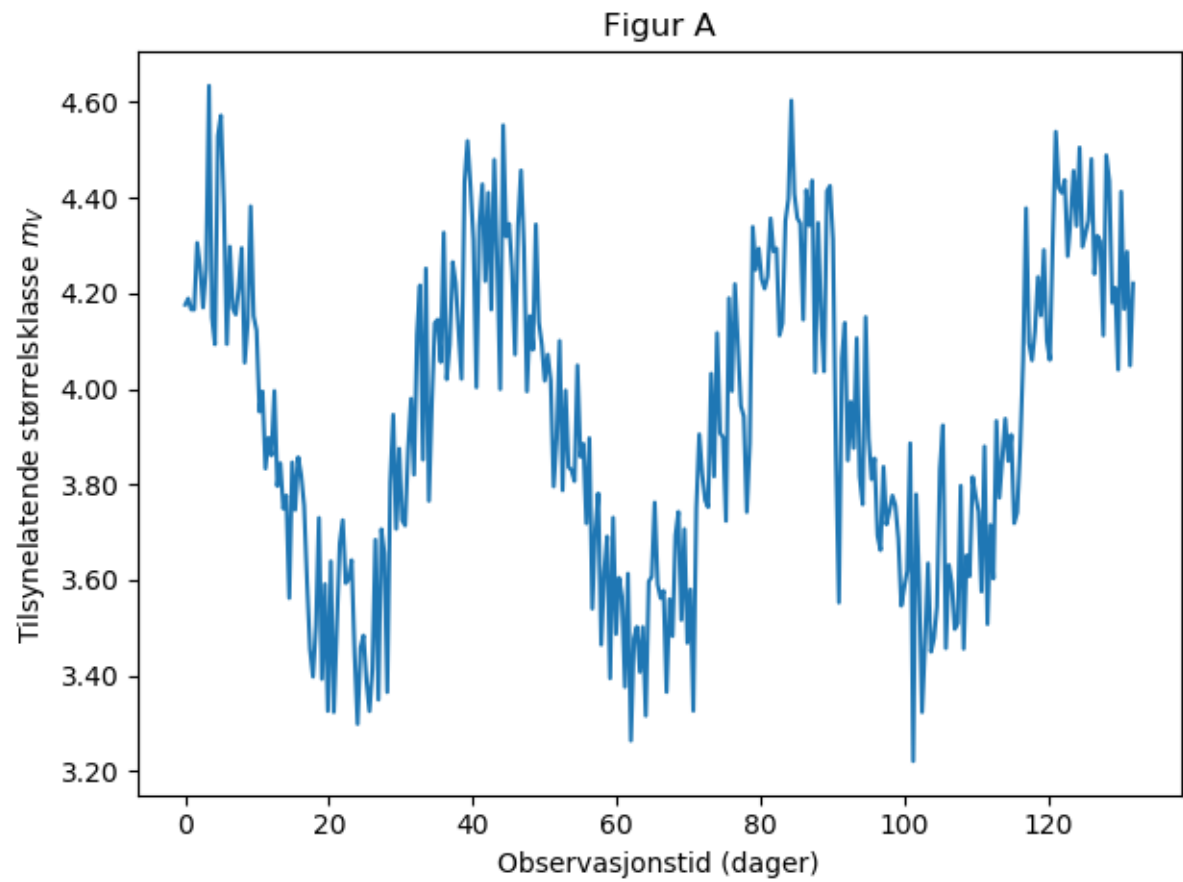
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten $e=0.19$ og store halvakse $a=92.21$ AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 633.28 nm finner du størst fluks

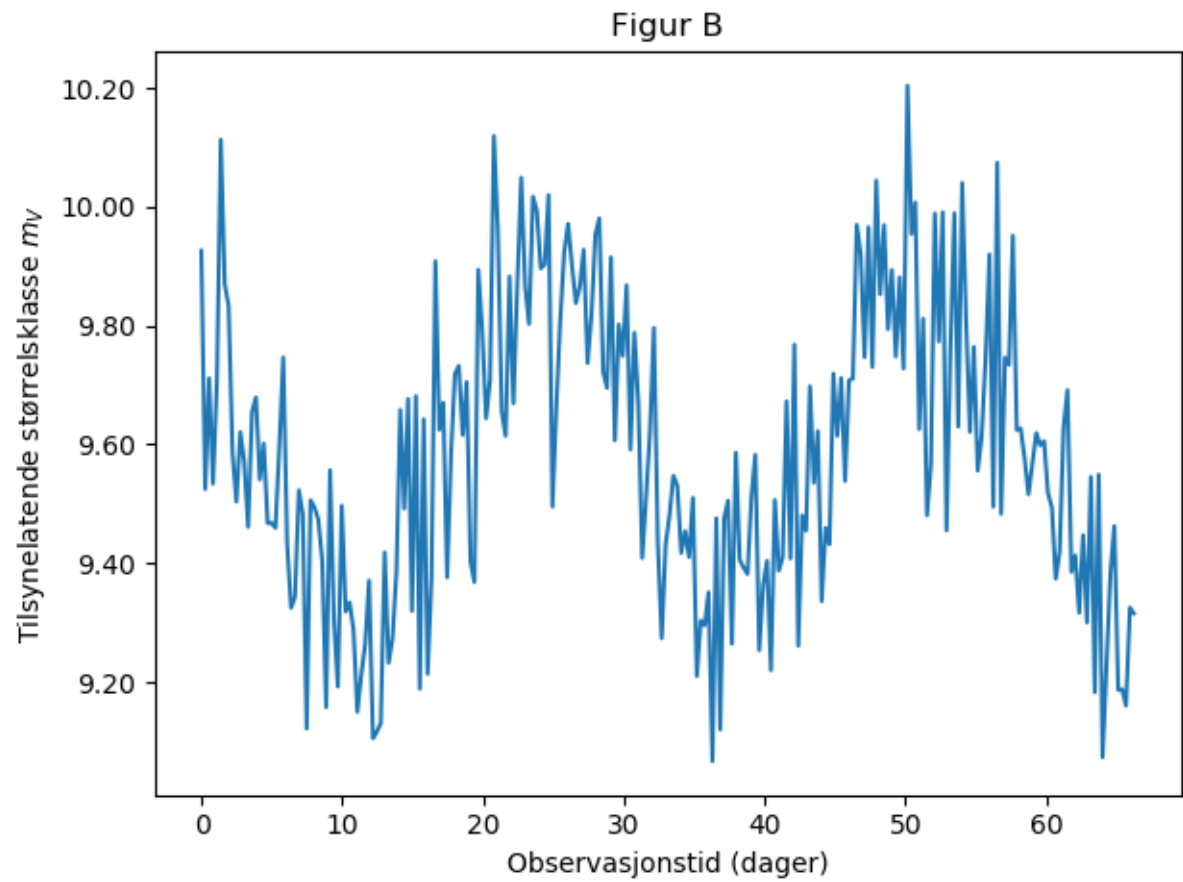
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_A.png

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



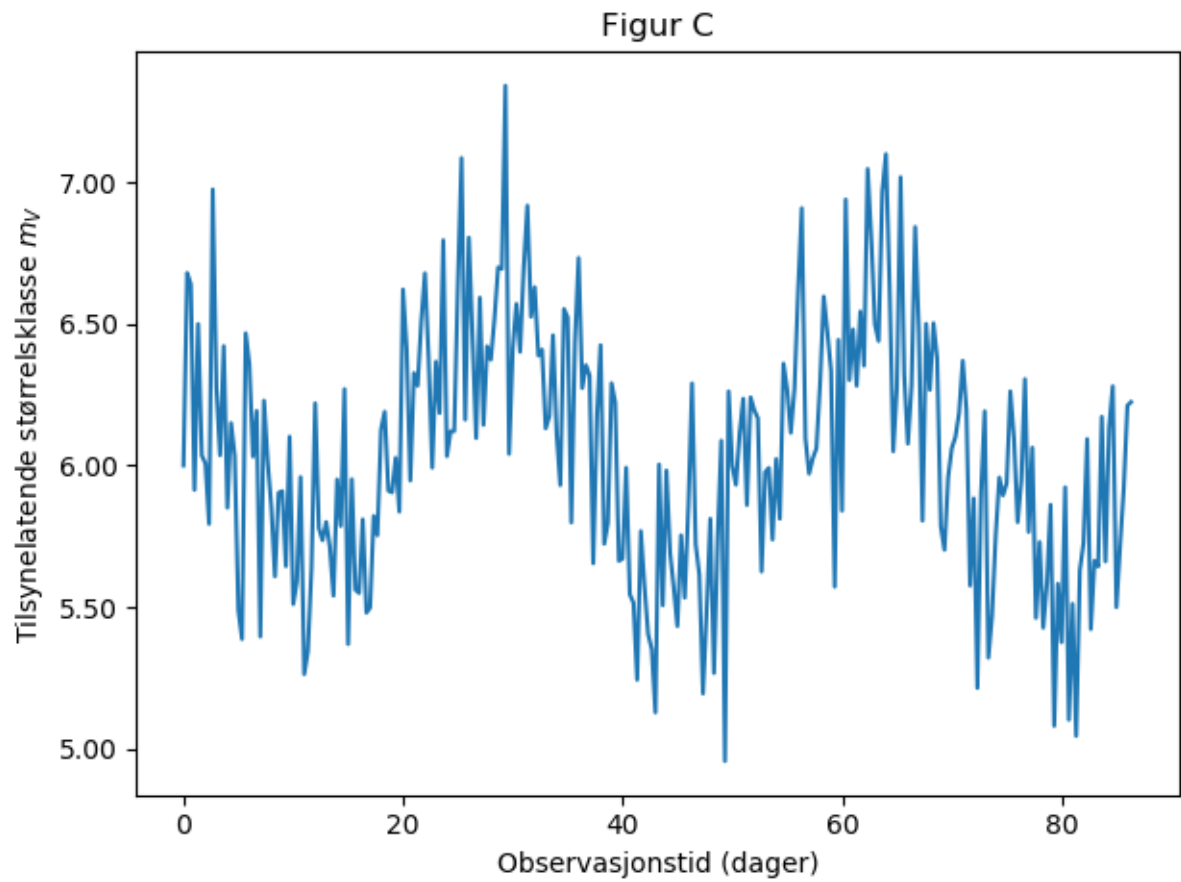
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_B.png

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



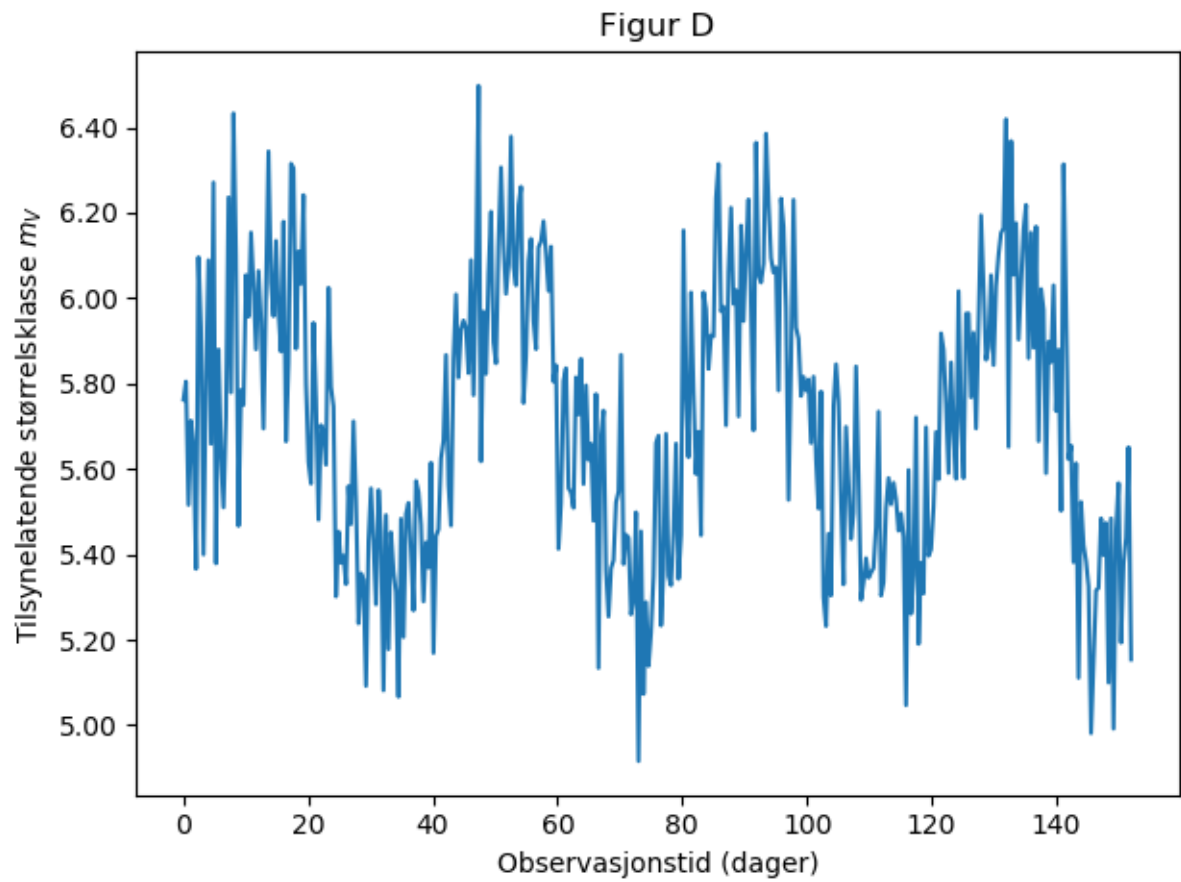
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_C.png

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



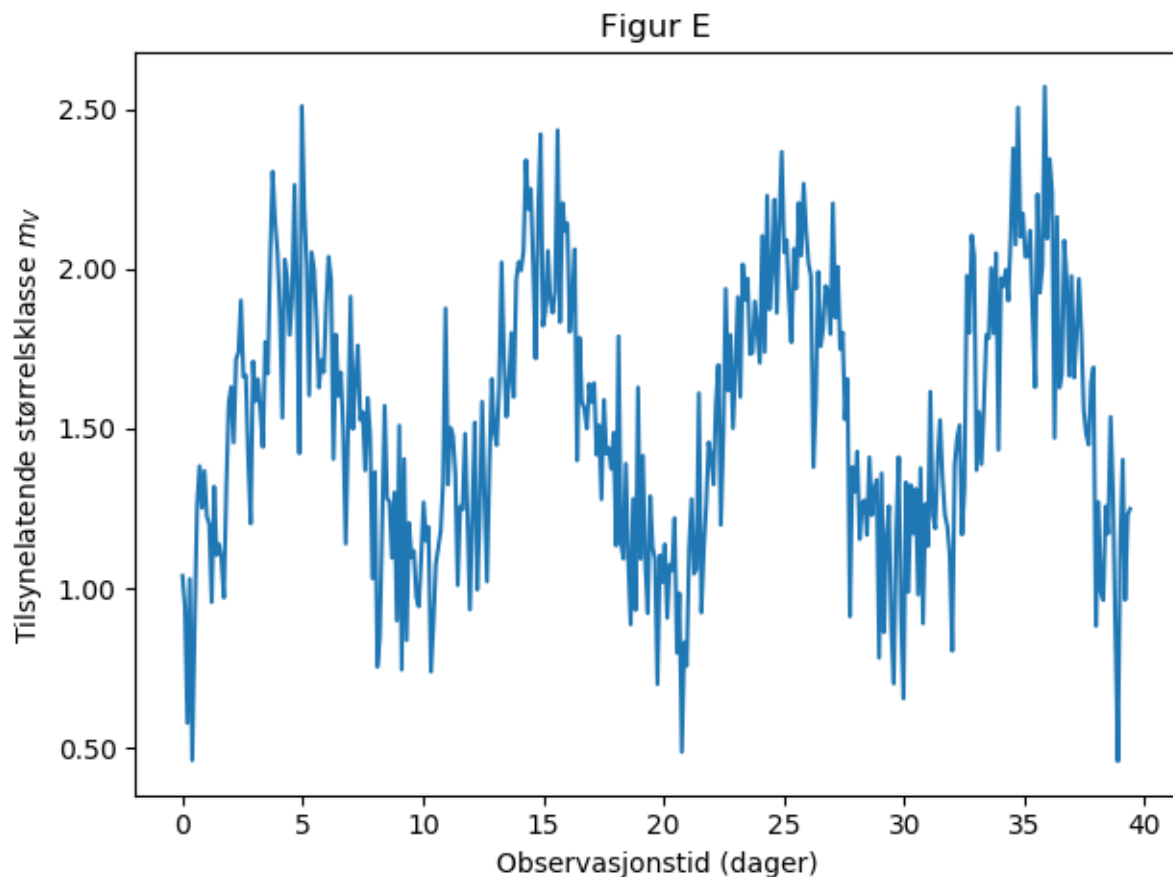
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_D.png

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



Filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

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



Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 27.10 solmasser, temperatur på 13.40 Kelvin og tetthet $1.43\text{e-}20$ kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 22.40 solmasser, temperatur på 71.80 Kelvin og tetthet $1.80\text{e-}21$ kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 7.40 solmasser, temperatur på 55.00 Kelvin og

tetthet 2.40×10^{-21} kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 11.20 solmasser, temperatur på 46.60 Kelvin og tetthet 2.10×10^{-23} kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 14.00 solmasser, temperatur på 22.80 Kelvin og tetthet 8.13×10^{-21} kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

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

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i sentrum

STJERNE C) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 8.16$

Stjerne B har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 3.92$

Stjerne C har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 4.06$

Stjerne D har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 1.30$

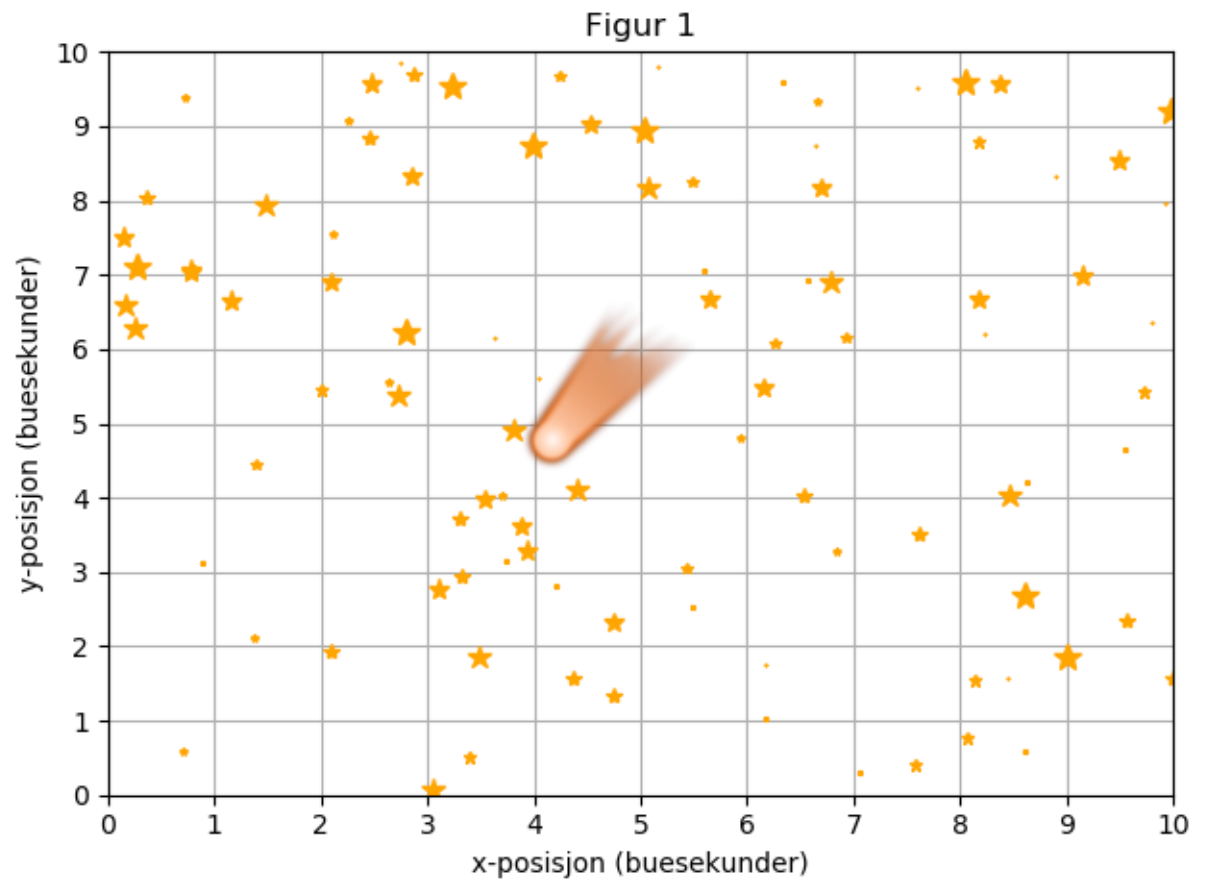
Stjerne E har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 9.72$

Filen 1P.txt

Partiklene har hastighetskomponent langs synsretningen som er Gaussisk fordelt med gjennomsnittsverdi på 100 m/s i retning mot deg

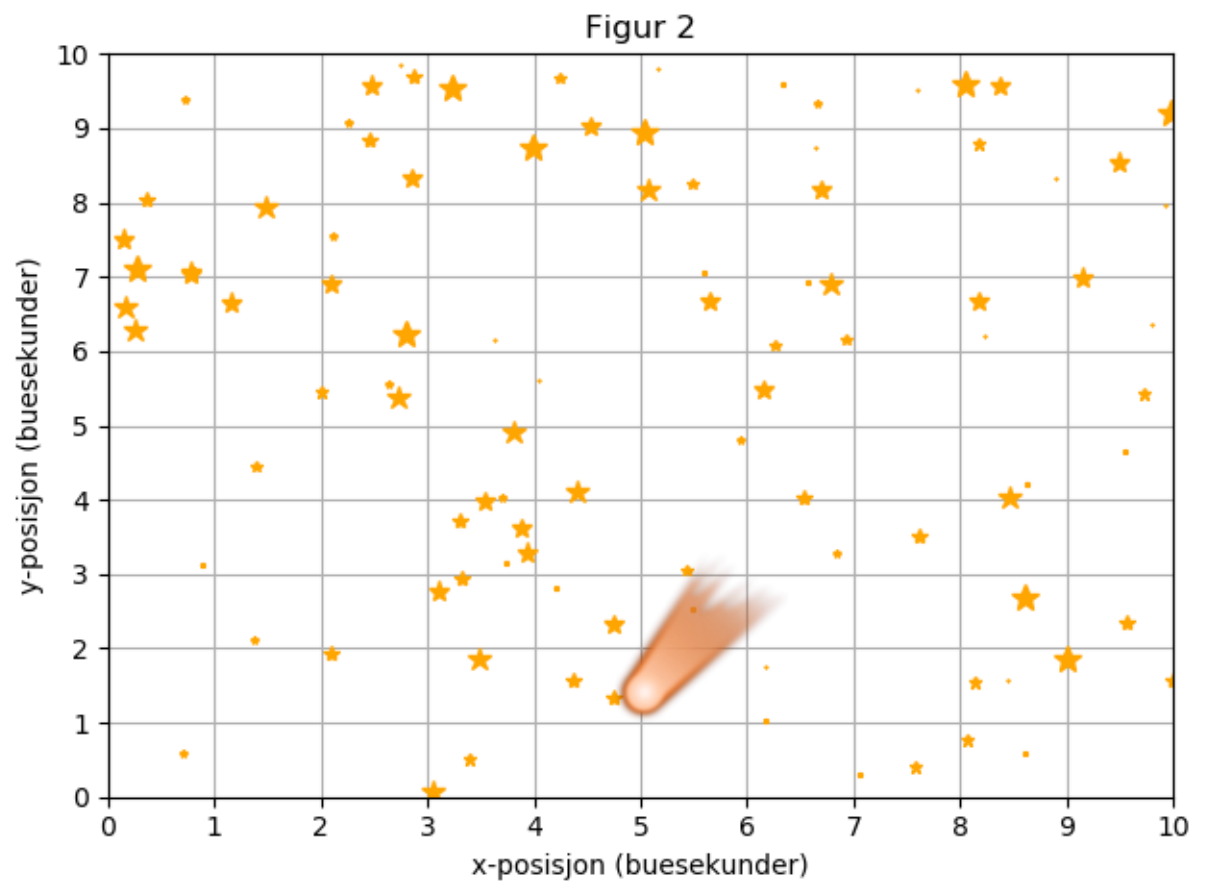
Filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png

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



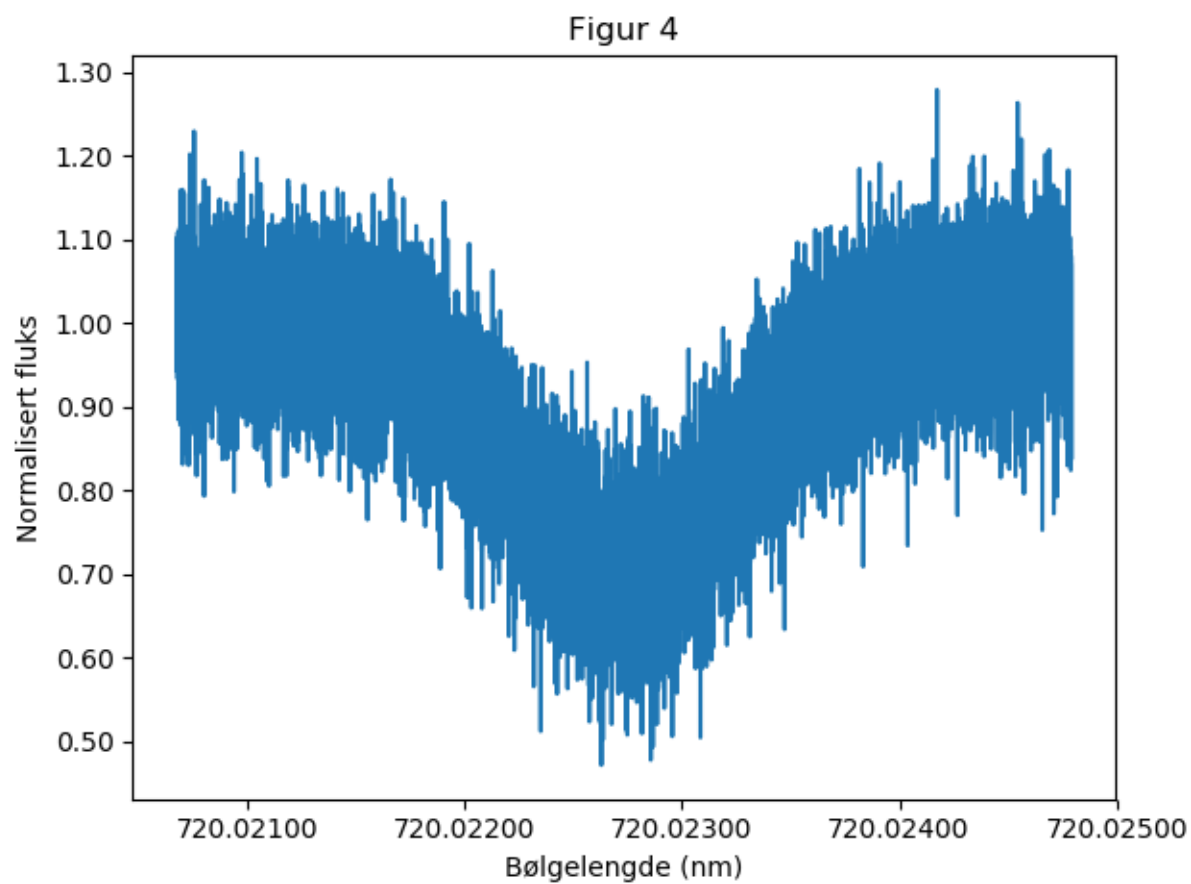
Filen 2A/Oppgave2A_Figur2.png

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



Filen 2B/Oppgave2B_Figur 4.png

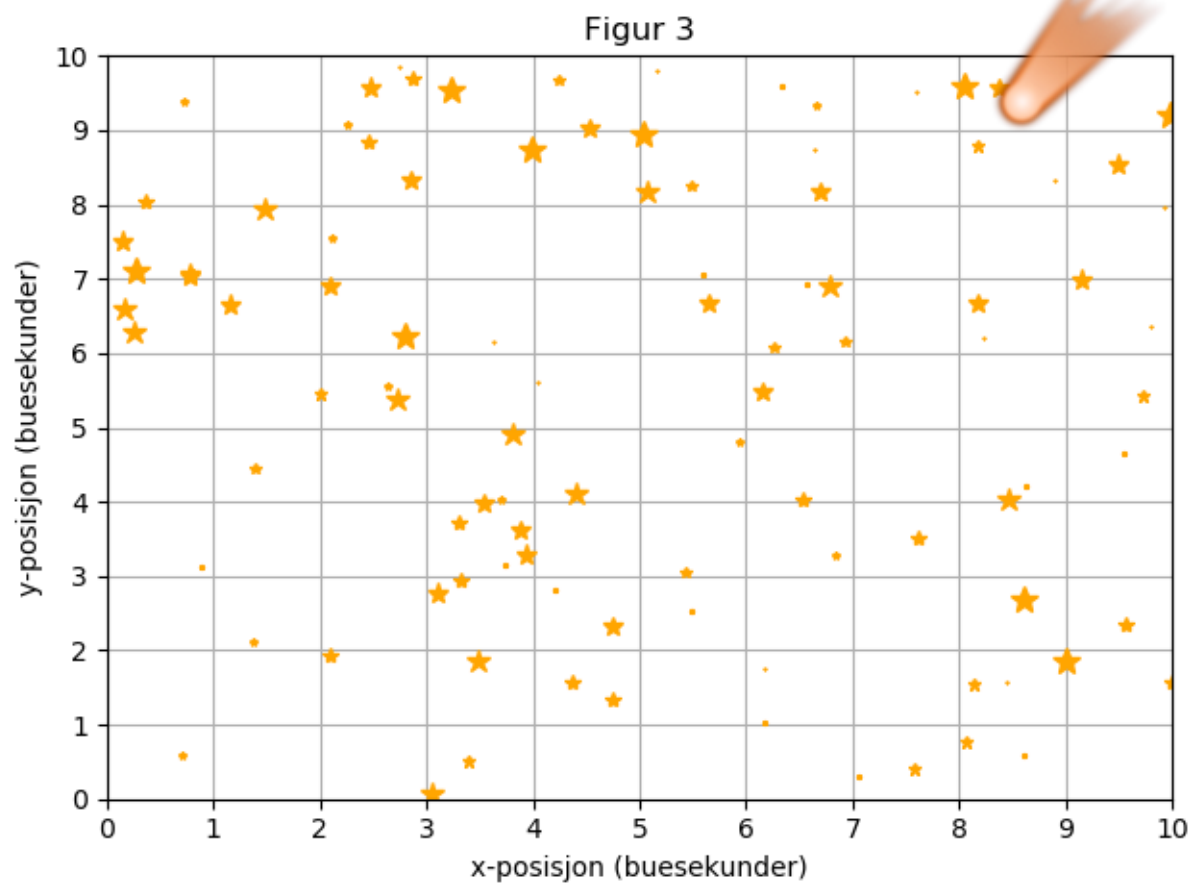
Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur 4.png



4.png

Filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

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



Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.9139999999999992361666 AU.

Tangensiell hastighet er 33464.300845411518821493 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er $r_1=2.720$ AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er $r_2=6.470$ AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er $m_1=16.586$.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9368 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00034 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er $D=1100.0$ km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9954 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 741.90 nm.

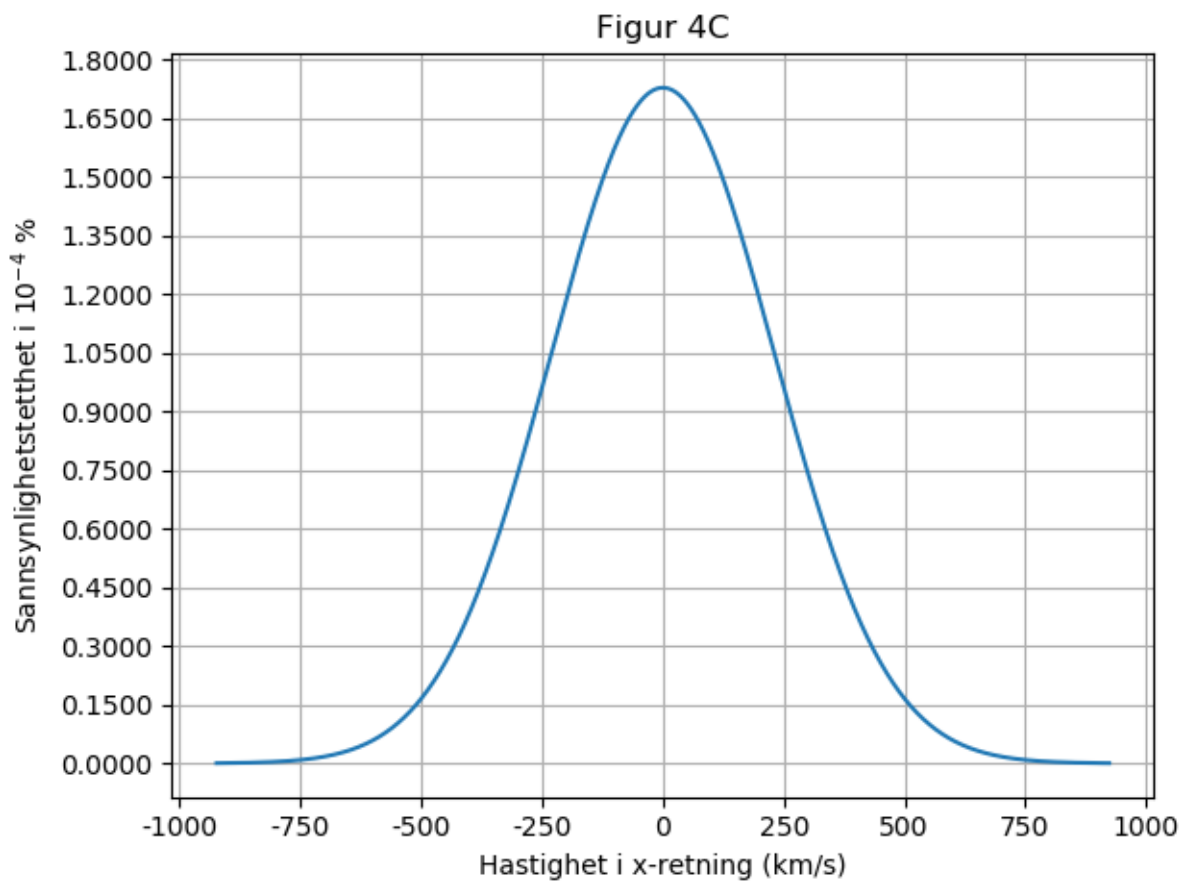
Filen 4A.txt

Stjernas masse er 4.90 solmasser.

Stjernas radius er 0.74 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: 26.64 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 3.08 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er $r = 9.31$ km.

r-koordinaten til det innerste romskipet er $r = 17.18$ km.