

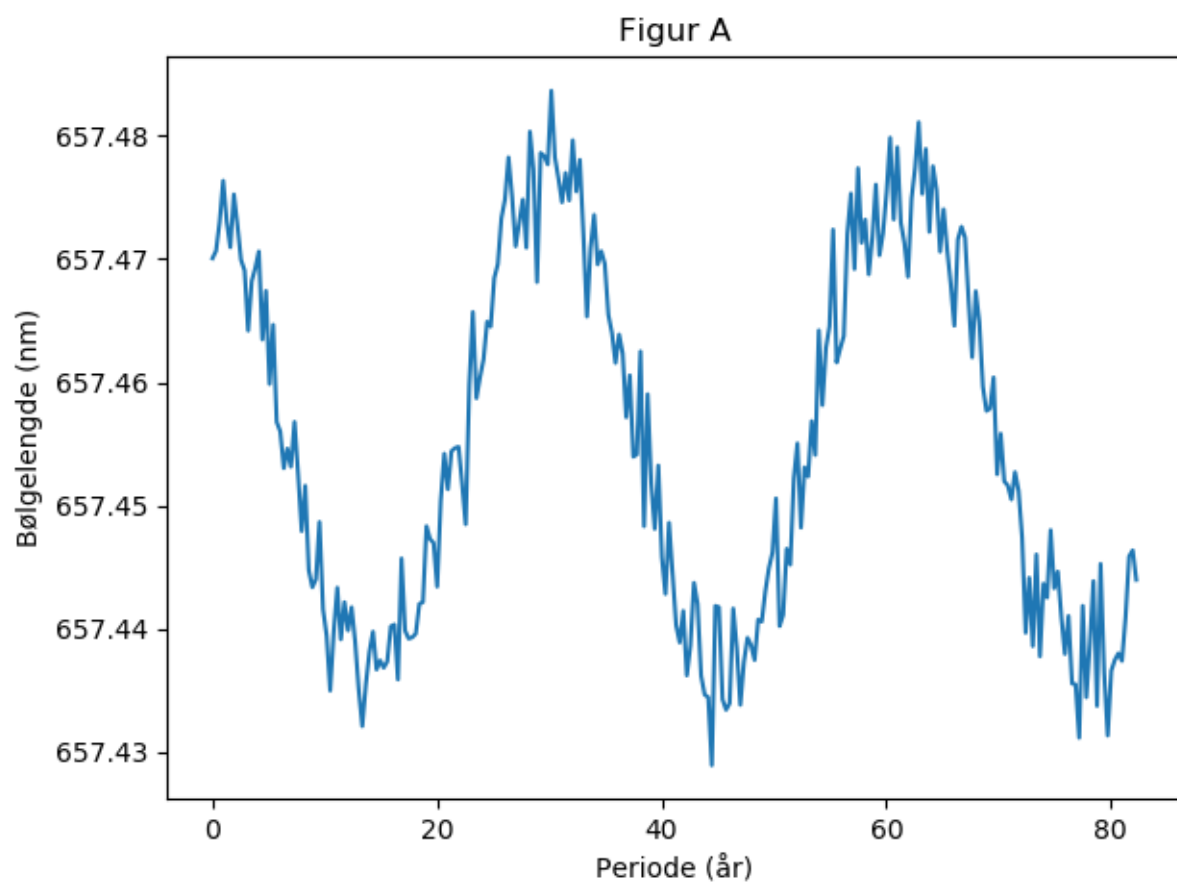
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 206.5 millioner år

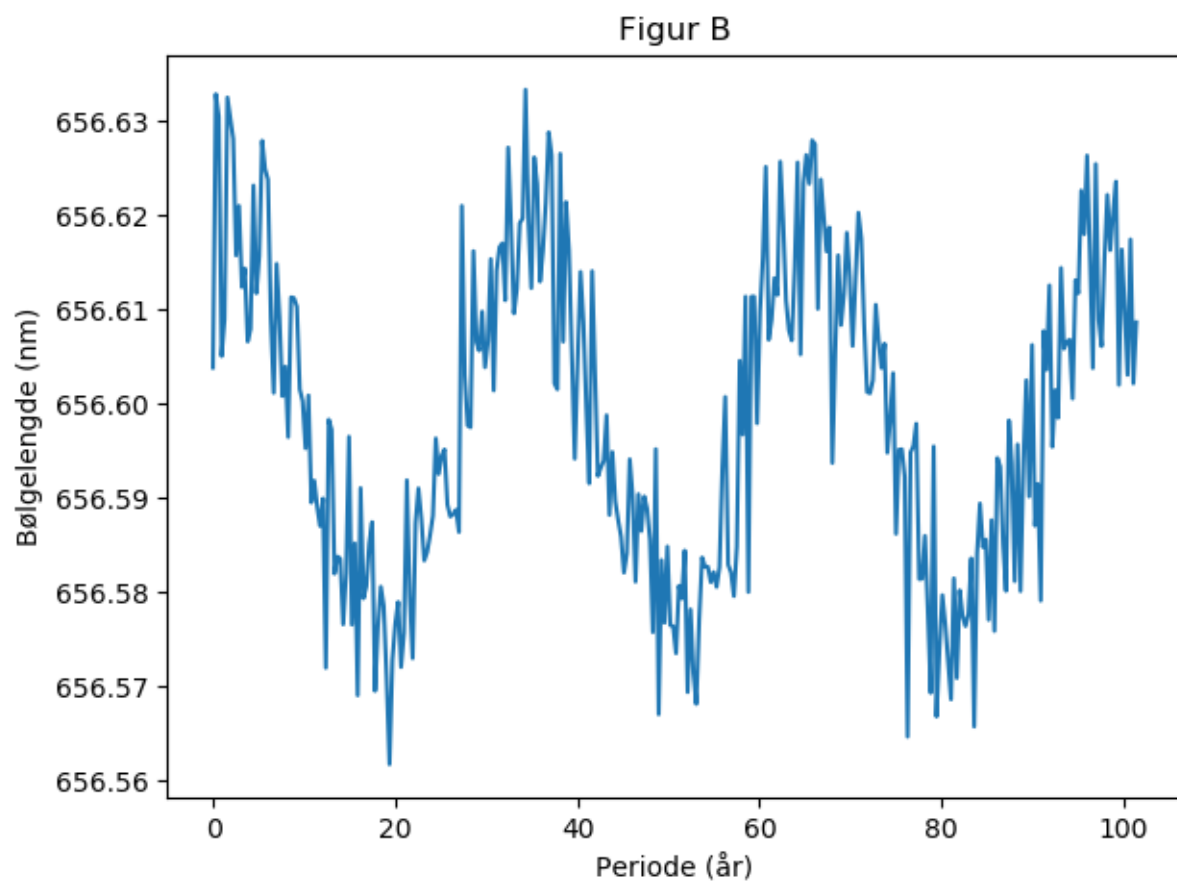
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



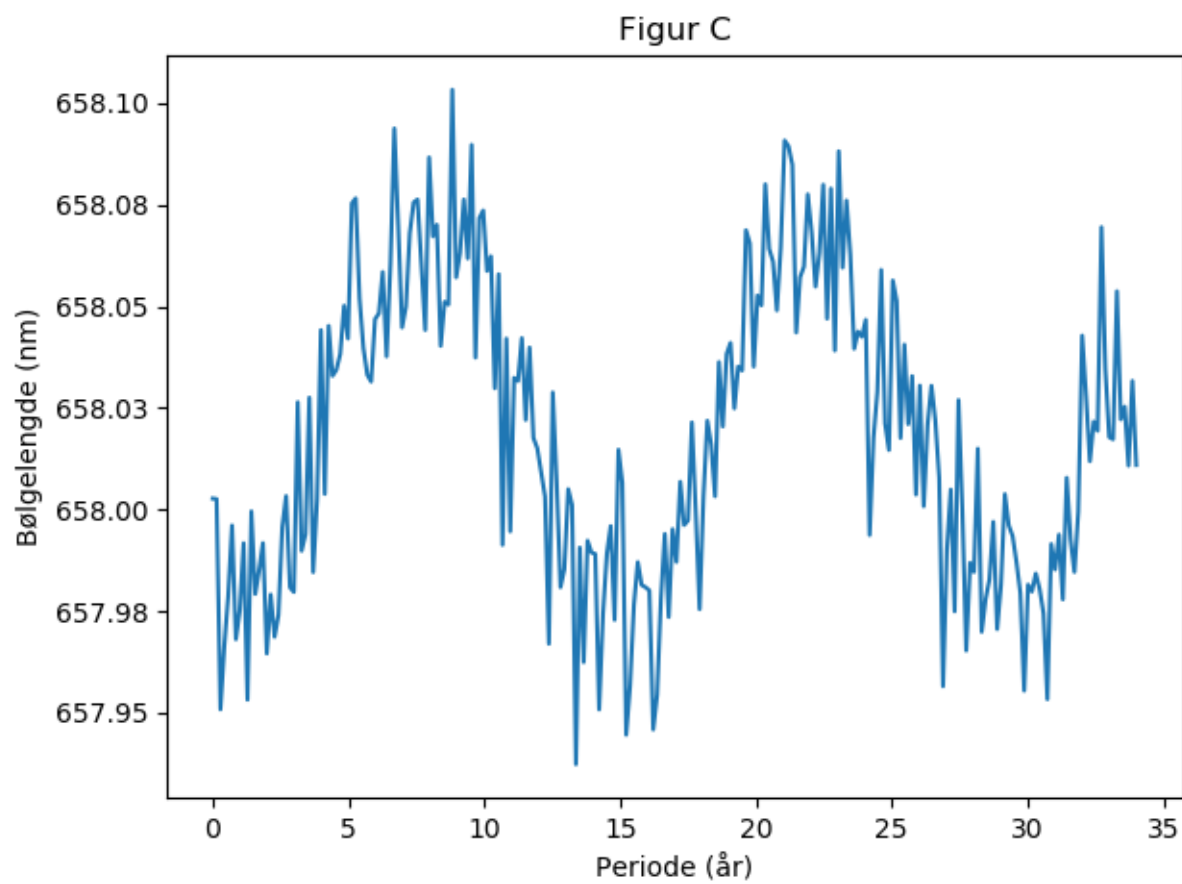
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_B.png

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



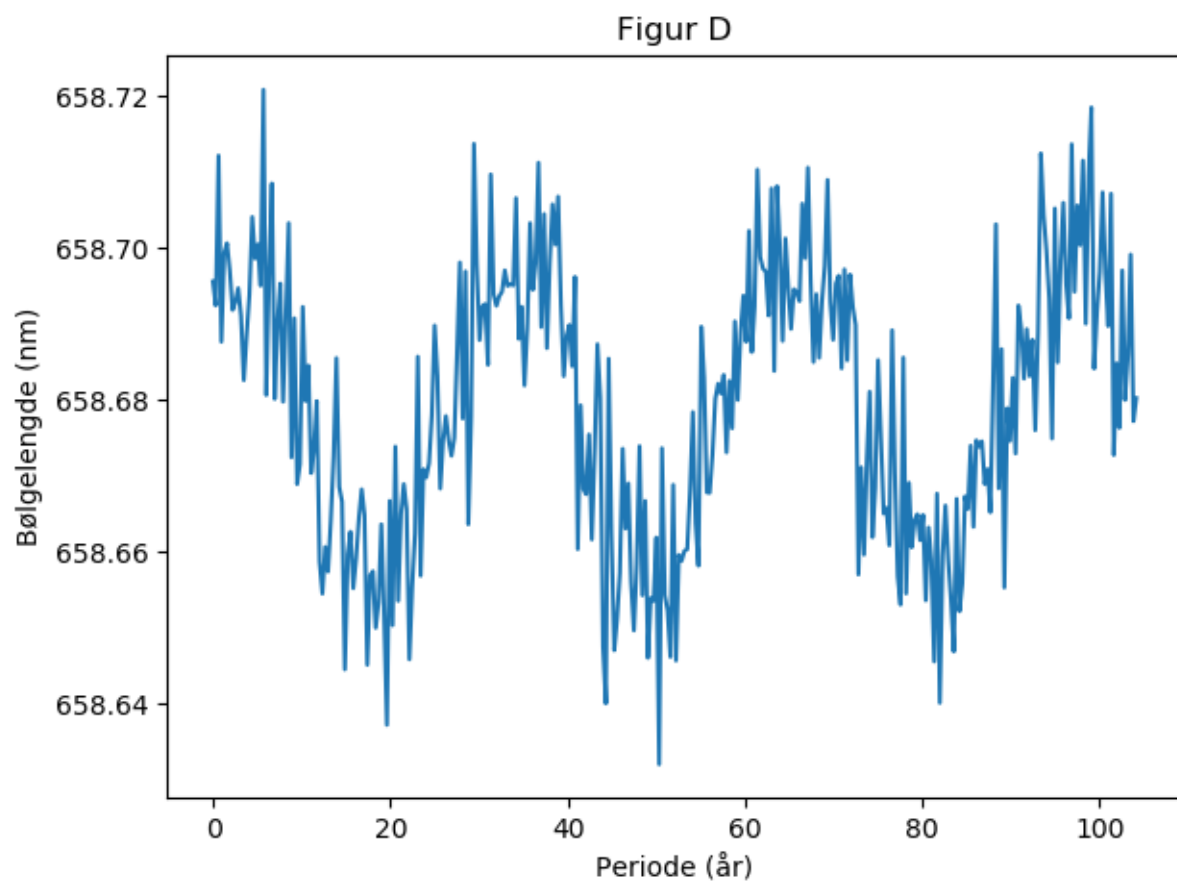
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_C.png

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



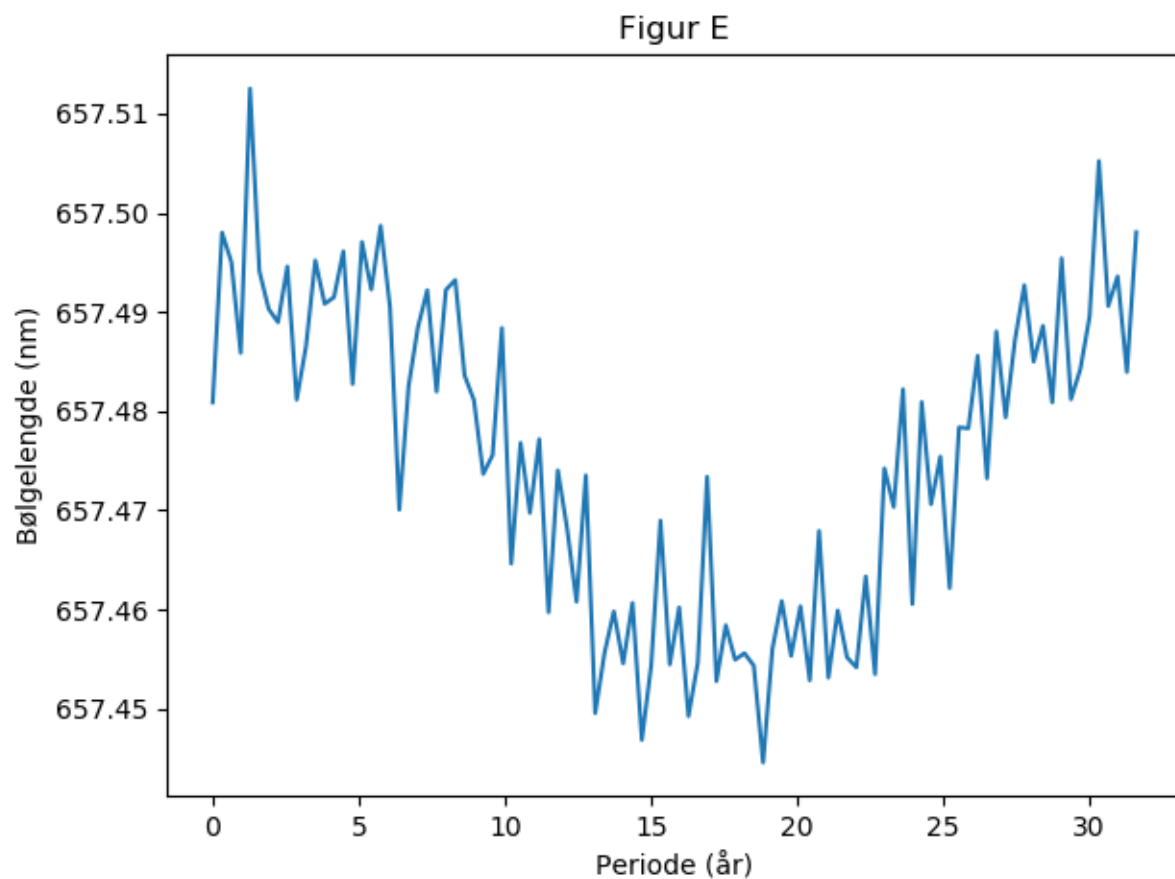
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_D.png

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 $m_V = 9.48$, tilsynelatende blå størrelseklasse $m_B = 11.47$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_V = 4.48$, tilsynelatende blå størrelseklasse $m_B = 6.47$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_V = 4.48$, tilsynelatende

blå størrelseklass $m_B = 7.47$

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_V = 9.48$, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 12.47$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten $e=0.33$ og store halvakse $a=89.79$ AU.

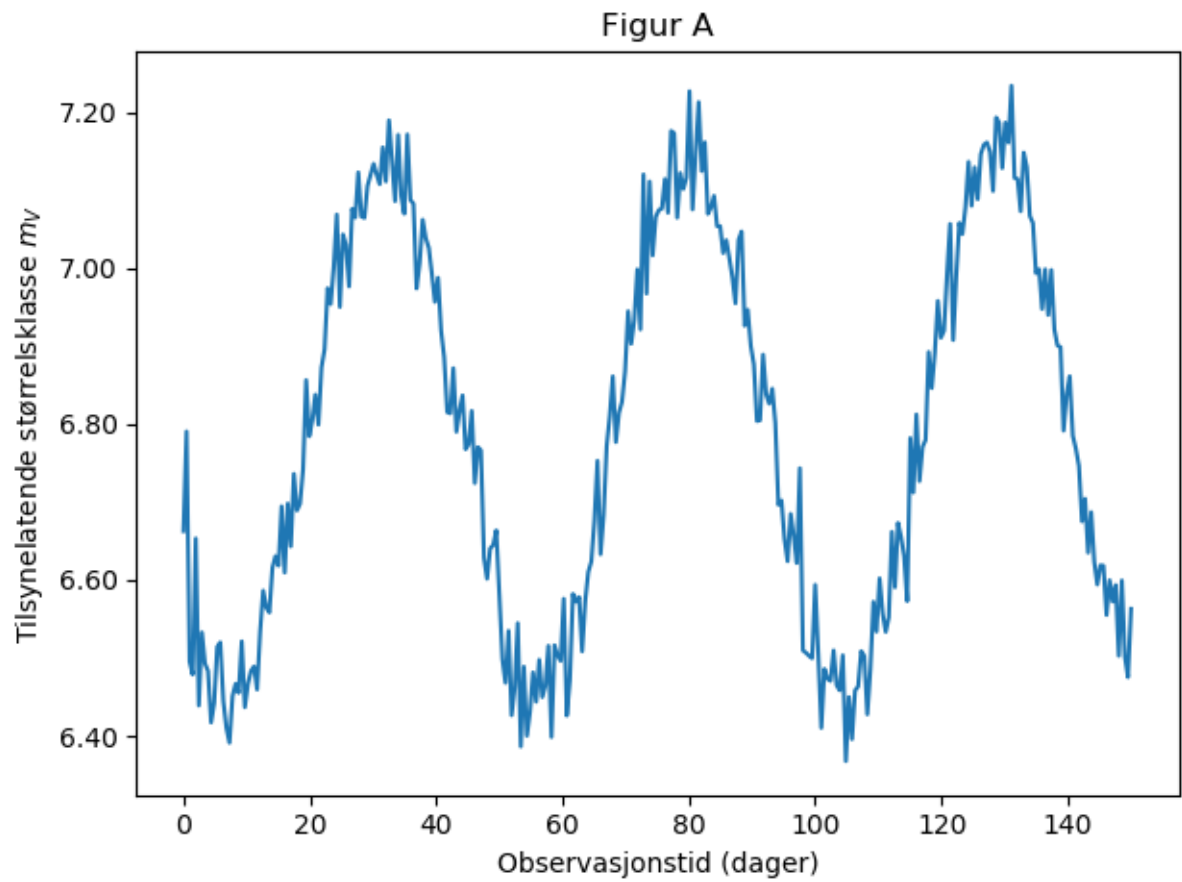
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten $e=0.33$ og store halvakse $a=60.14$ AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 733.44 nm finner du størst fluks

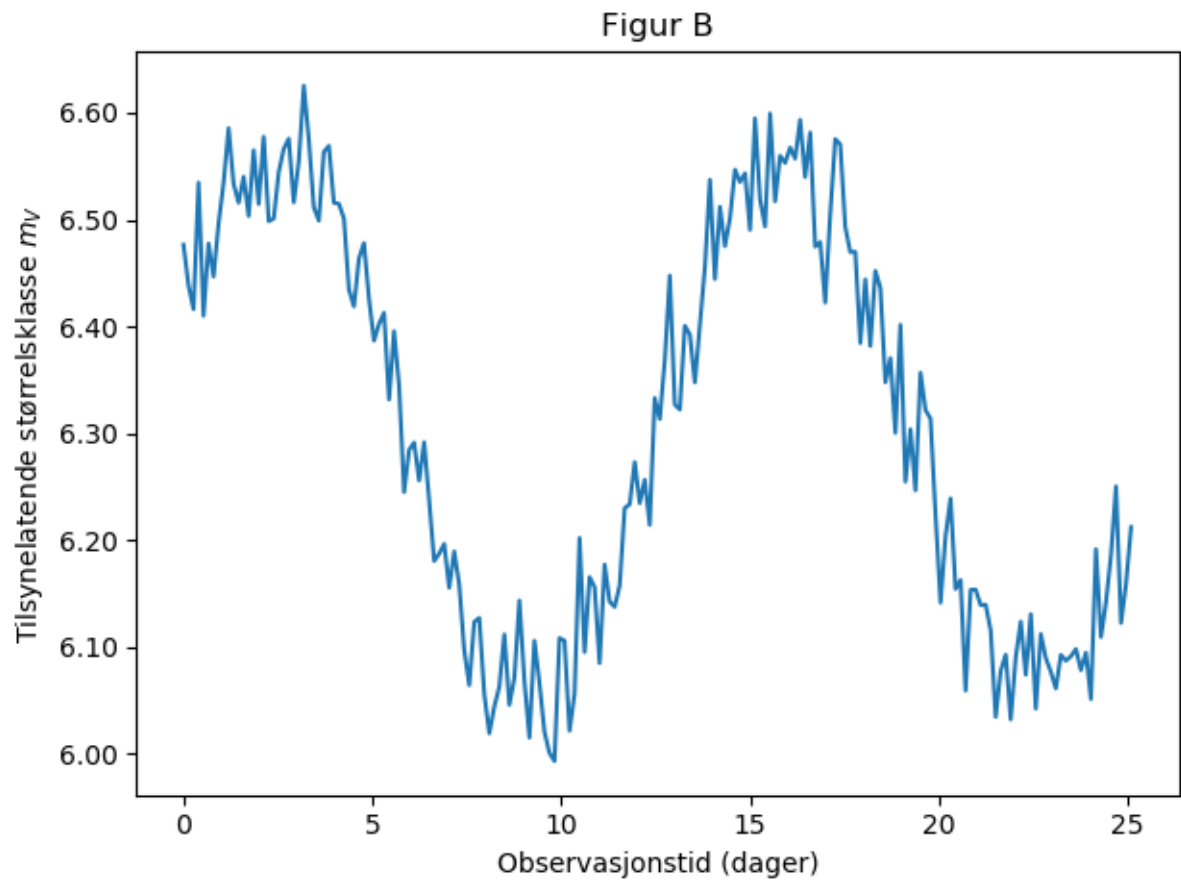
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_A.png

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



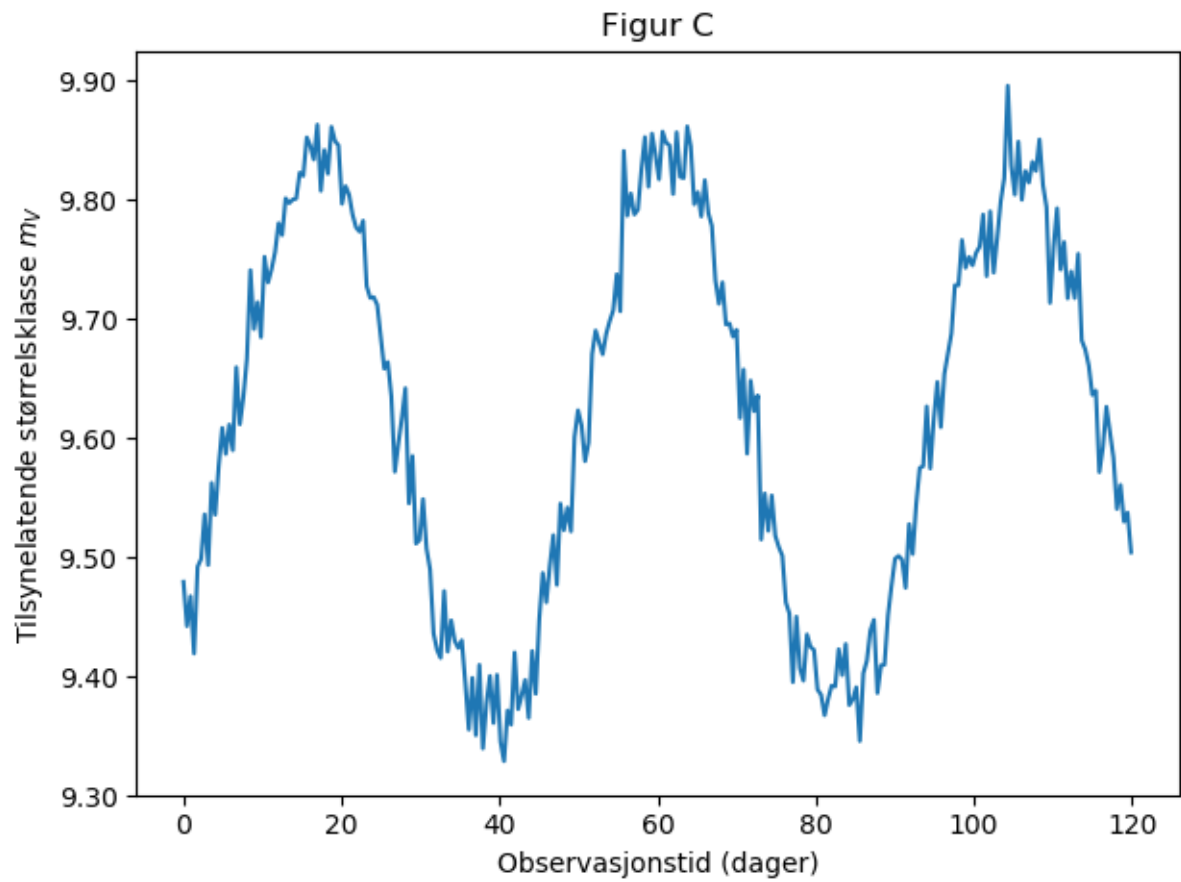
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_B.png

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



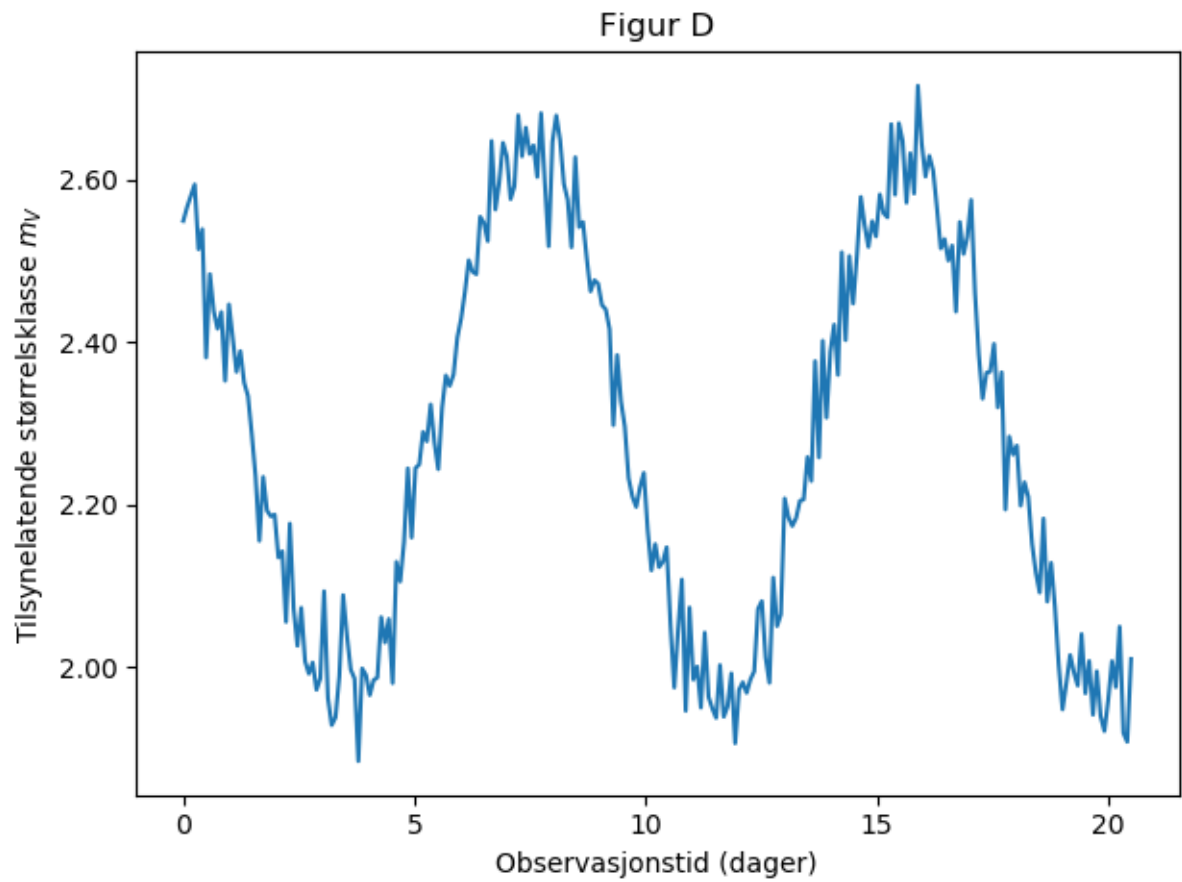
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_C.png

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



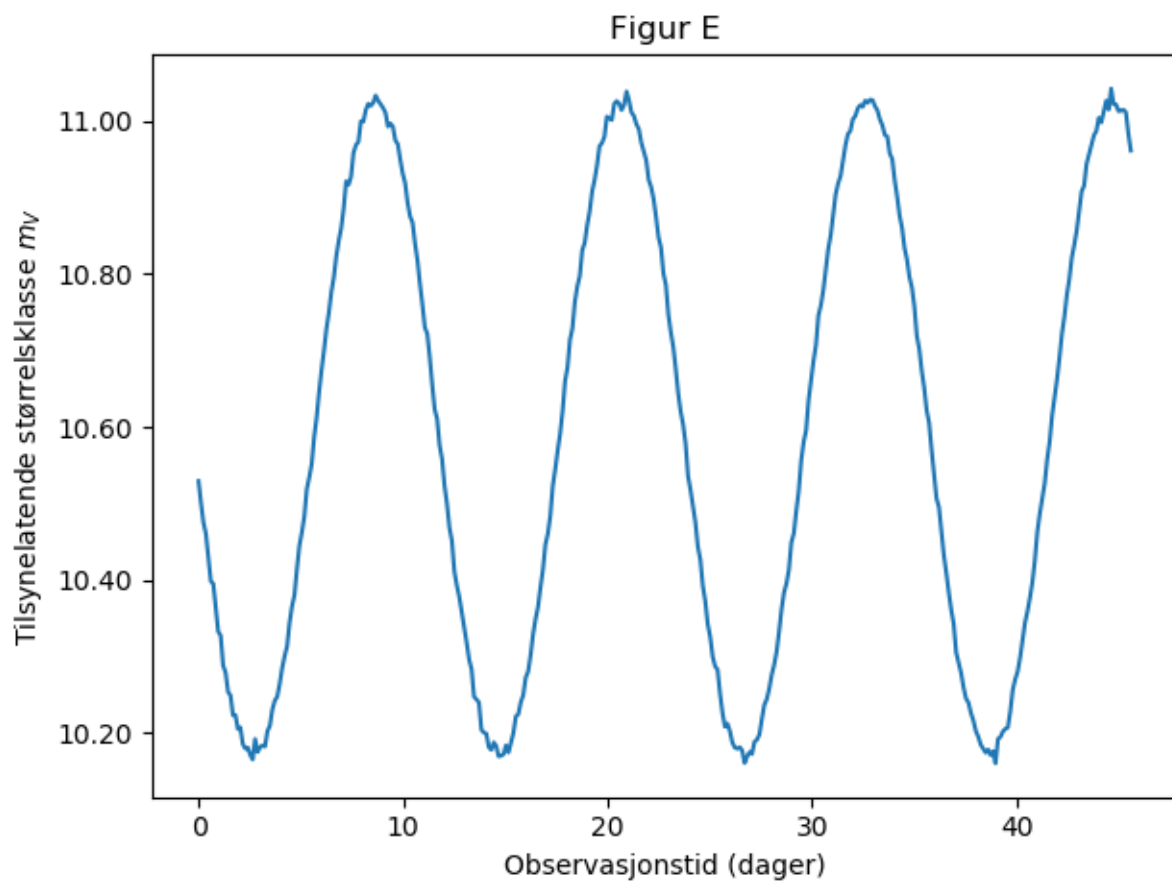
Filen 1G/Oppgave1G_Figur_D.png

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 13.60 solmasser, temperatur på 54.30 Kelvin og tetthet 1.15×10^{-21} kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 20.60 solmasser, temperatur på 35.40 Kelvin og tetthet 2.22×10^{-21} kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 13.60 solmasser, temperatur på 10.60 Kelvin og

tetthet 1.62×10^{-20} kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 15.80 solmasser, temperatur på 52.20 Kelvin og tetthet 2.22×10^{-21} kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 16.20 solmasser, temperatur på 86.50 Kelvin og tetthet 4.63×10^{-21} kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra fusjon av magnesium i sentrum

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

STJERNE C) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

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

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 3.28$

Stjerne B har spektralklasse G6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 8.16$

Stjerne C har spektralklasse G6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse $m_V = 6.39$

Stjerne D har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V

$$= 1.69$$

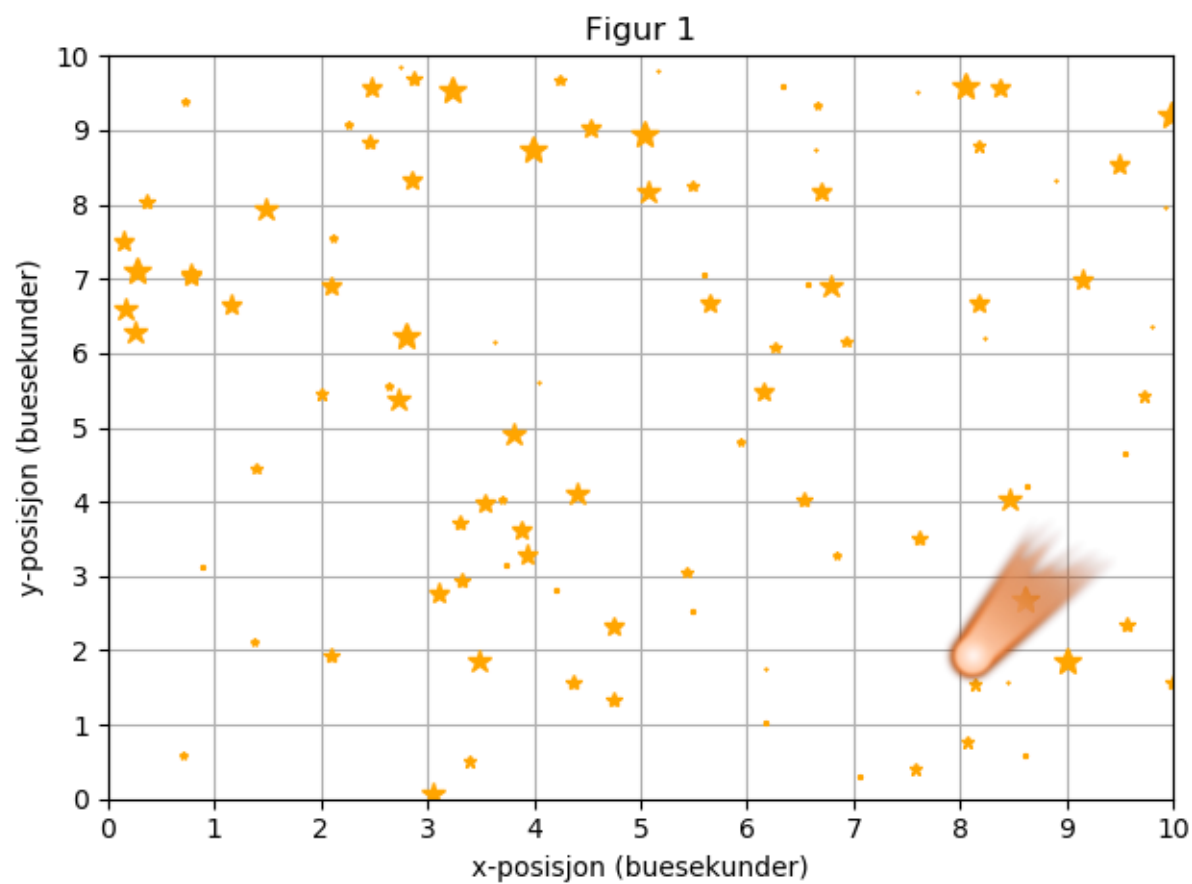
Stjerne E har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V
 $= 8.02$

Filen 1P.txt

Alle gasspartiklene har fart 100 m/s i tilfeldige (uniformt fordelte) retninger.

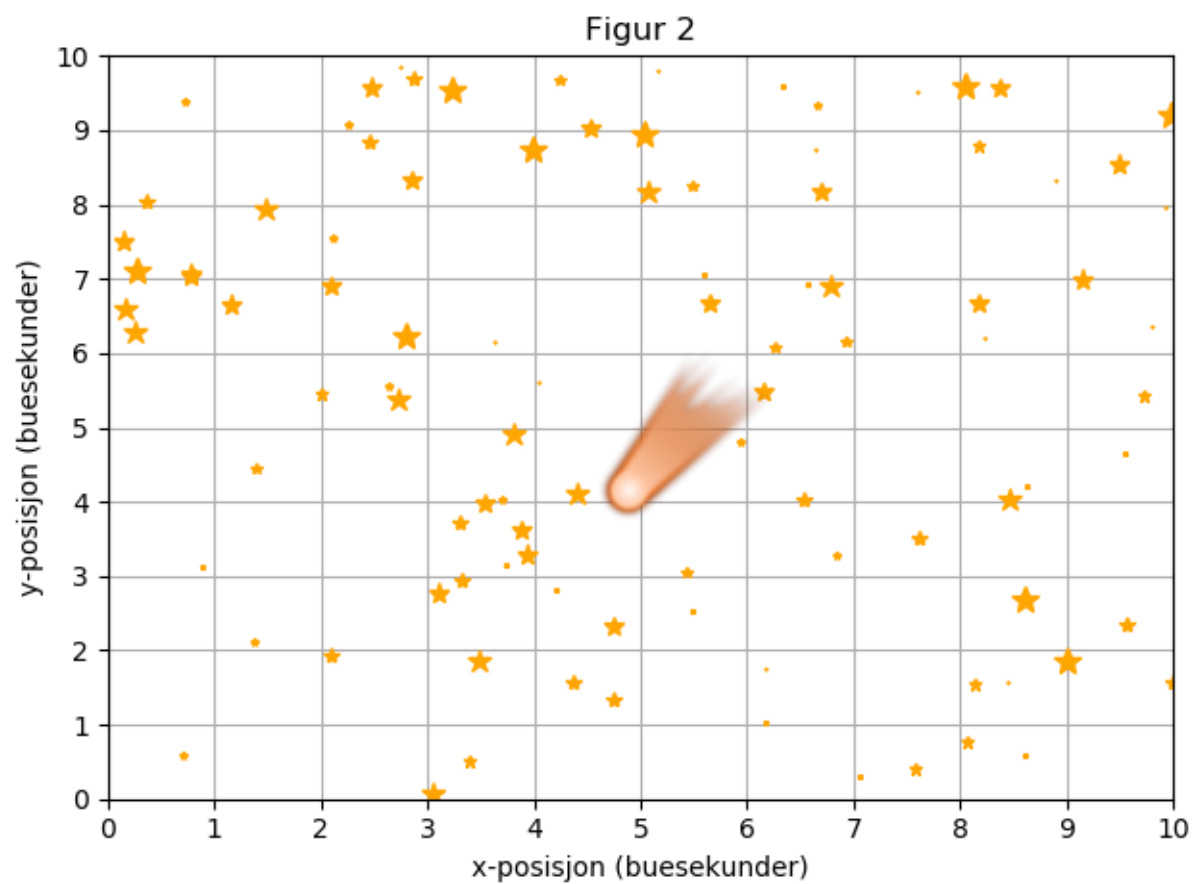
Filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png

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



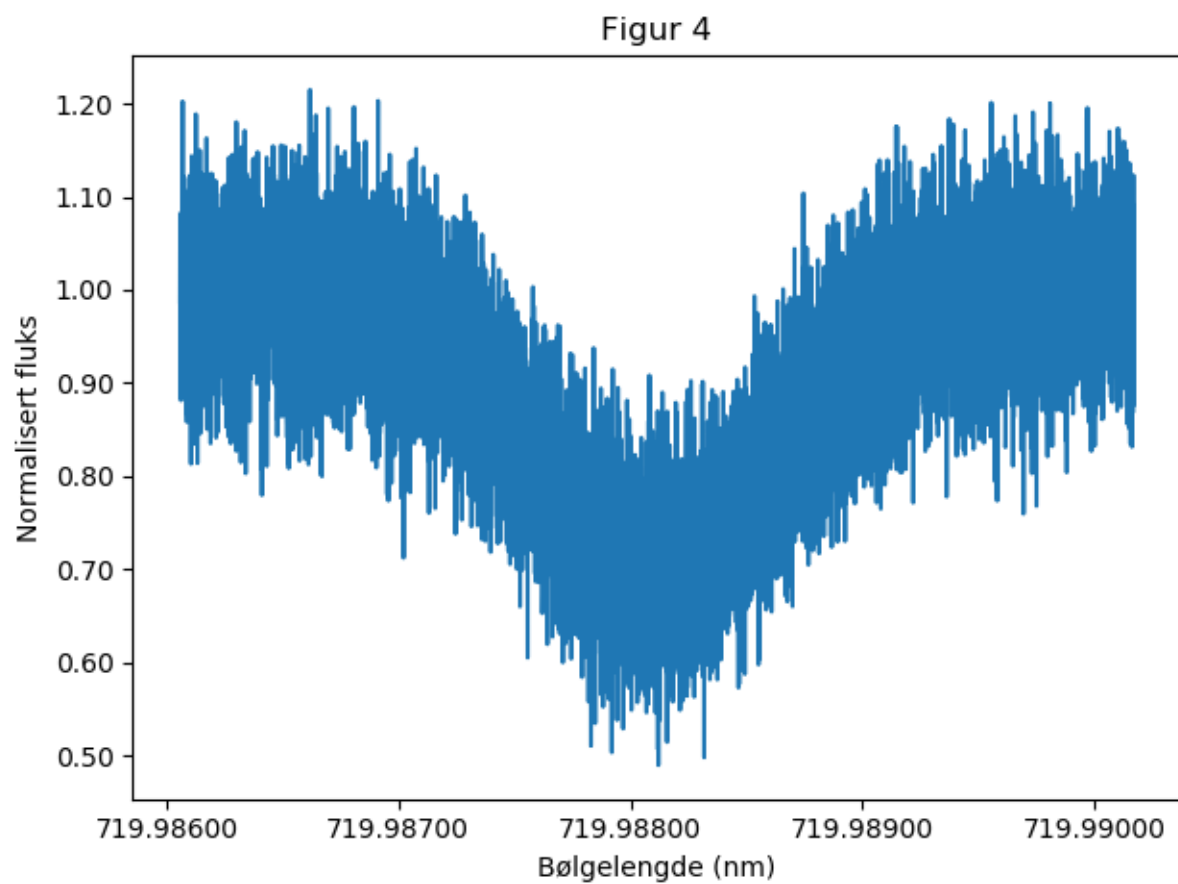
Filen 2A/Oppgave2A_Figur2.png

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



Filen 2B/Oppgave2B_Figur 4.png

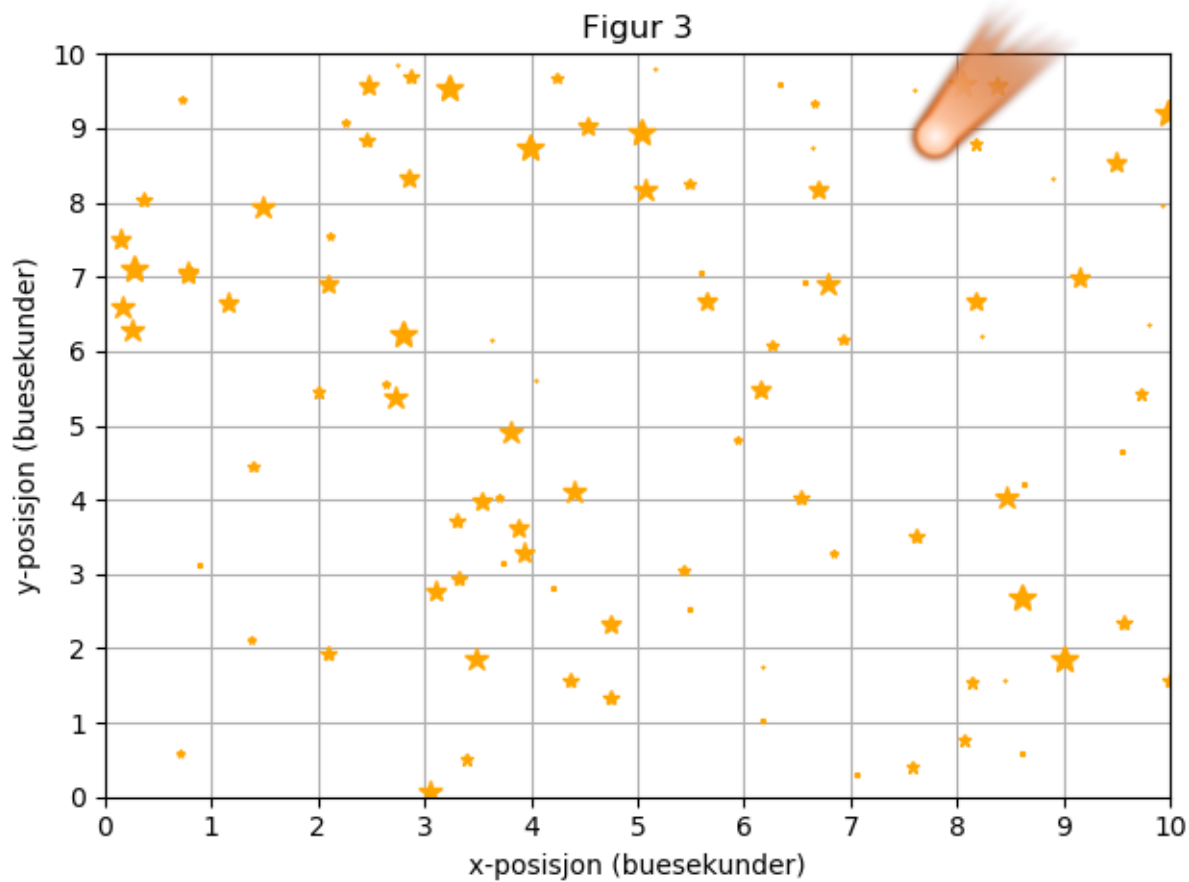
Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur 4.png



4.png

Filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

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



Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.5989999999999997690736 AU.

Tangensiell hastighet er 45795.773693070317676757 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er $r_1=3.750$ AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er $r_2=6.645$ AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er $m_1=19.052$.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9676 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00059 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er $D=720.0$ km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9962 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 729.60 nm.

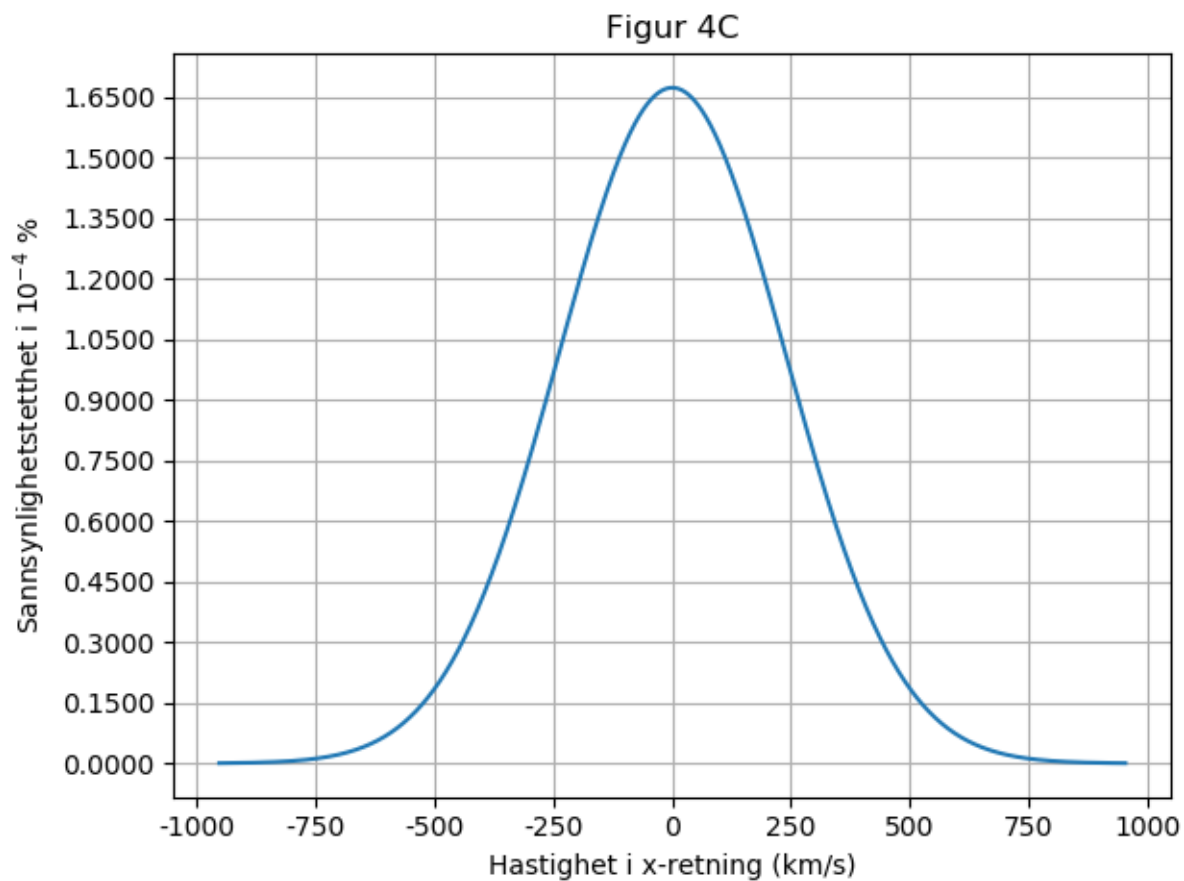
Filen 4A.txt

Stjernas masse er 2.31 solmasser.

Stjernas radius er 0.53 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: 25.29 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.62 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er $r = 14.00$ km.

r-koordinaten til det innerste romskipet er $r = 23.23$ km.