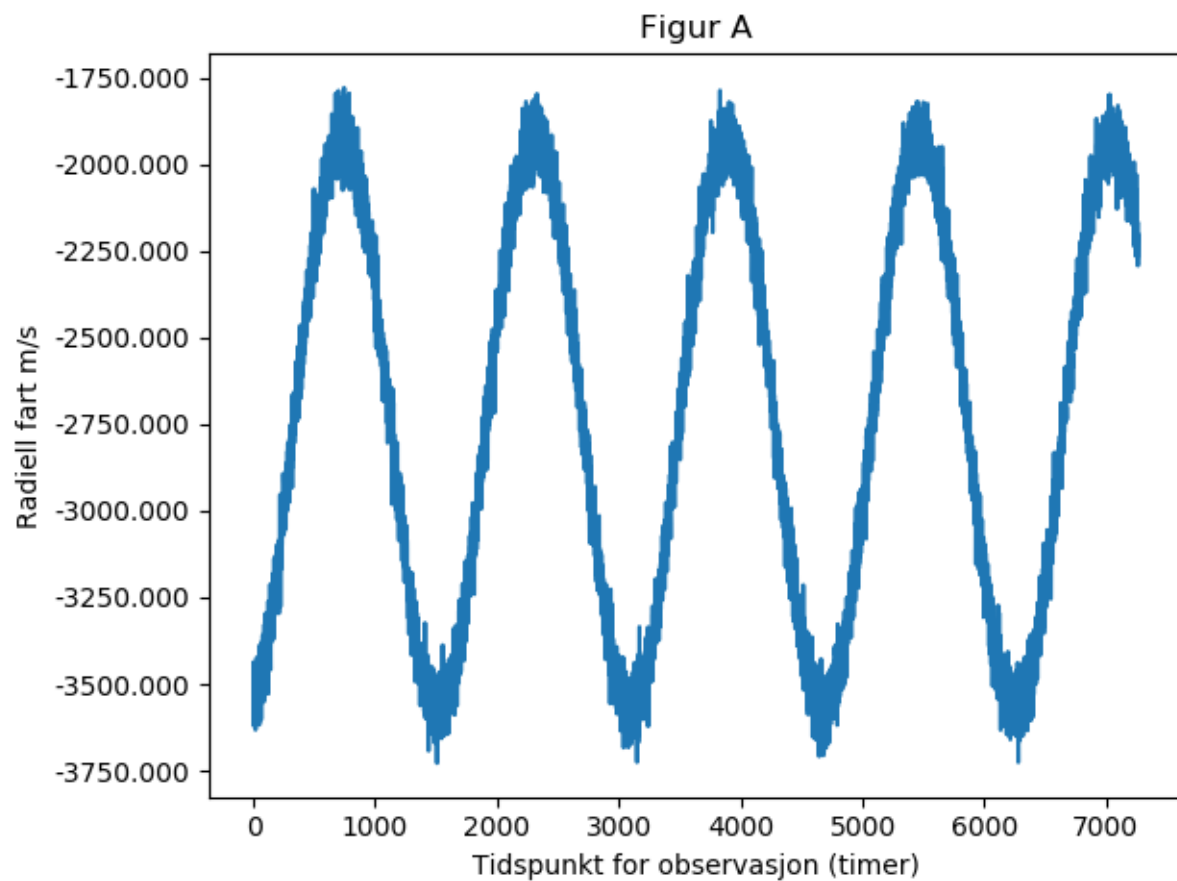


Samlefil for alle data til prøveeksamen

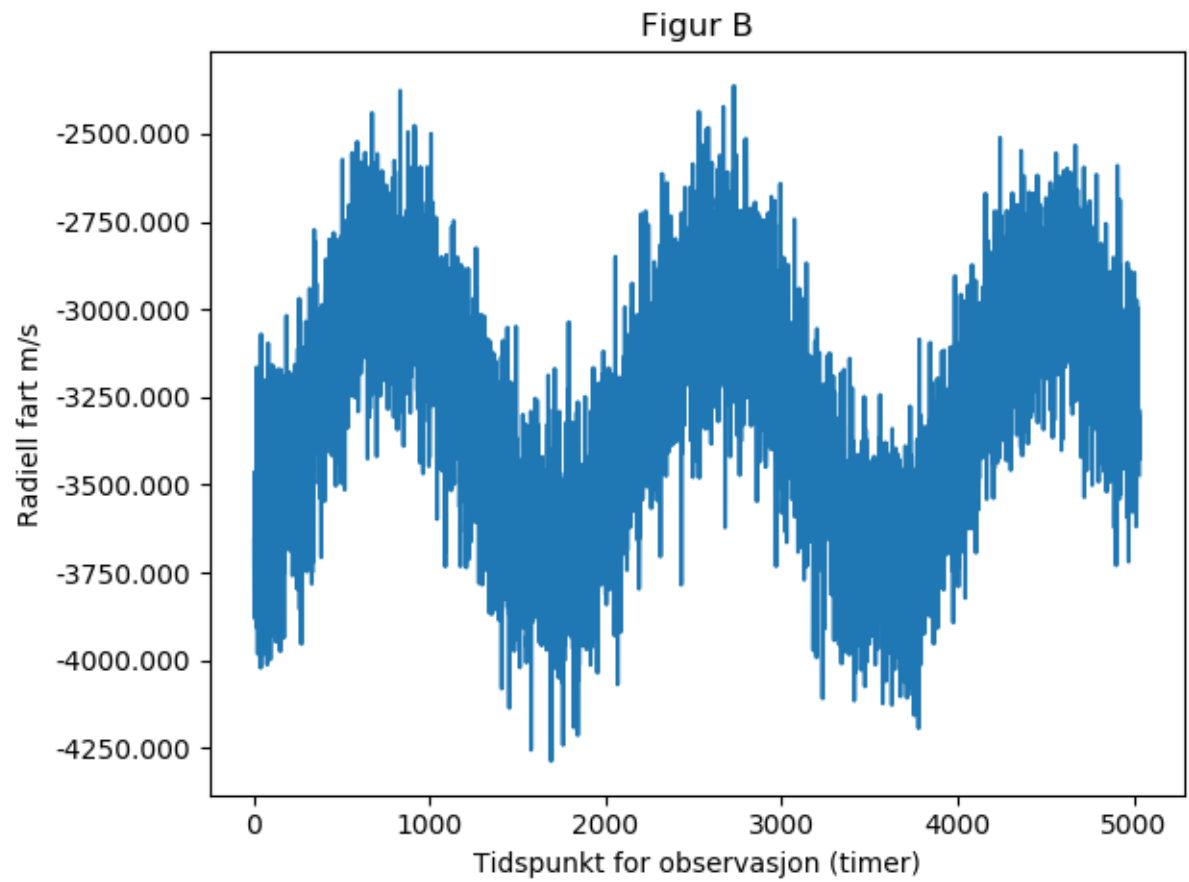
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png



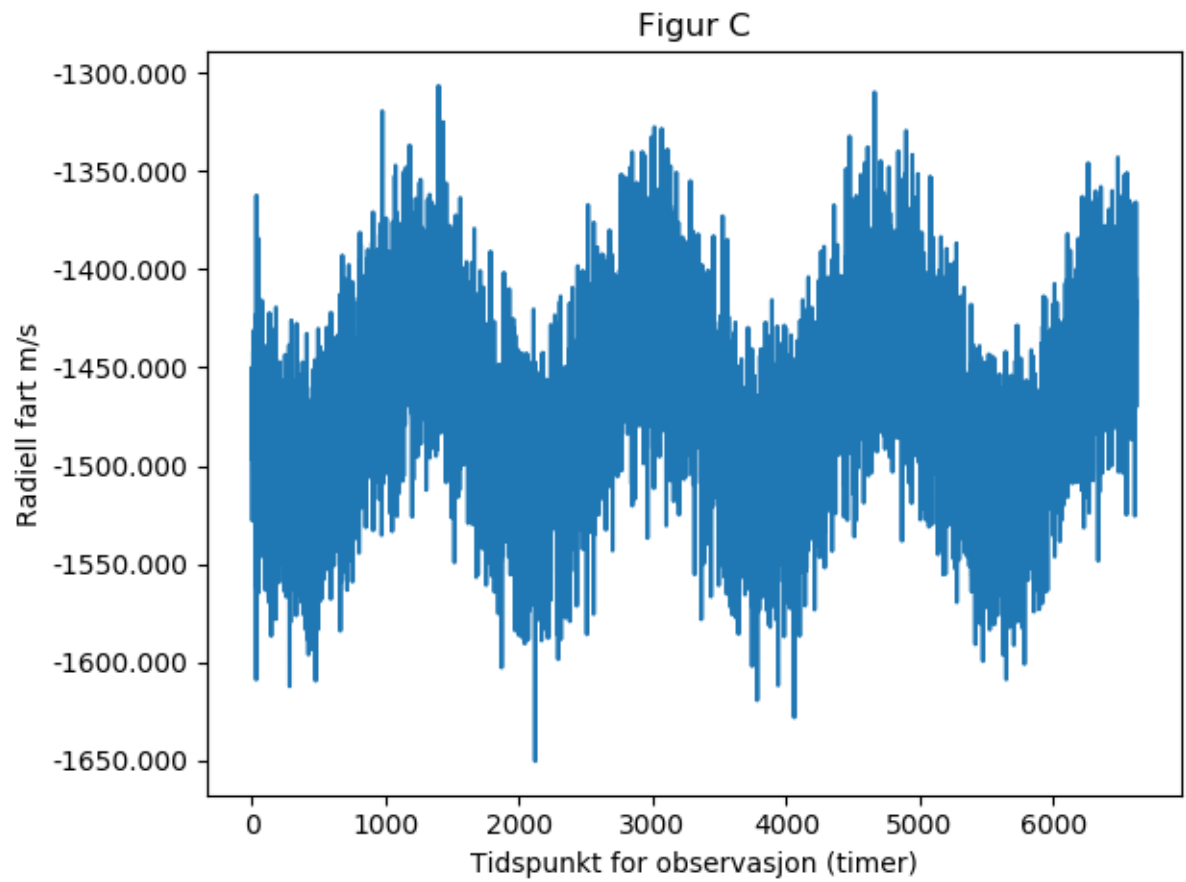
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

Figure 2: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png



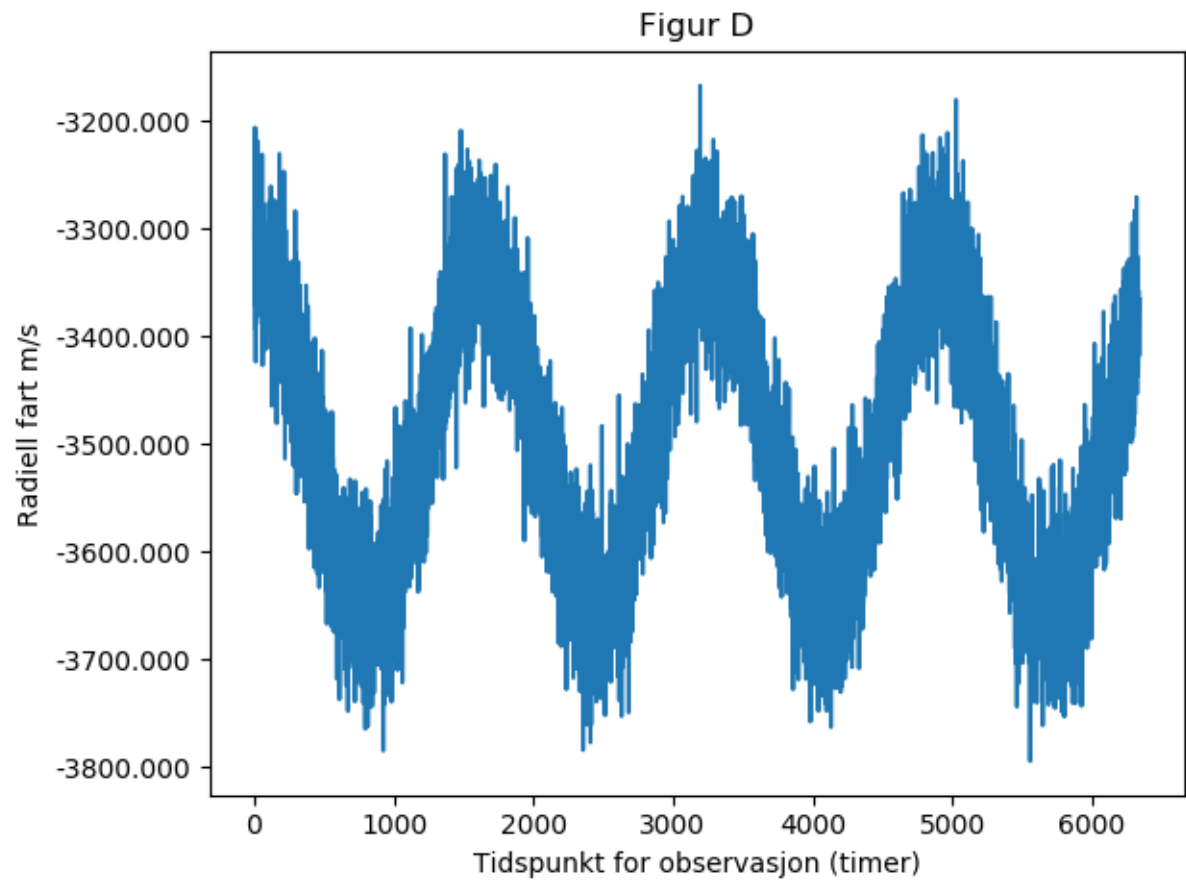
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

Figure 3: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png



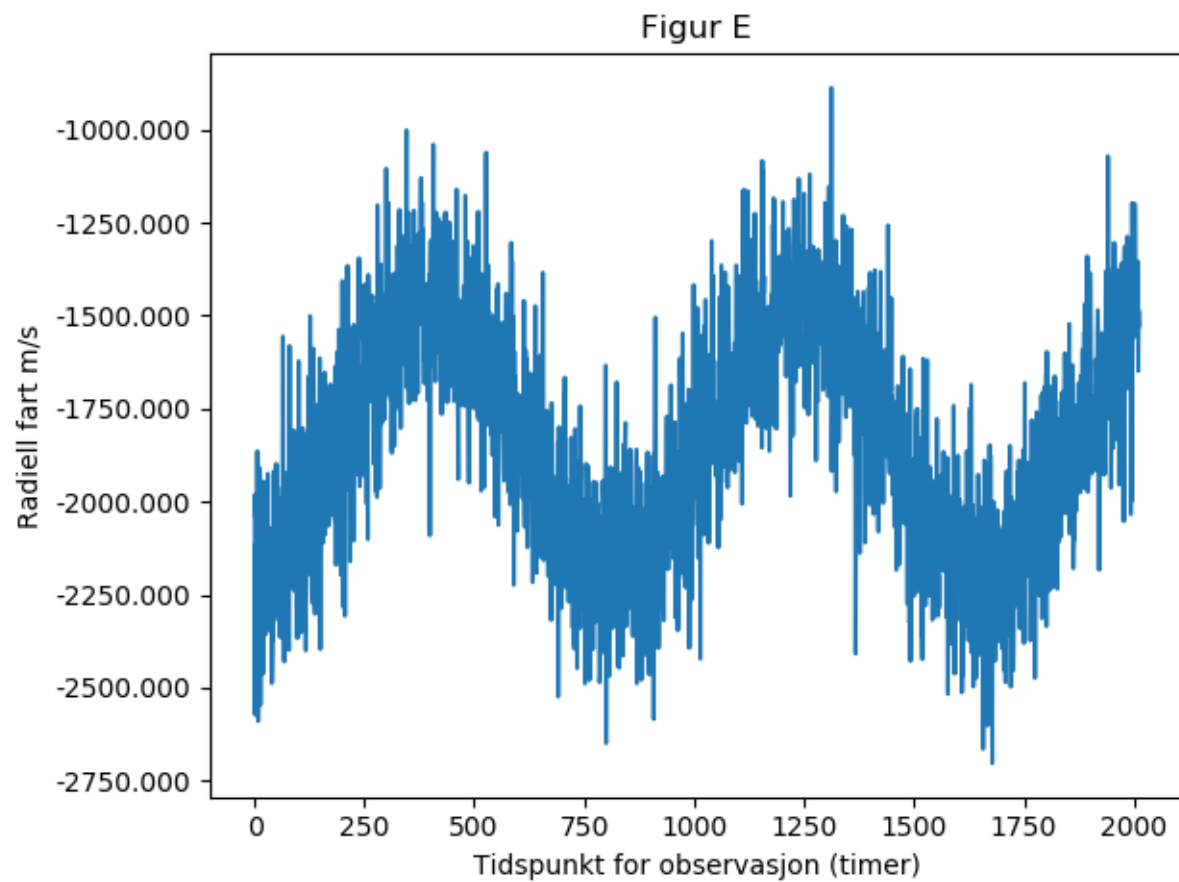
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

Figure 4: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

Figure 5: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

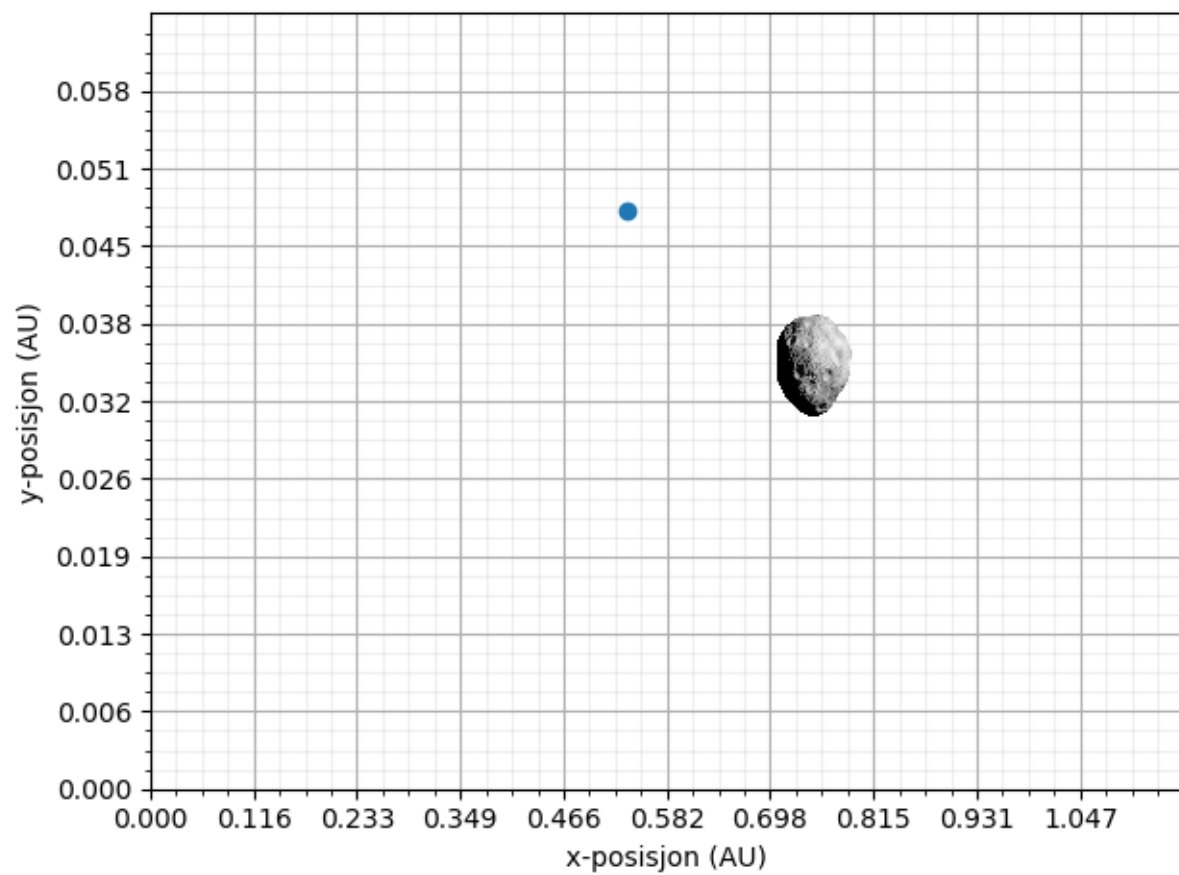


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 2.90×10^9 .

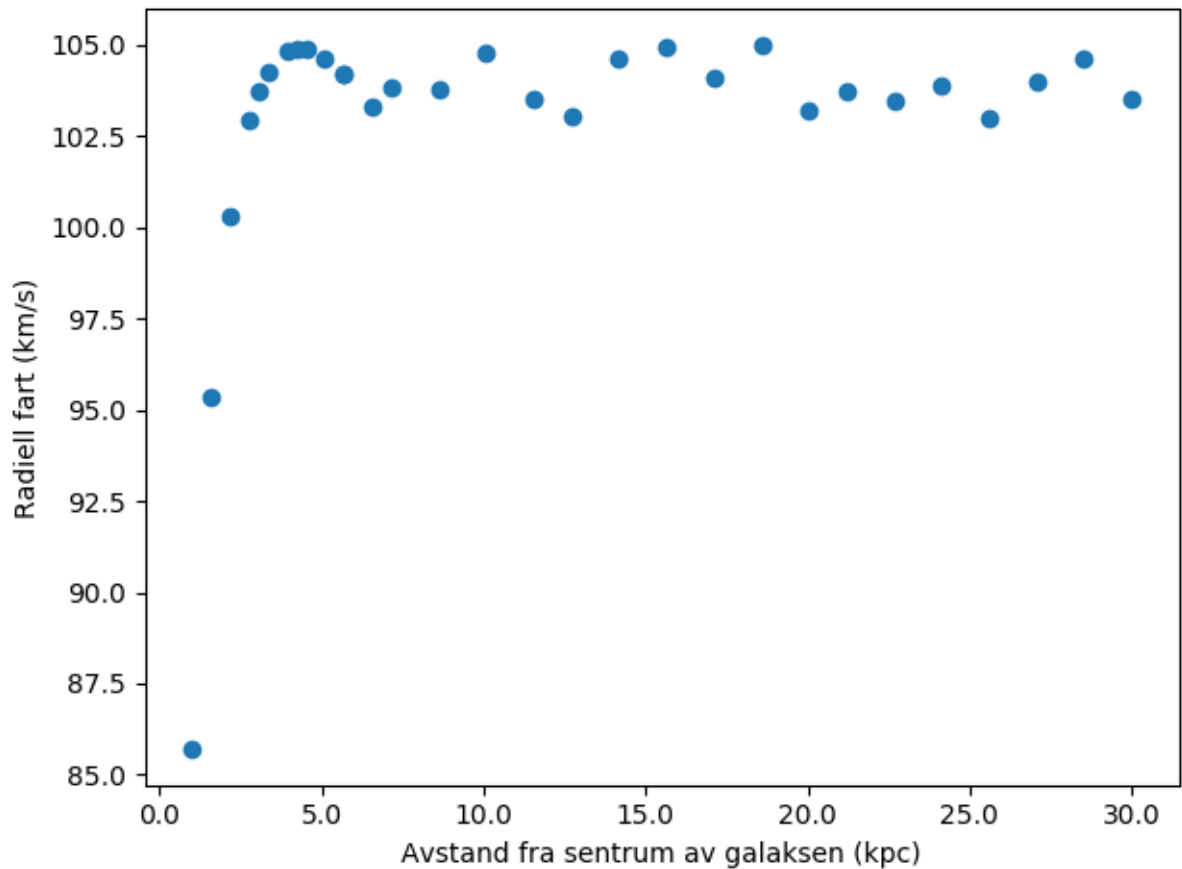
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

STJERNE A) massen til stjerna er 5 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

STJERNE B) kjernen består av helium og er degenerert

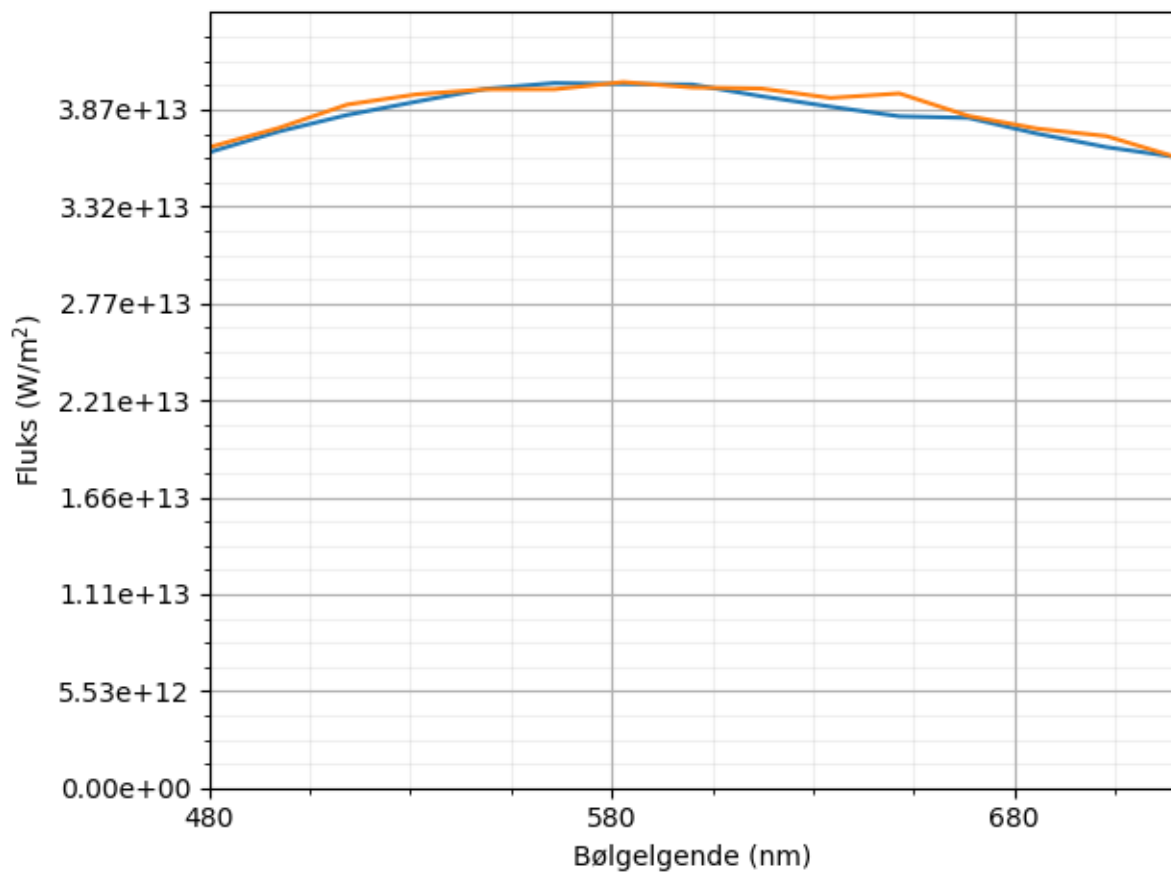
STJERNE C) Stjerna har en overflatetemperatur på 10000K. Radiusen er betydelig mindre enn solas radius

STJERNE D) stjerna har en levetid på noen millioner år og fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

STJERNE E) stjerna er bare noen hundretusen år gammel men skal allerede snart begynne sin første heliumfusjon

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $7.829 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $5.505 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 15 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $4.127 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.856 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $5.061 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

Påstand 1: denne har den største tilsynelatende bolometriske størrelseklassen (altså den vanlige størrelseklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

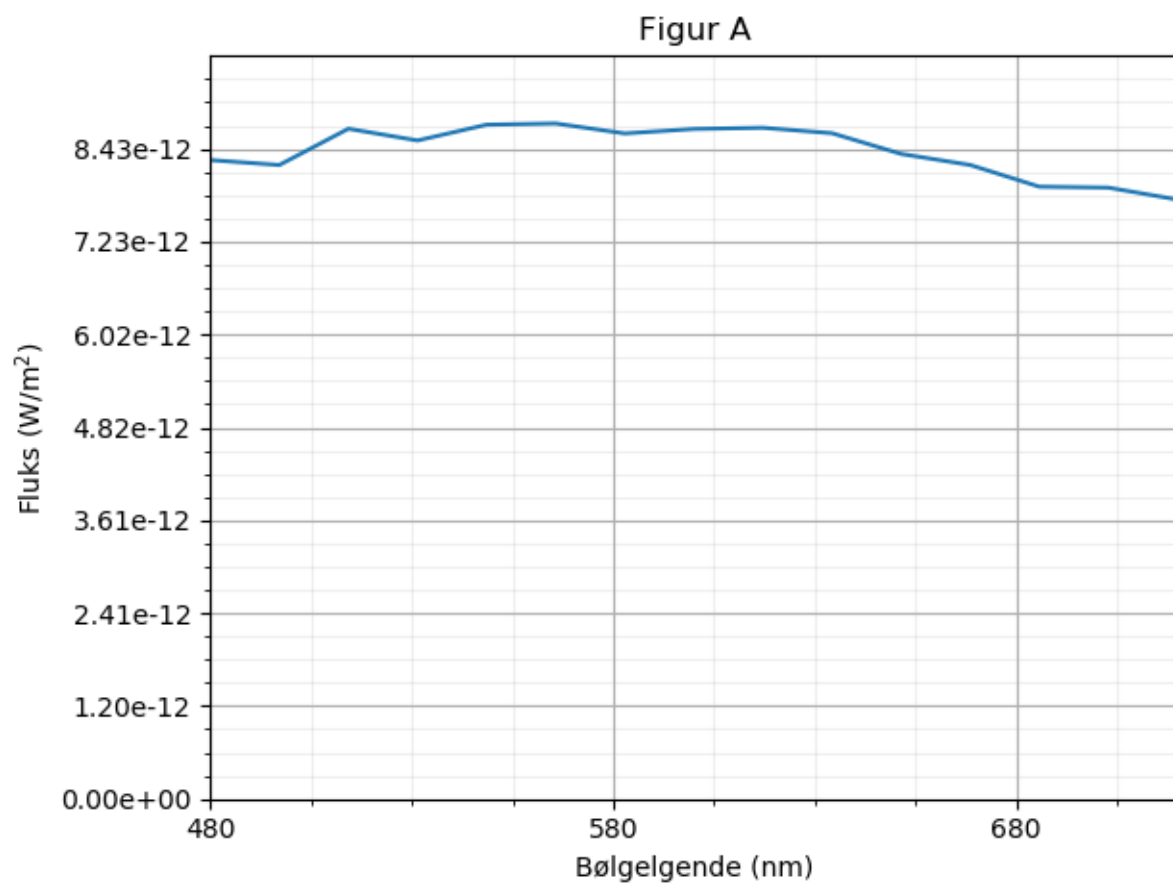
Påstand 2: den absolutte størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig mindre enn den absolutte størrelseklassen i rødt filter

Påstand 3: denne stjerna er nærmest oss

Påstand 4: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelseklassen i rødt filter

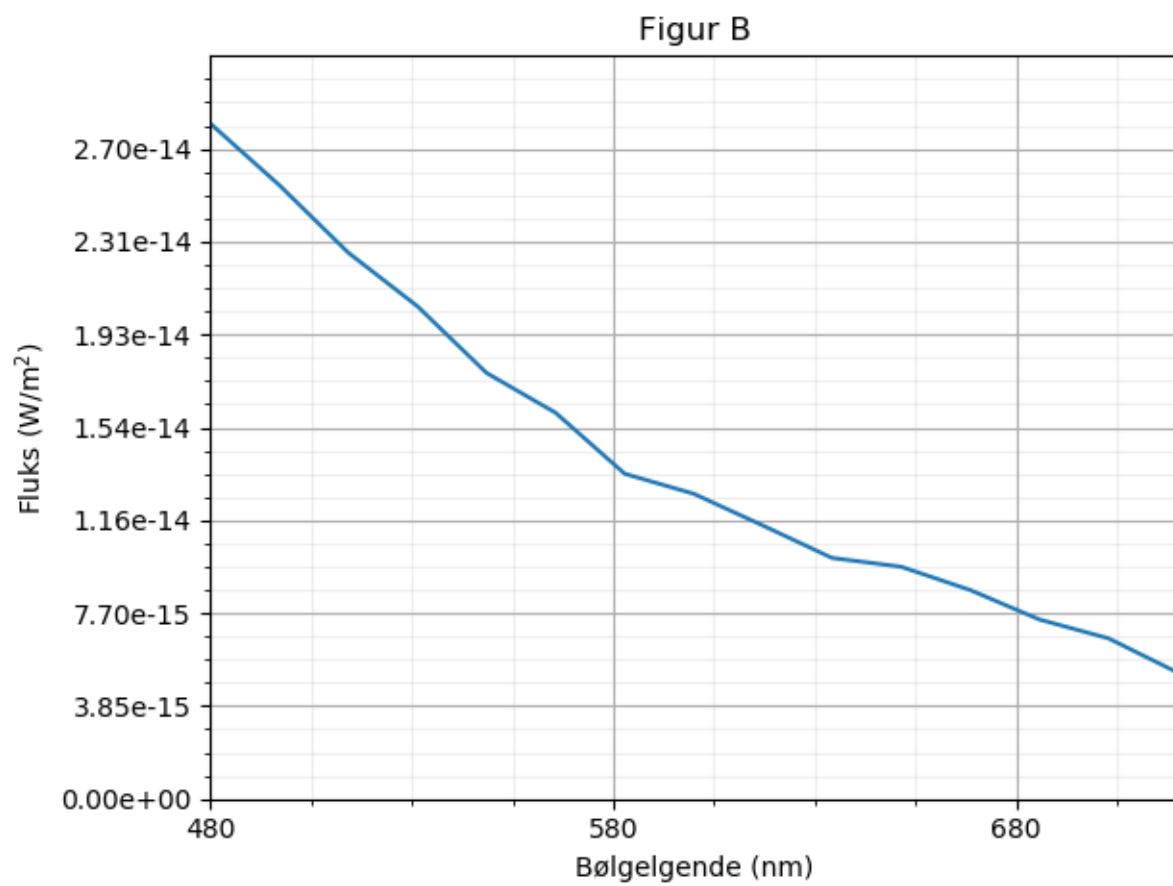
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

Figure 9: Figur fra filen 1K/1K_Figur_A_.png



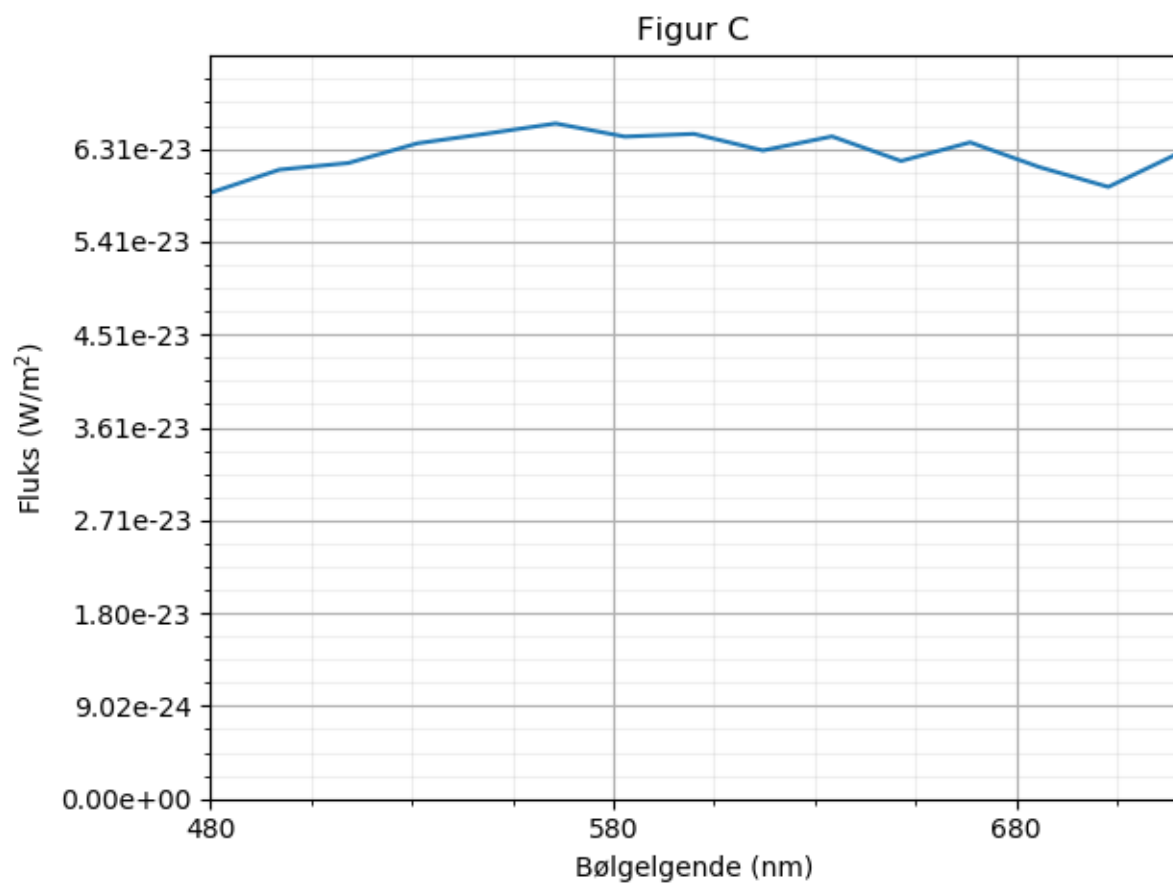
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

Figure 10: Figur fra filen 1K/1K_Figur_B_.png



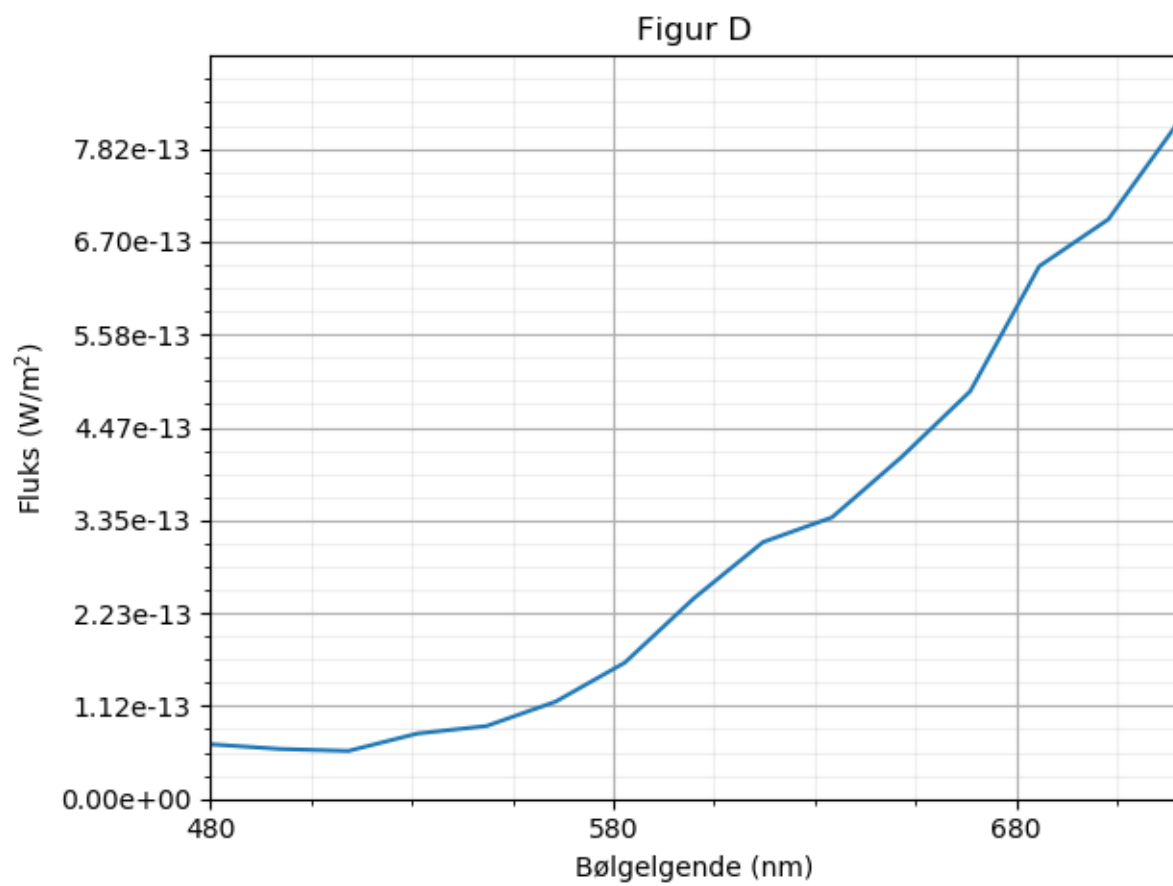
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

Figure 11: Figur fra filen 1K/1K_Figur_C_.png



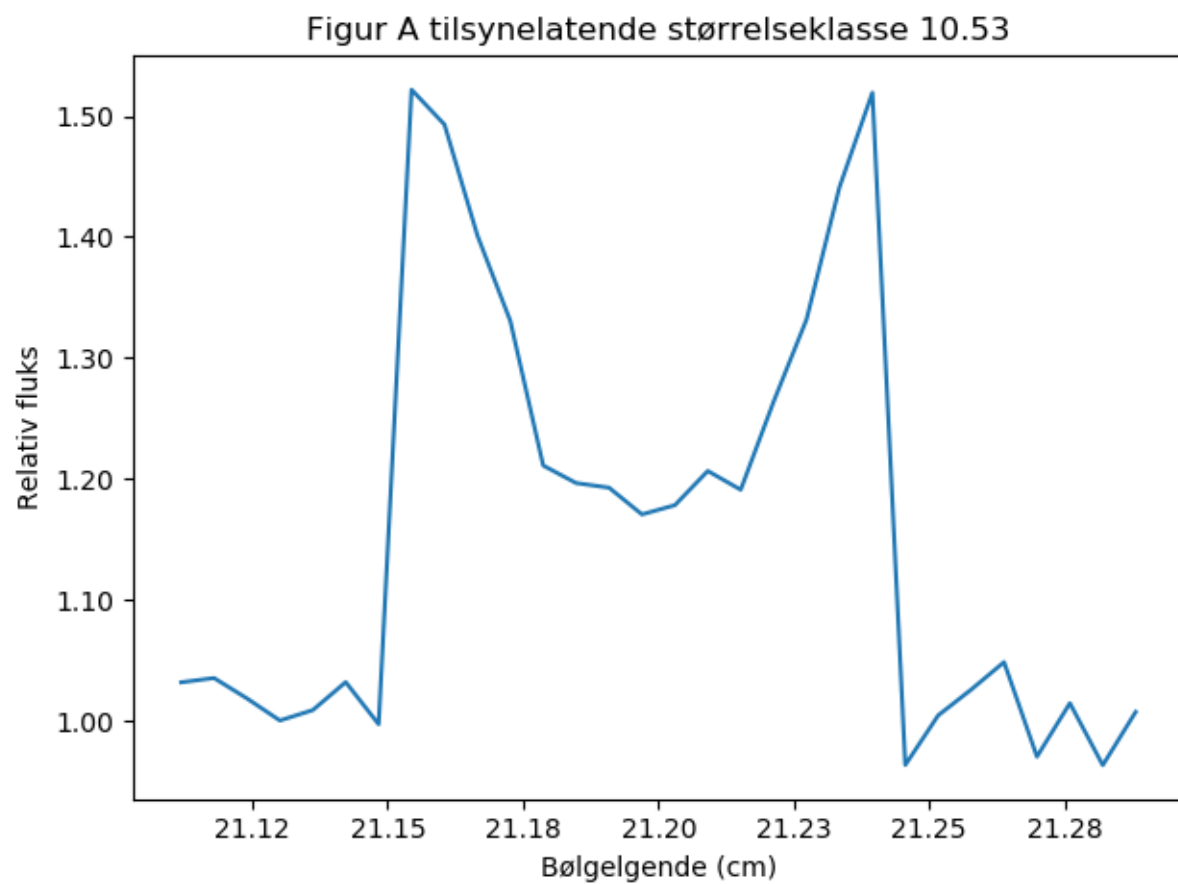
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

Figure 12: Figur fra filen 1K/1K_Figur_D_.png



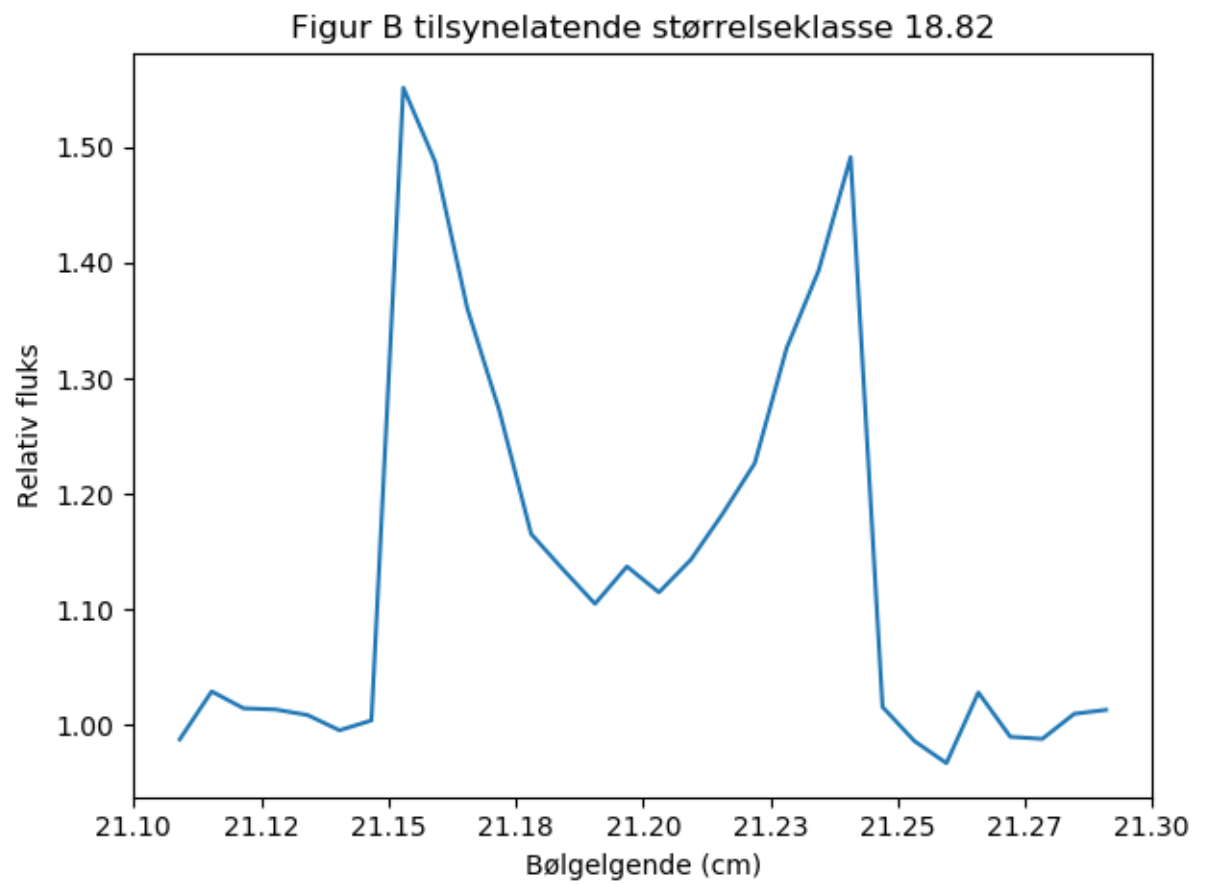
Filen 1L/1L_Figure_A.png

Figure 13: Figur fra filen 1L/1L_Figure_A.png



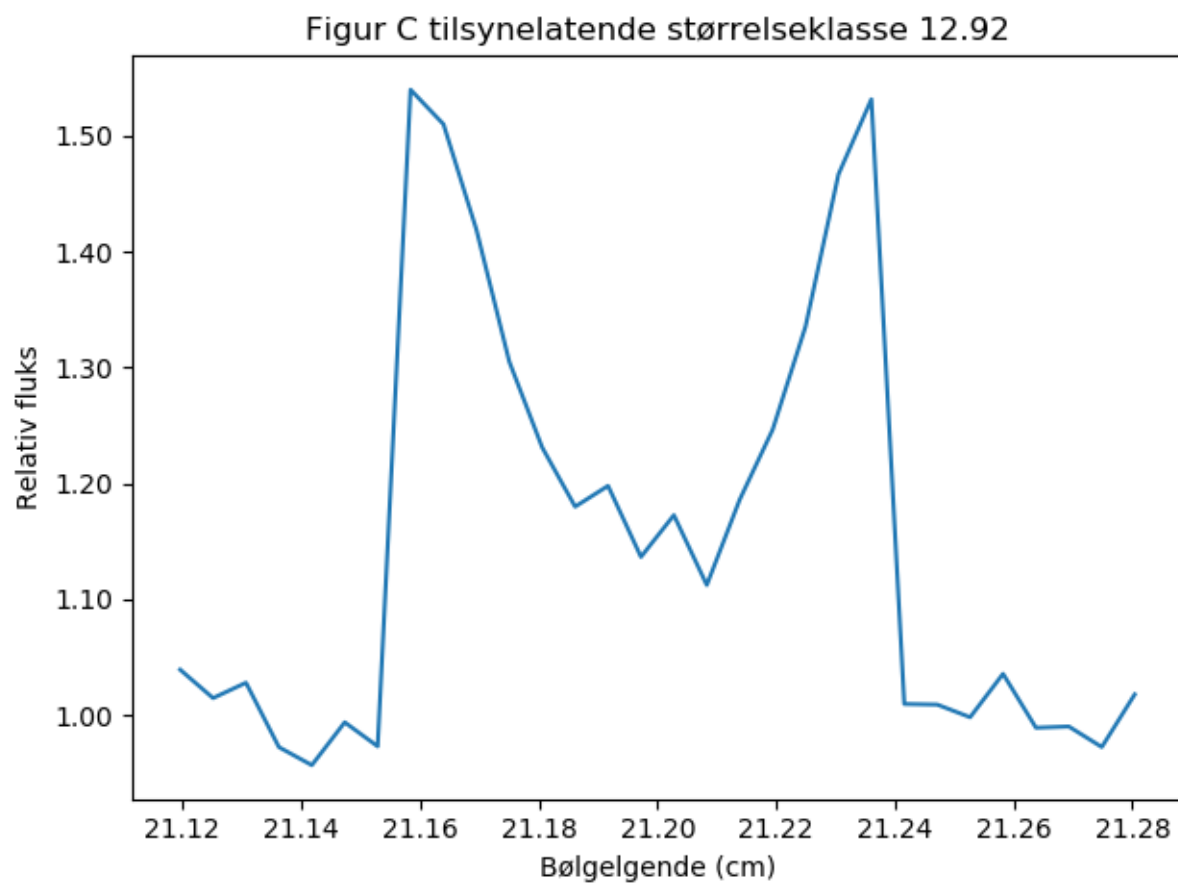
Filen 1L/1L_Figure_B.png

Figure 14: Figur fra filen 1L/1L_Figure_B.png



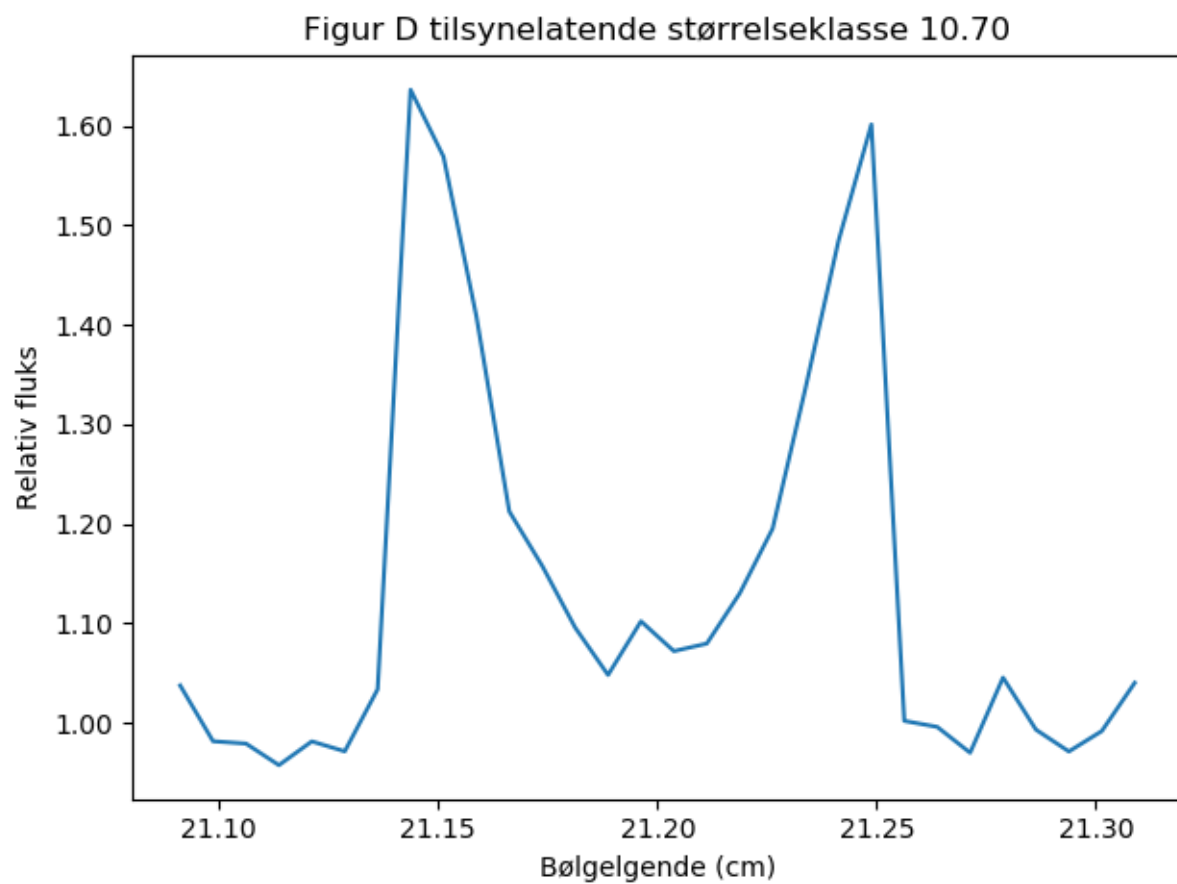
Filen 1L/1L_Figure_C.png

Figure 15: Figur fra filen 1L/1L_Figure_C.png



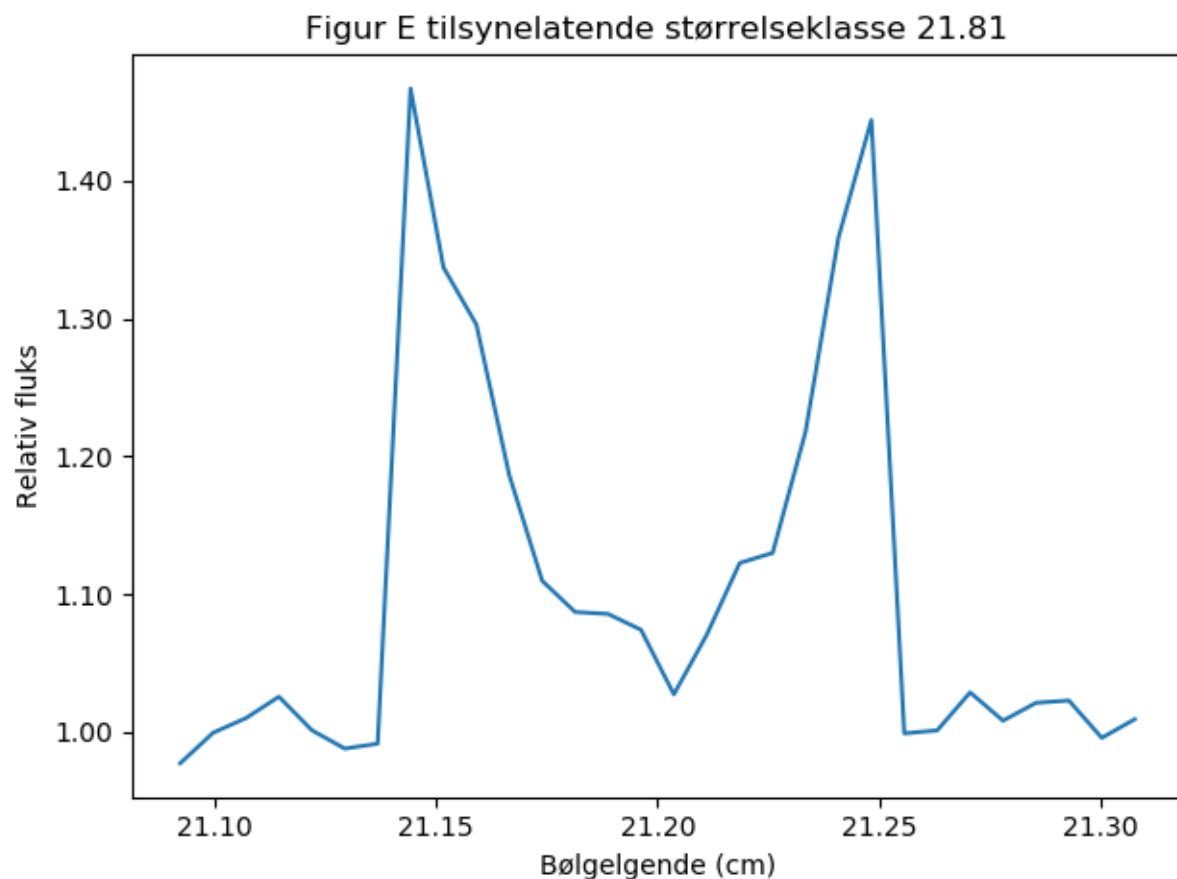
Filen 1L/1L_Figure_D.png

Figure 16: Figur fra filen 1L/1L_Figure_D.png



Filen 1L/1L_Figure_E.png

Figure 17: Figur fra filen 1L/1L_Figure_E.png



Filen 1N.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $9.300\text{e}+04 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.65 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $1.656\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 21.57 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $1.988\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.68 millioner K.

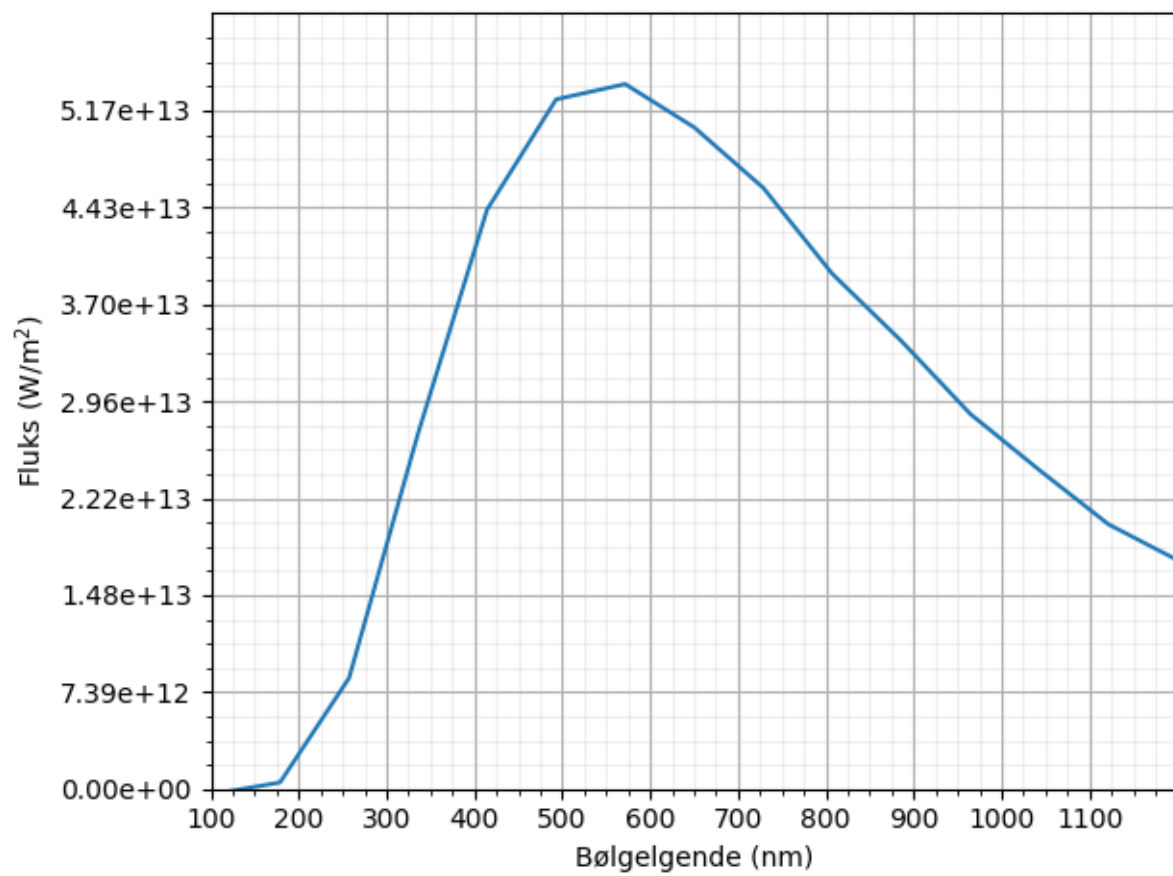
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $4.712 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31.78 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $3.656 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 25.68 millioner K.

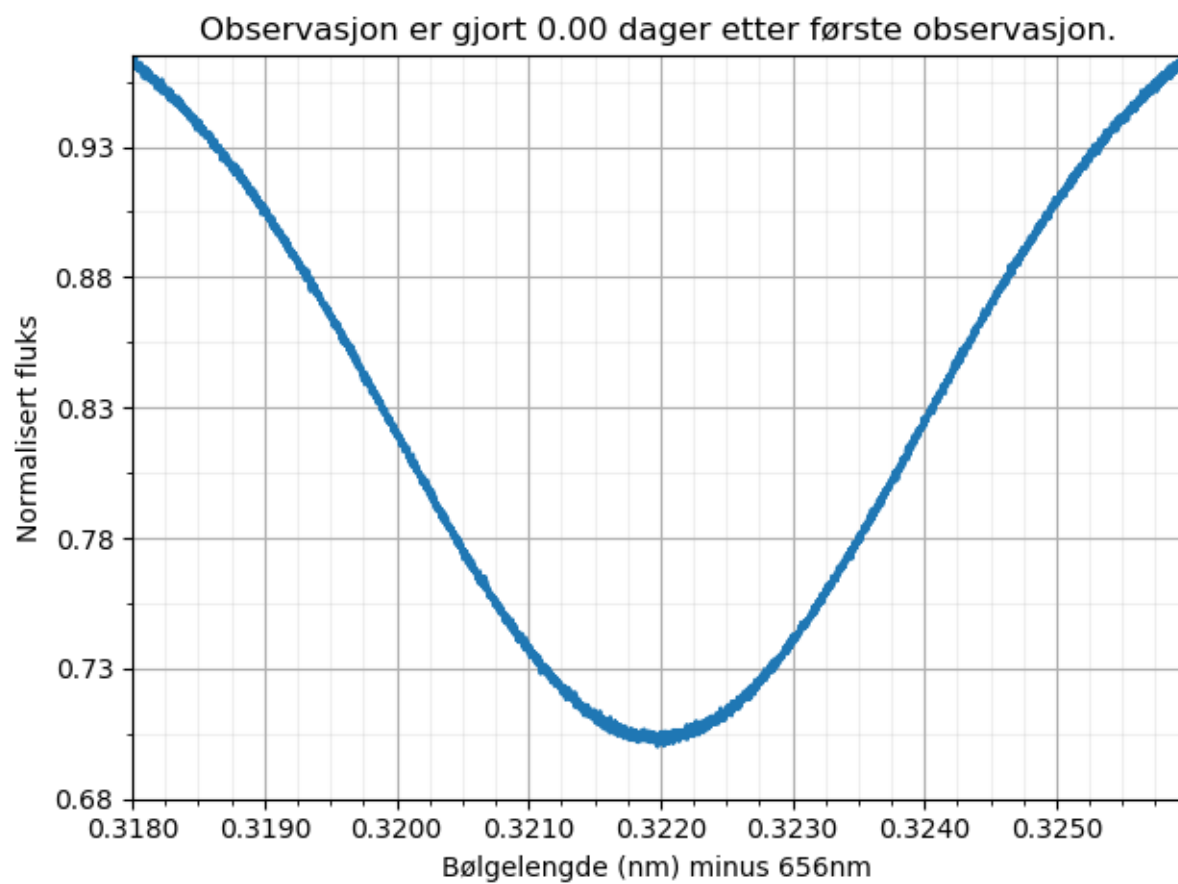
Filen 1O/1O.png

Figure 18: Figur fra filen 1O/1O.png



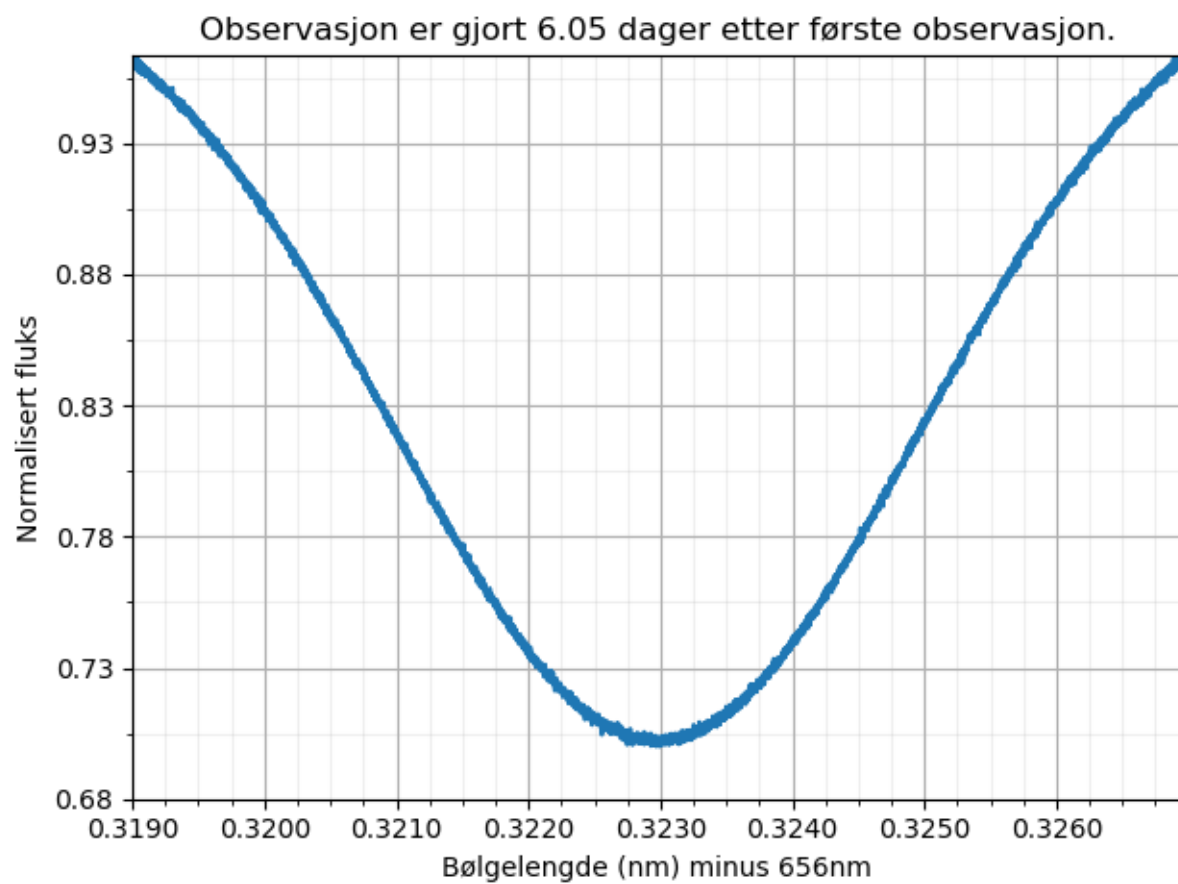
Filen 1O/1O_Figur_0_.png

Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

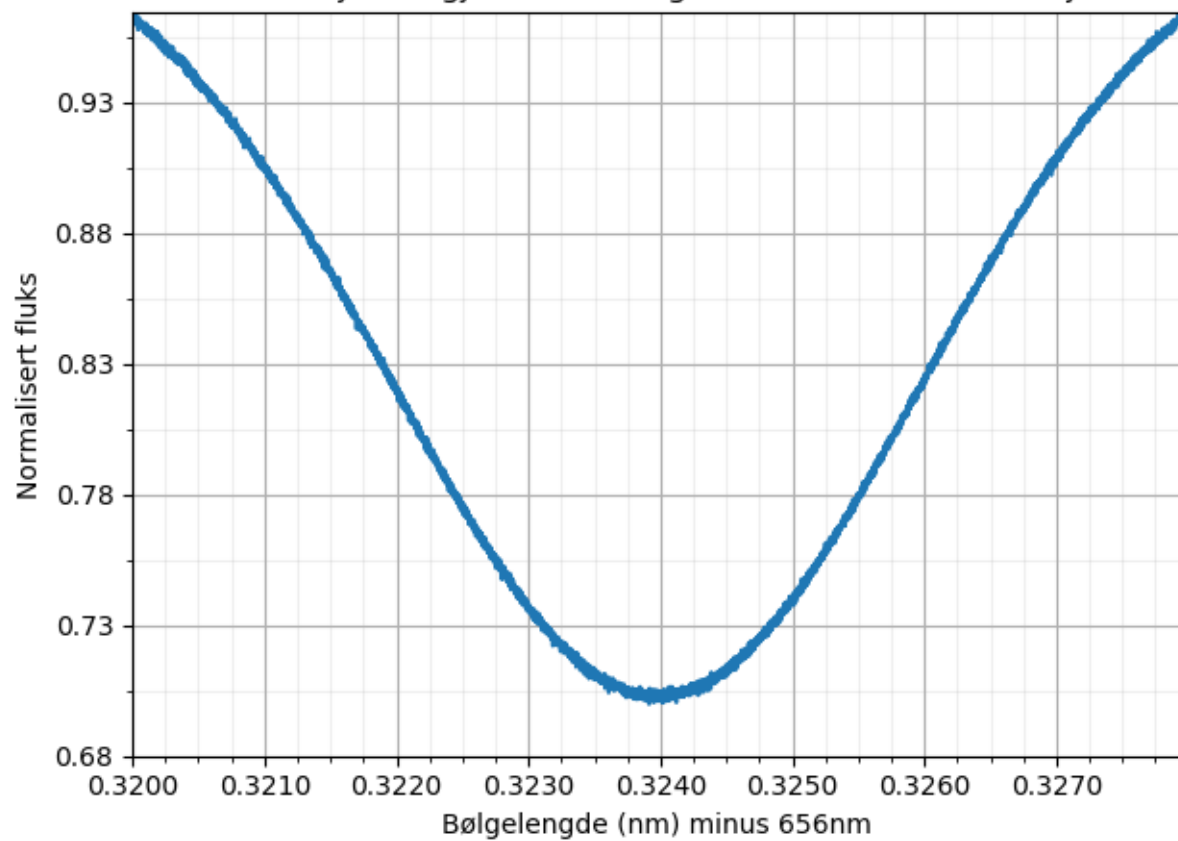
Figure 20: Figur fra filen 1O/1O_Figur_1_.png



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

Figure 21: Figur fra filen 1O/1O_Figur_2_.png

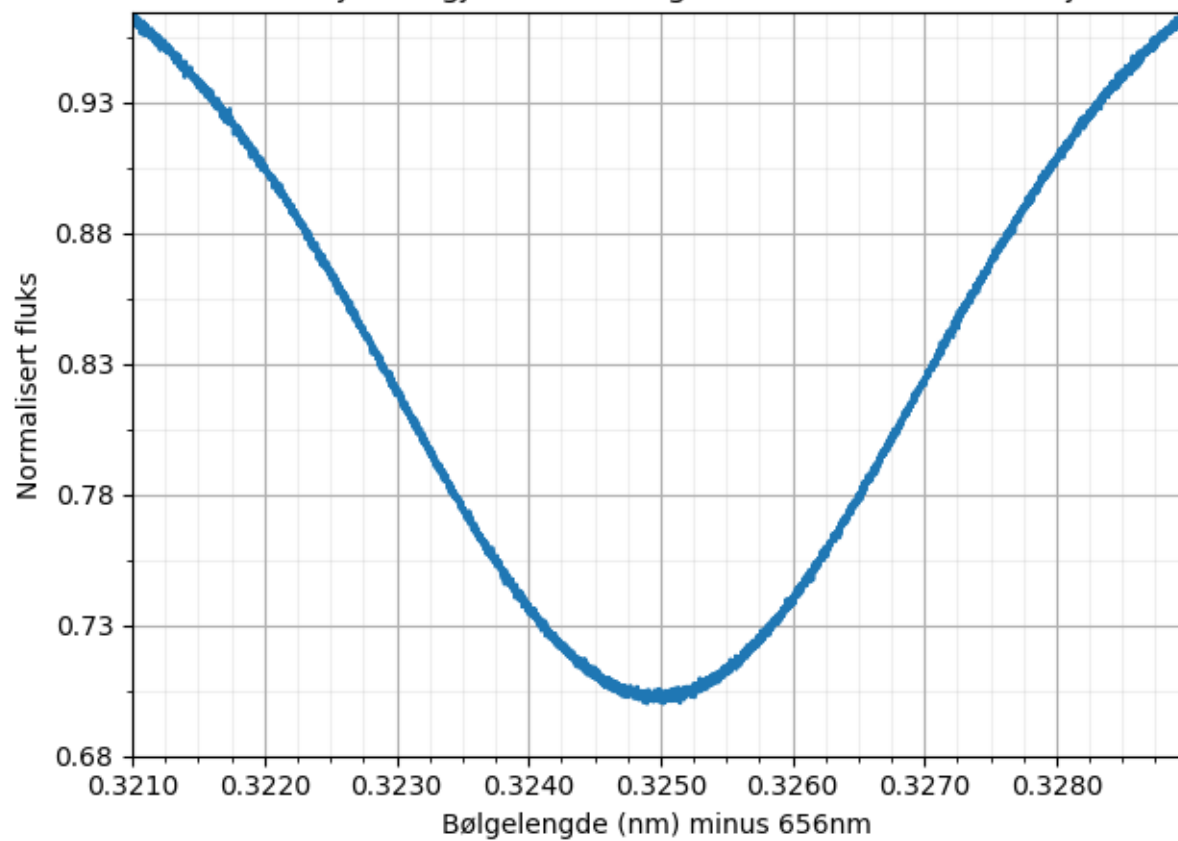
Observasjon er gjort 12.10 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_3_.png

Figure 22: Figur fra filen 1O/1O_Figur_3_.png

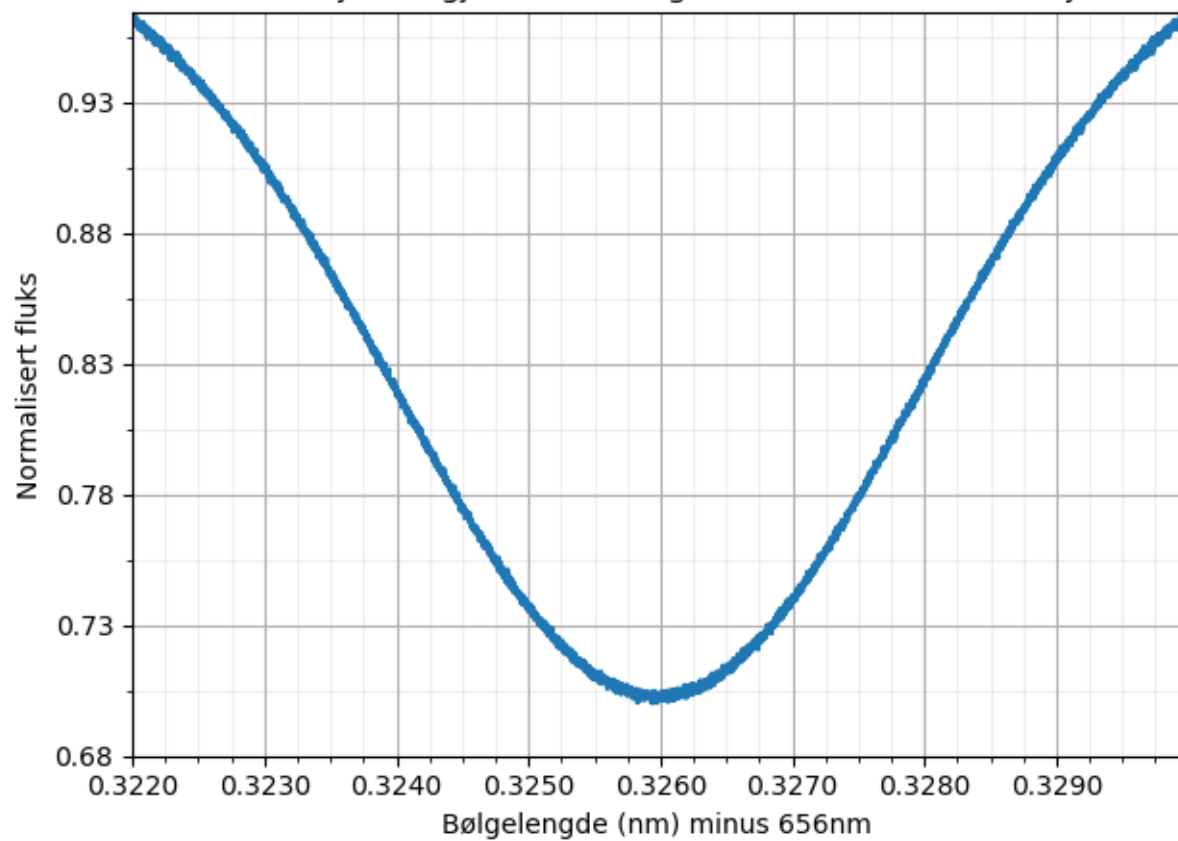
Observasjon er gjort 18.15 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

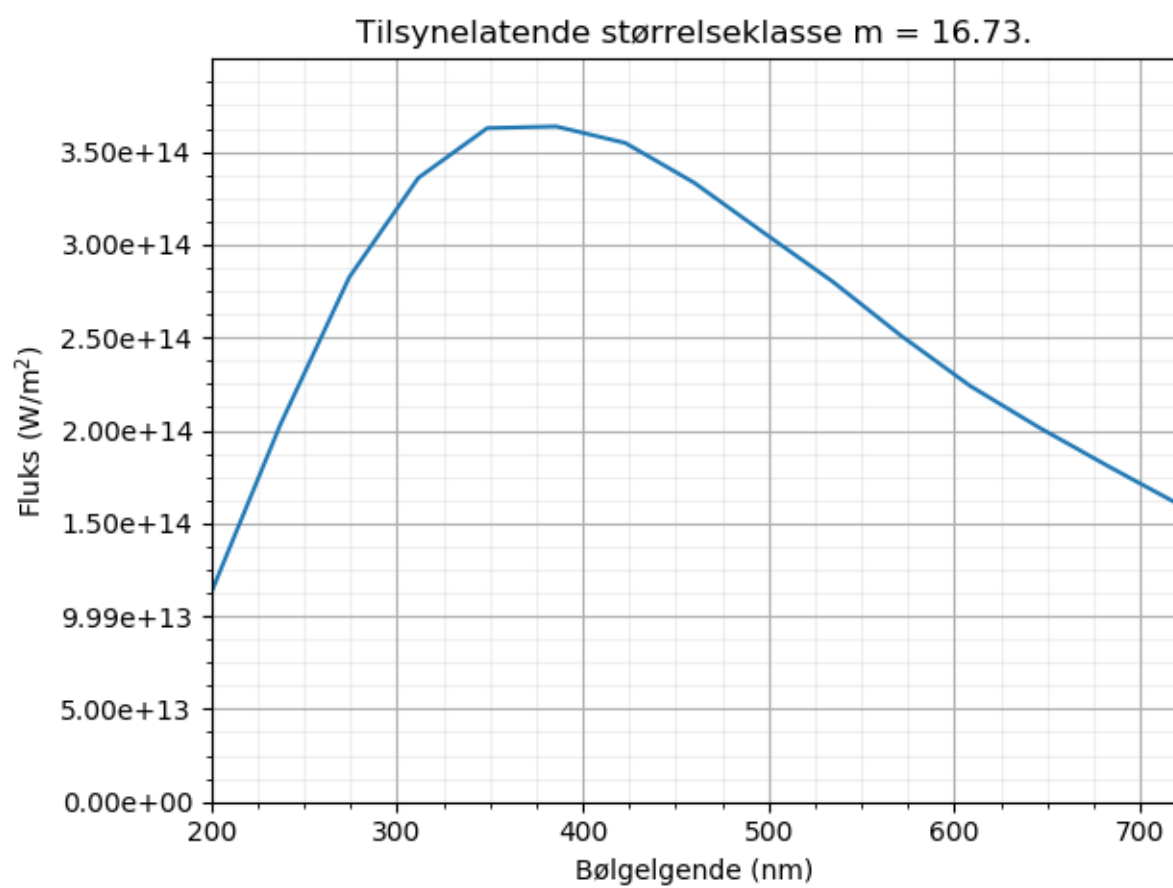
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 24.20 dager etter første observasjon.



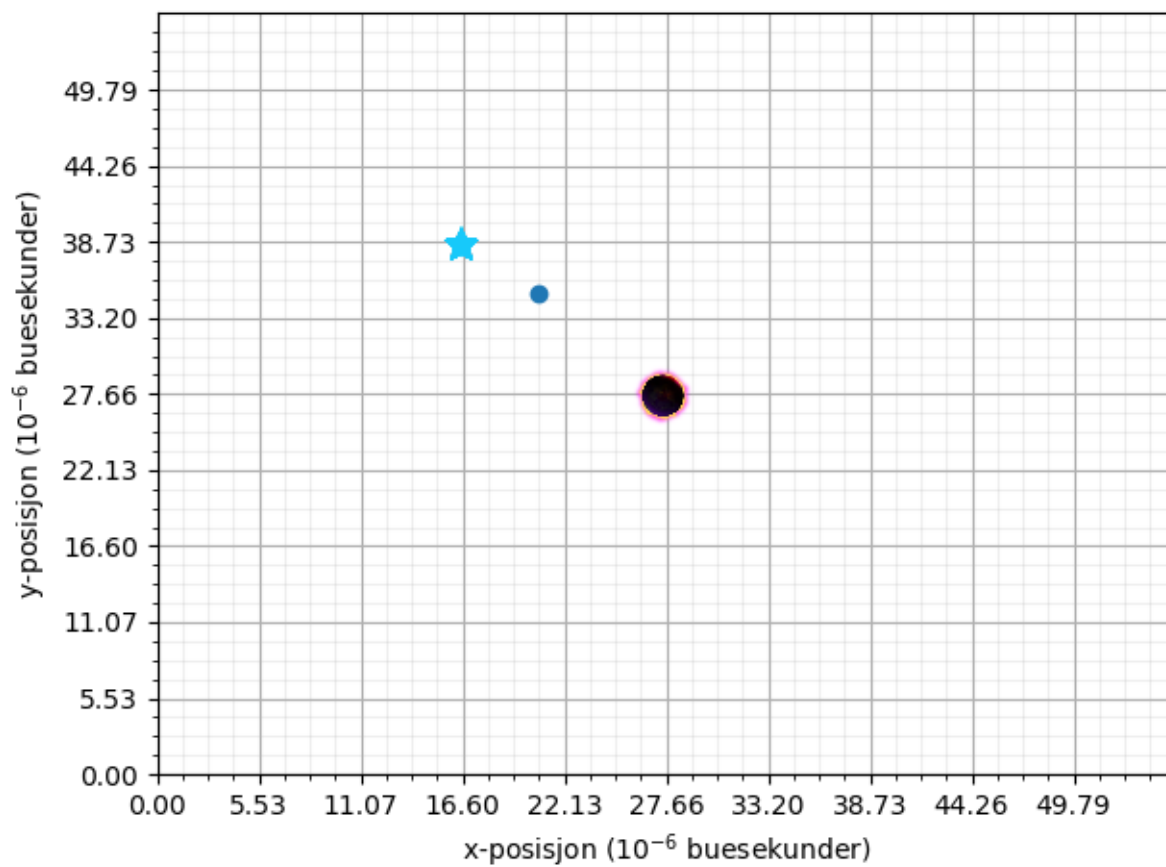
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



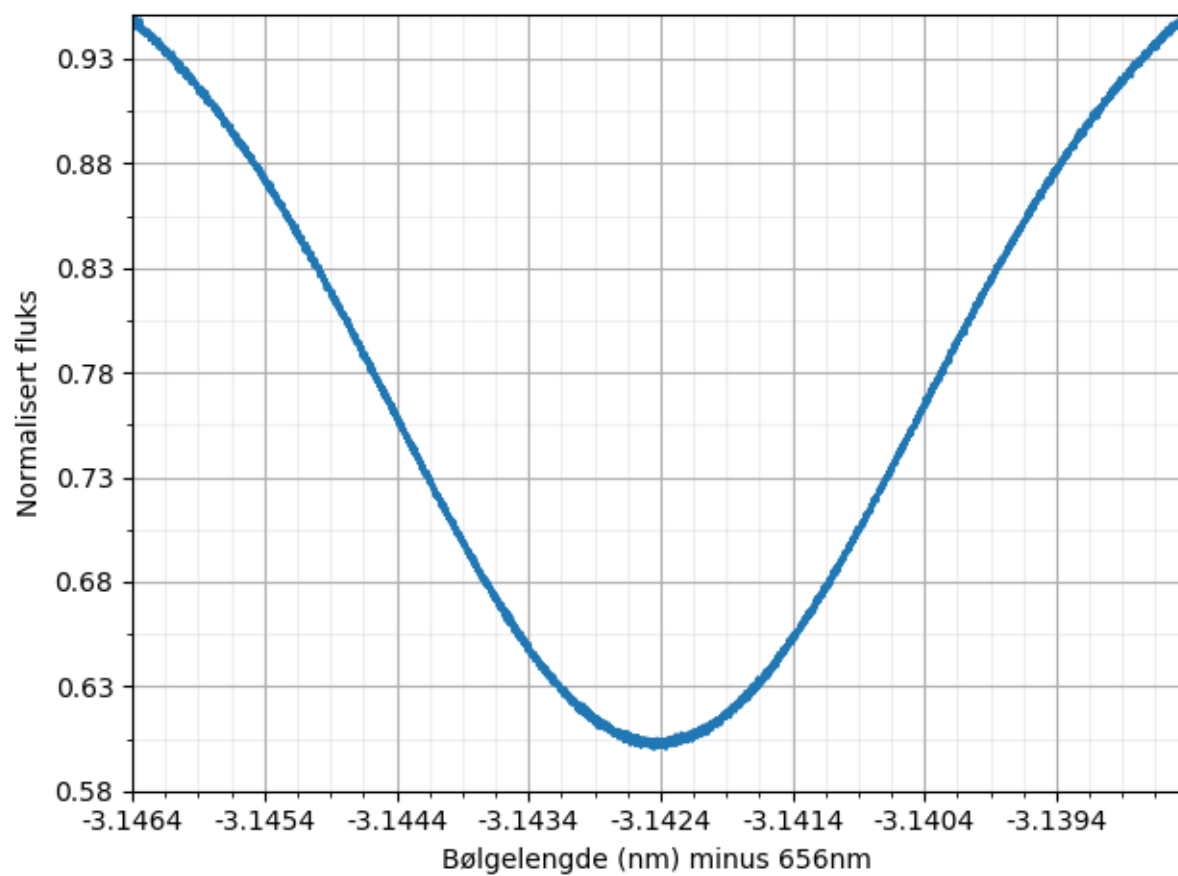
Filen 2B/2B_Figur_1.png

Figure 25: Figur fra filen 2B/2B_Figur_1.png



Filen 2B/2B_Figur_2.png

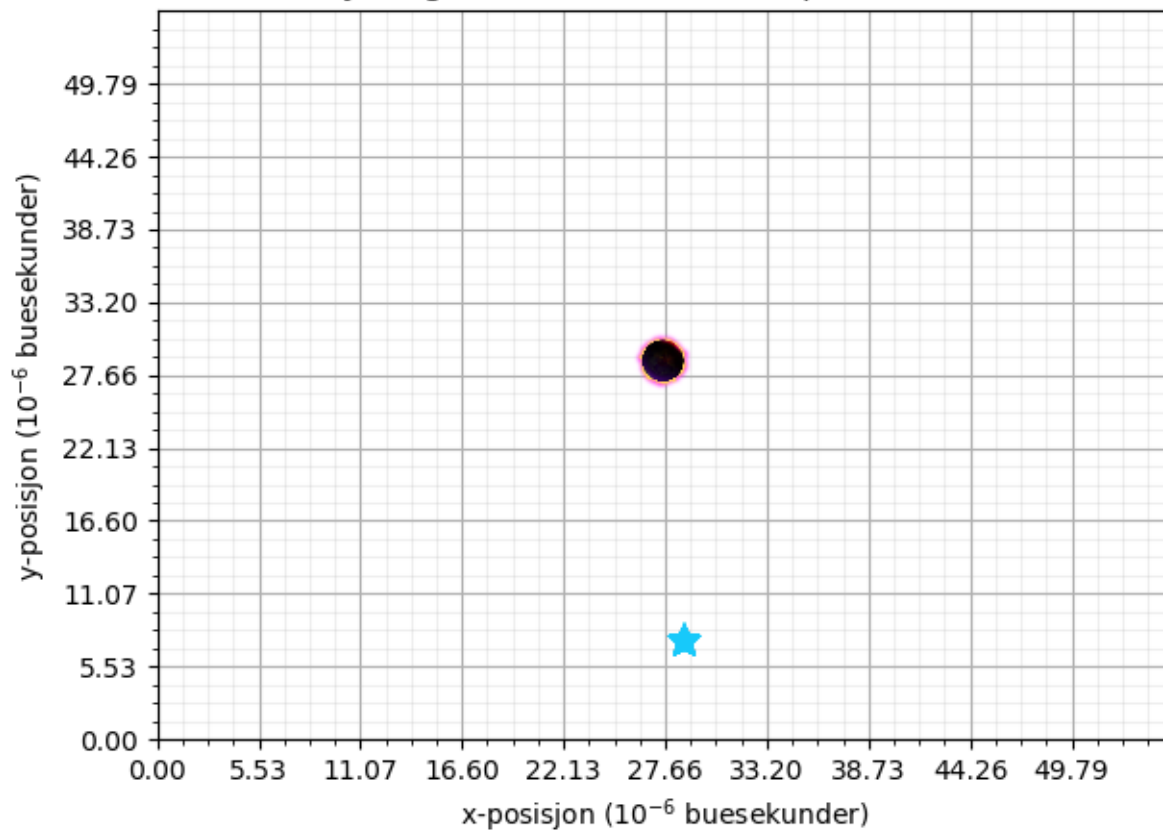
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

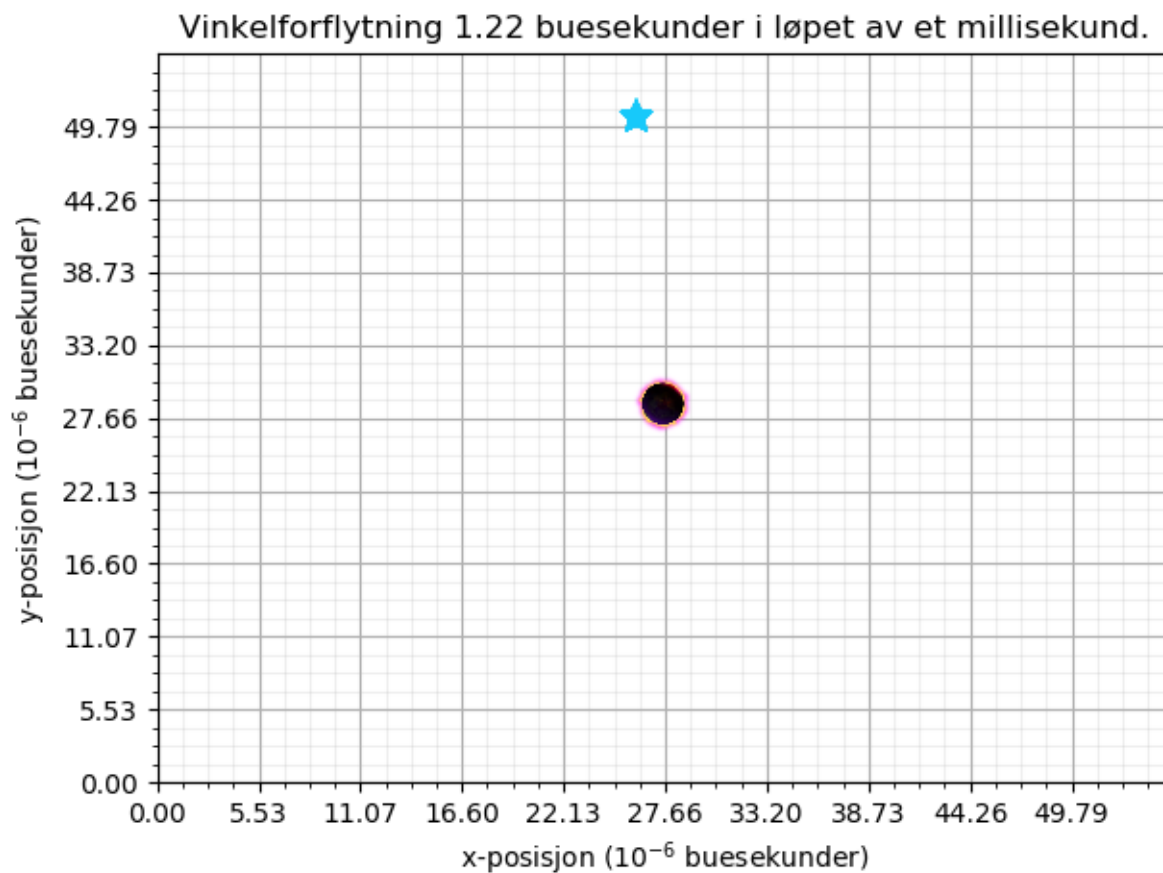
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 1.43 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 2C/2C_Figur_2.png

Figure 28: Figur fra filen 2C/2C_Figur_2.png



Filen 3A.txt

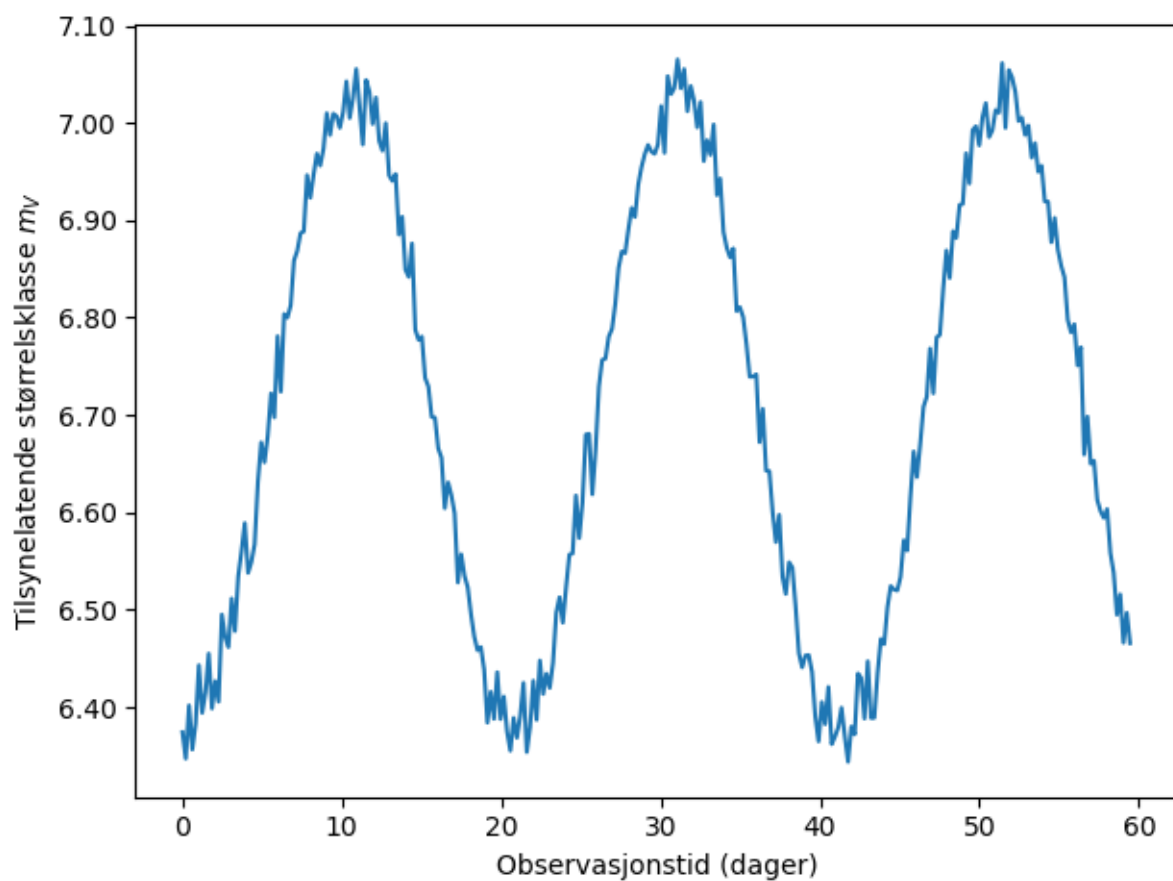
Din destinasjon er Oslo som ligger i en avstand av 250 km fra Kristiansand.
Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.88530 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 76900.00000 kg og tog2 veier 33900.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 472 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 2400000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 15000.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 20760.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 33.80 solmasser og radien er 3.86 solradier.