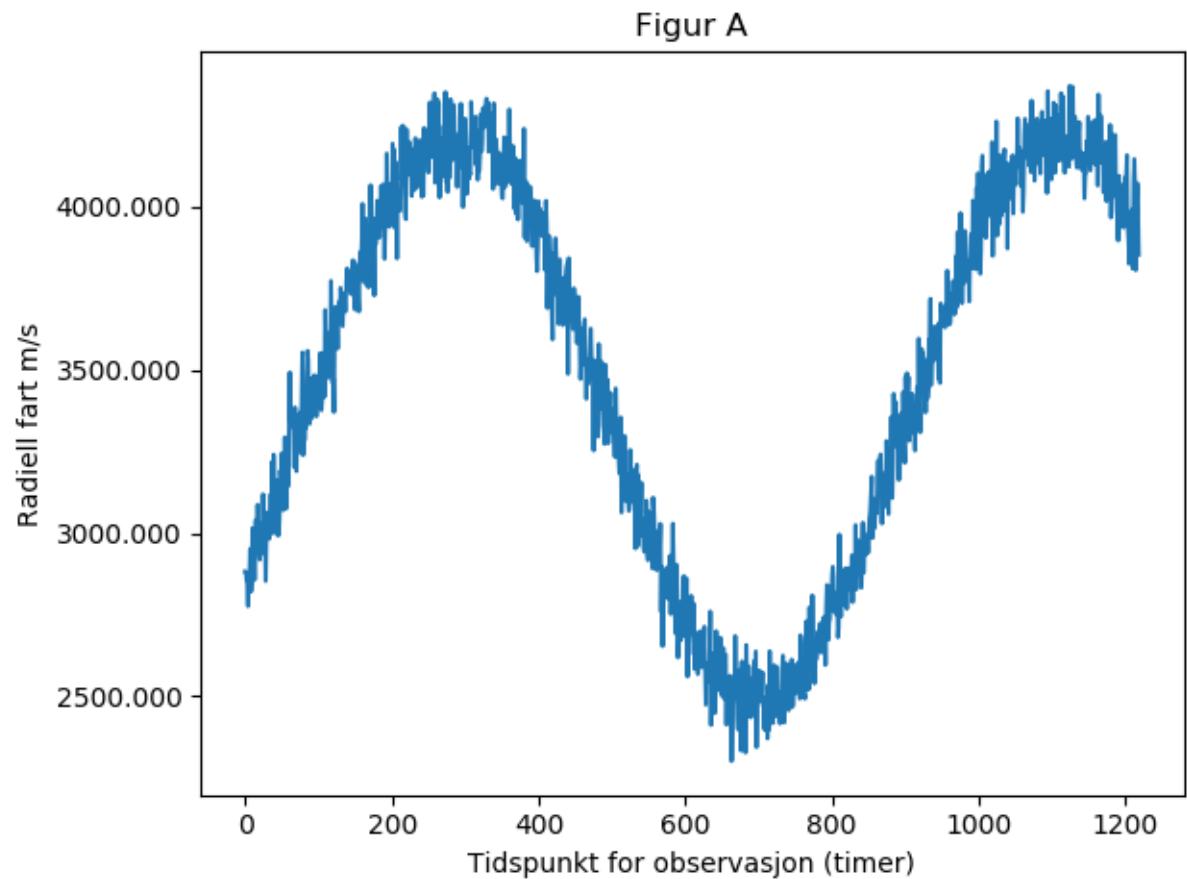


Samlefil for alle data til prøveeksamen

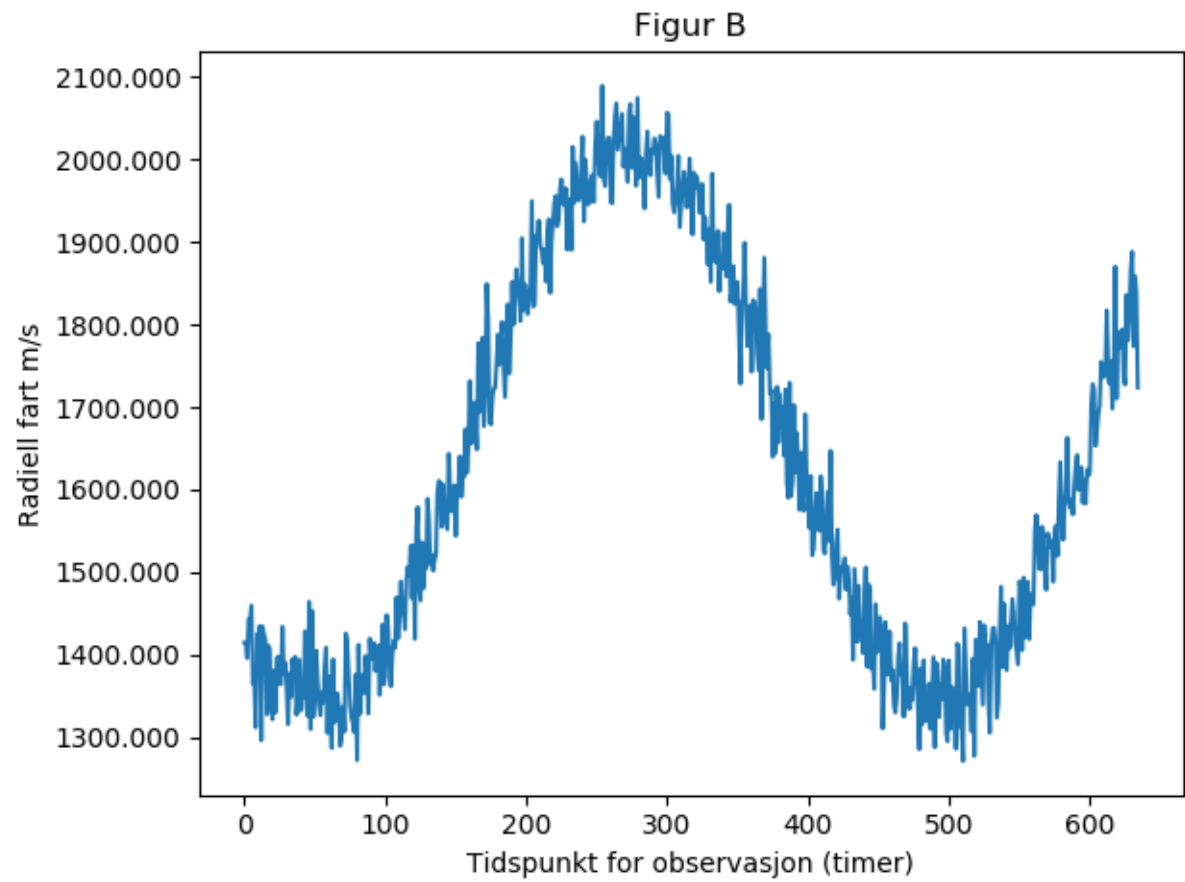
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



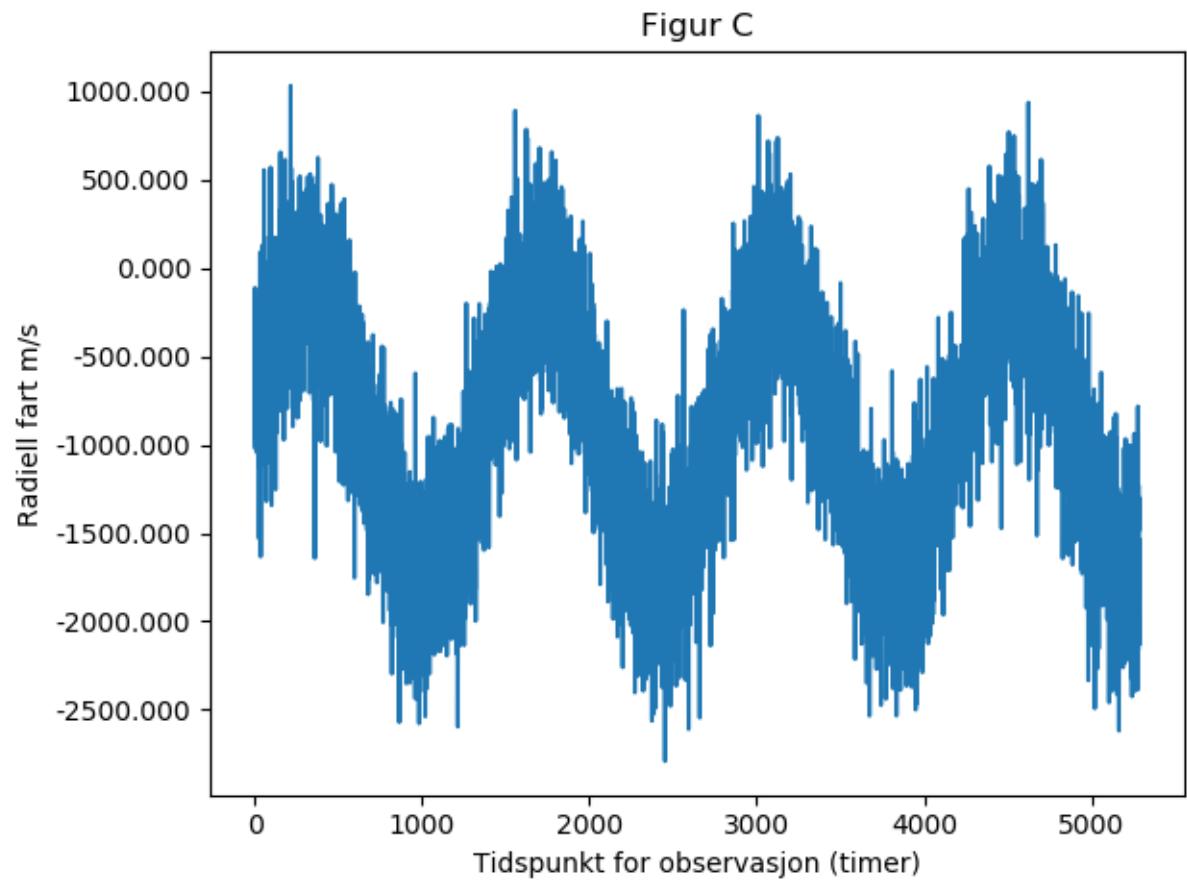
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



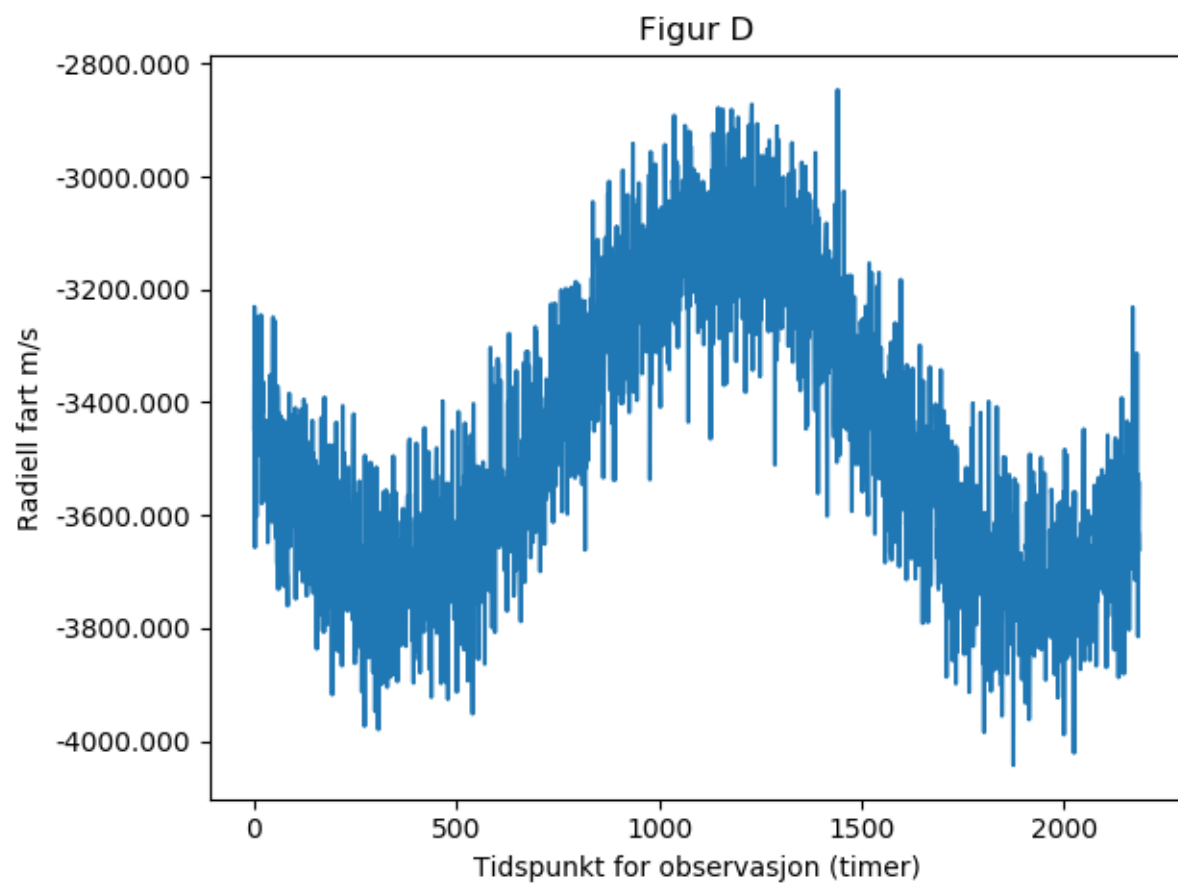
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



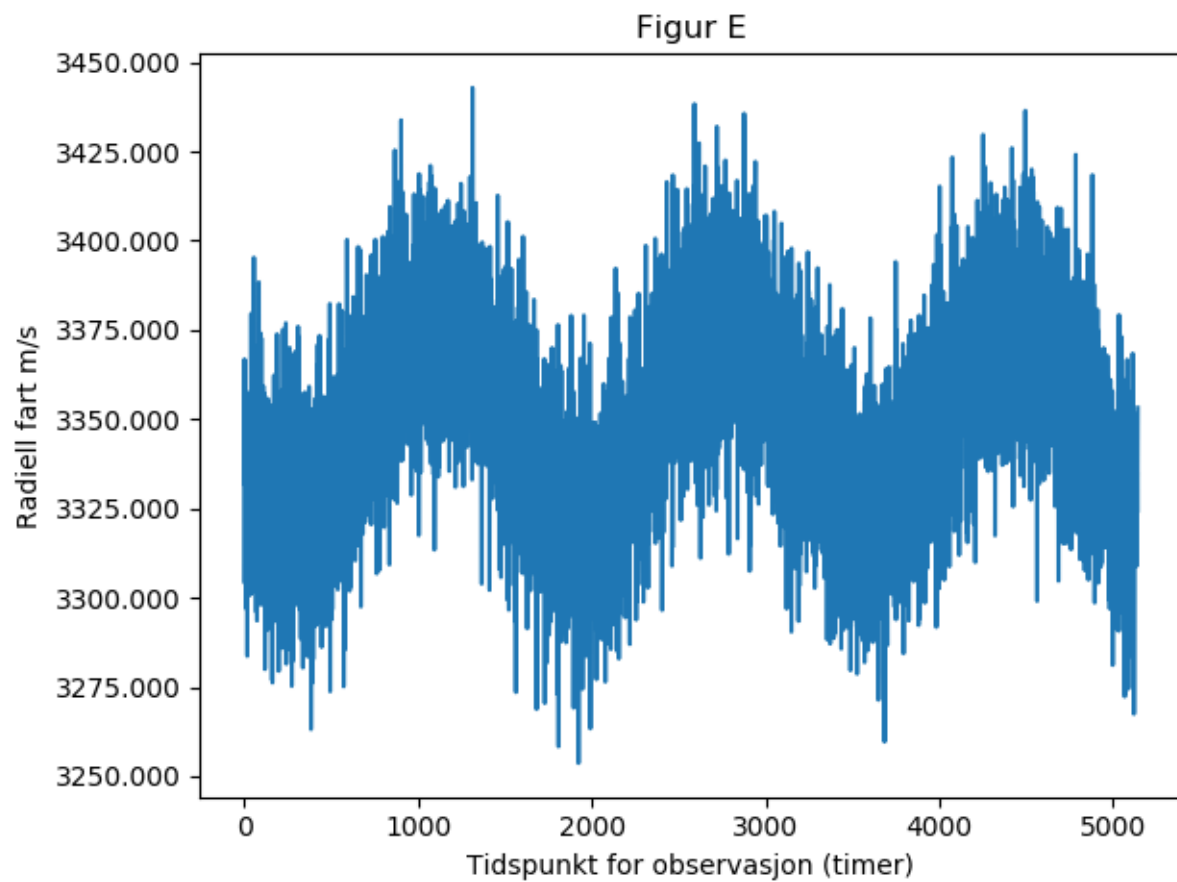
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

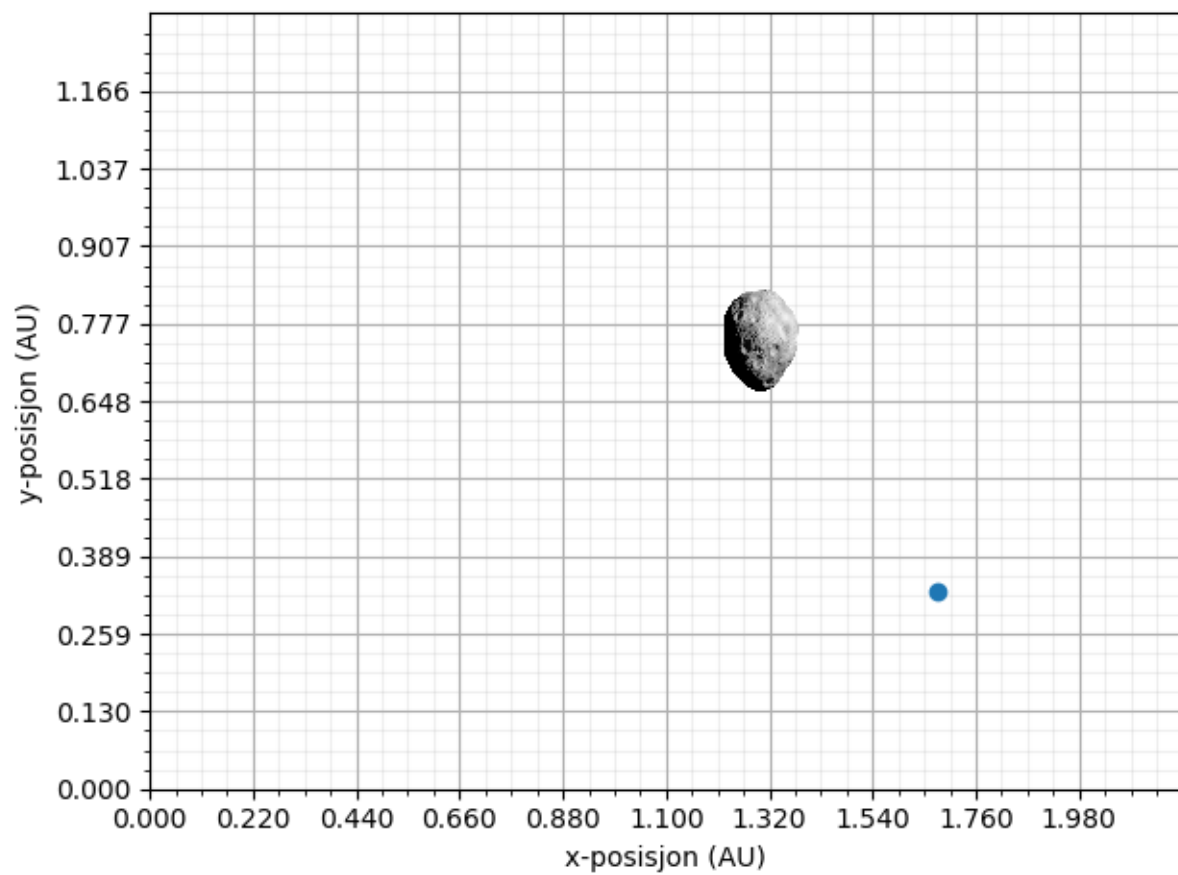


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 4.80×10^9 .

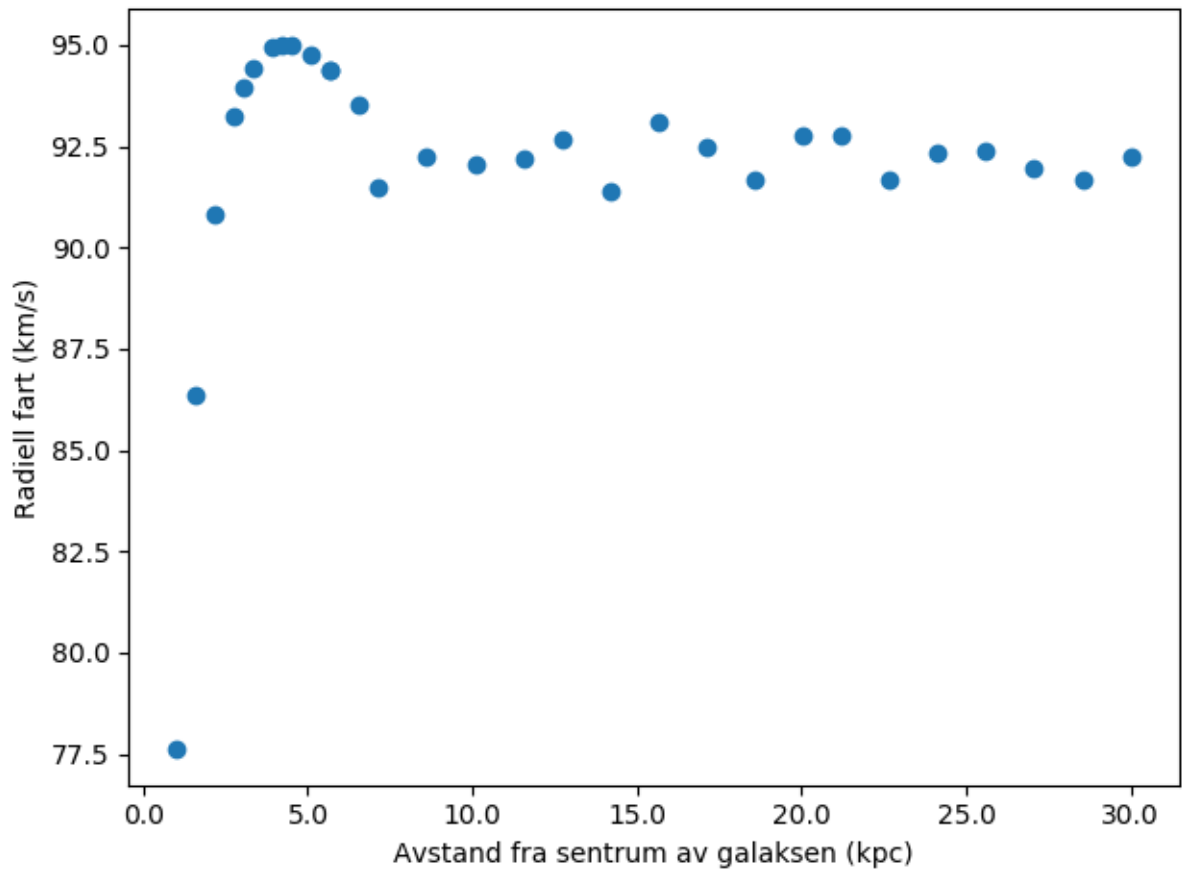
Filen 1C.png

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 8 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

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

STJERNE C) stjernas luminositet er $1/10$ av solas luminositet og det finnes

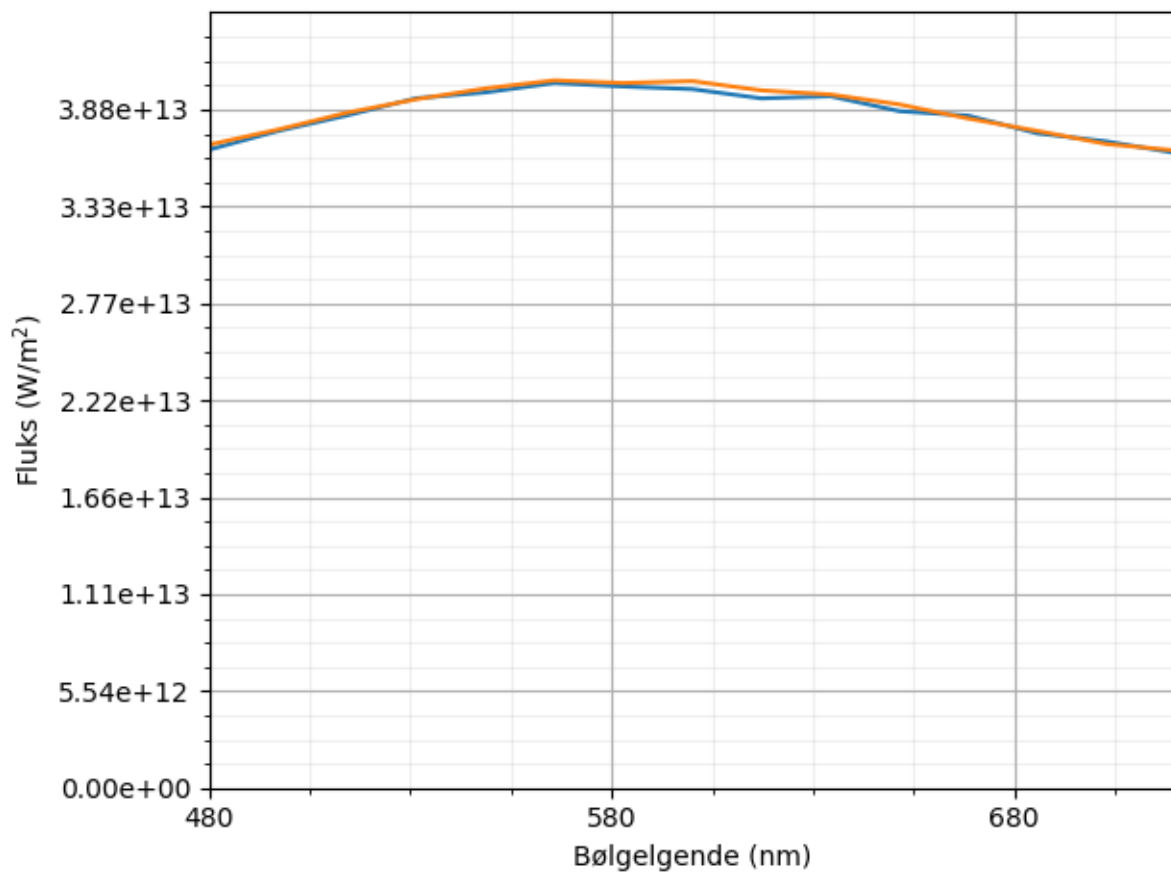
noe helium i kjernen men ingen tyngre grunnstoffer

STJERNE D) stjerna fusjonerer hydrogen til helium i et skall rundt kjernen

STJERNE E) kjernen består av helium og er degenerert

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $9.070\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 38 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $9.396\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $1.883\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $4.932\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 25 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $4.445\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

Påstand 1: den absolutte størrelsesklassen (magnitude) med blått filter er betydelig større enn den absolutte størrelsesklassen i rødt filter

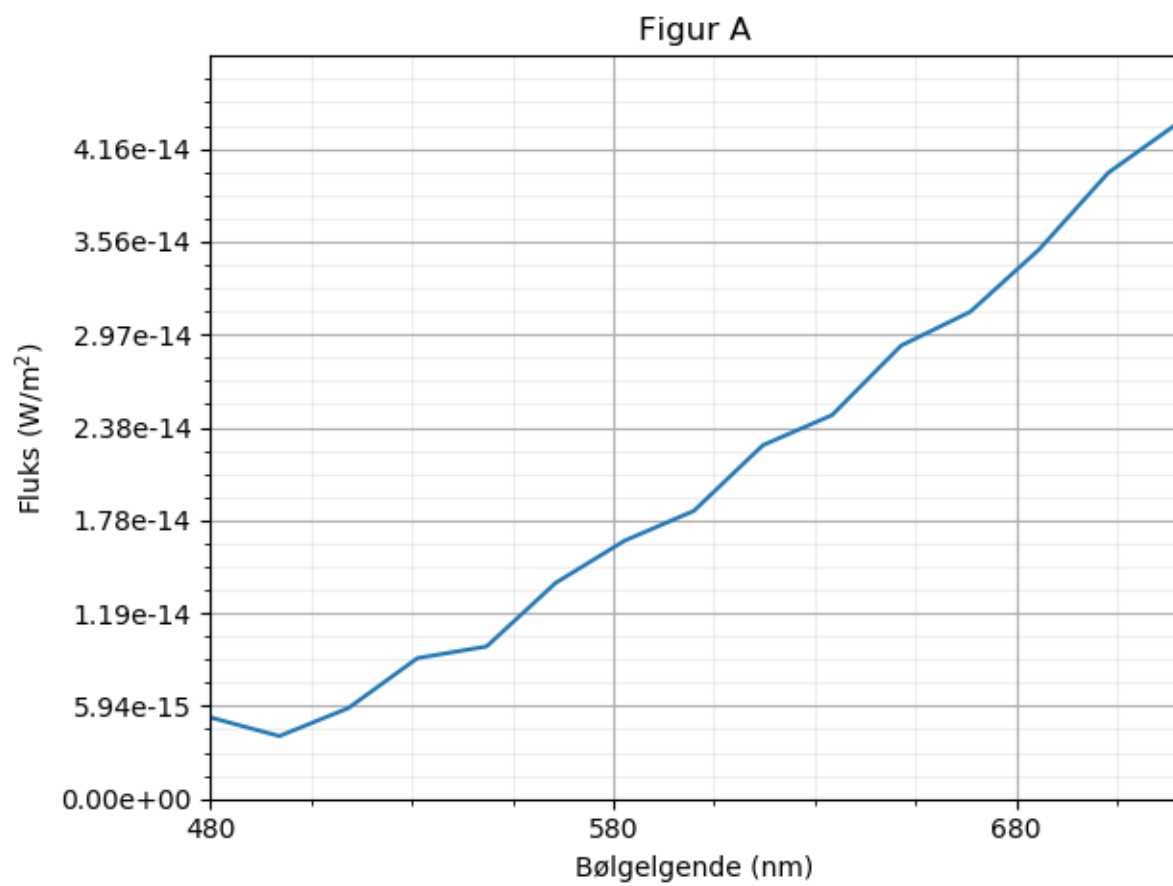
Påstand 2: den absolutte størrelsesklassen (magnitude) med blått filter er betydelig mindre enn den absolutte størrelsesklassen i rødt filter

Påstand 3: denne stjerna er lengst vekk

Påstand 4: denne har den minste tilsynelatende bolometriske størrelsesklassen (altså den vanlige størrelsesklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

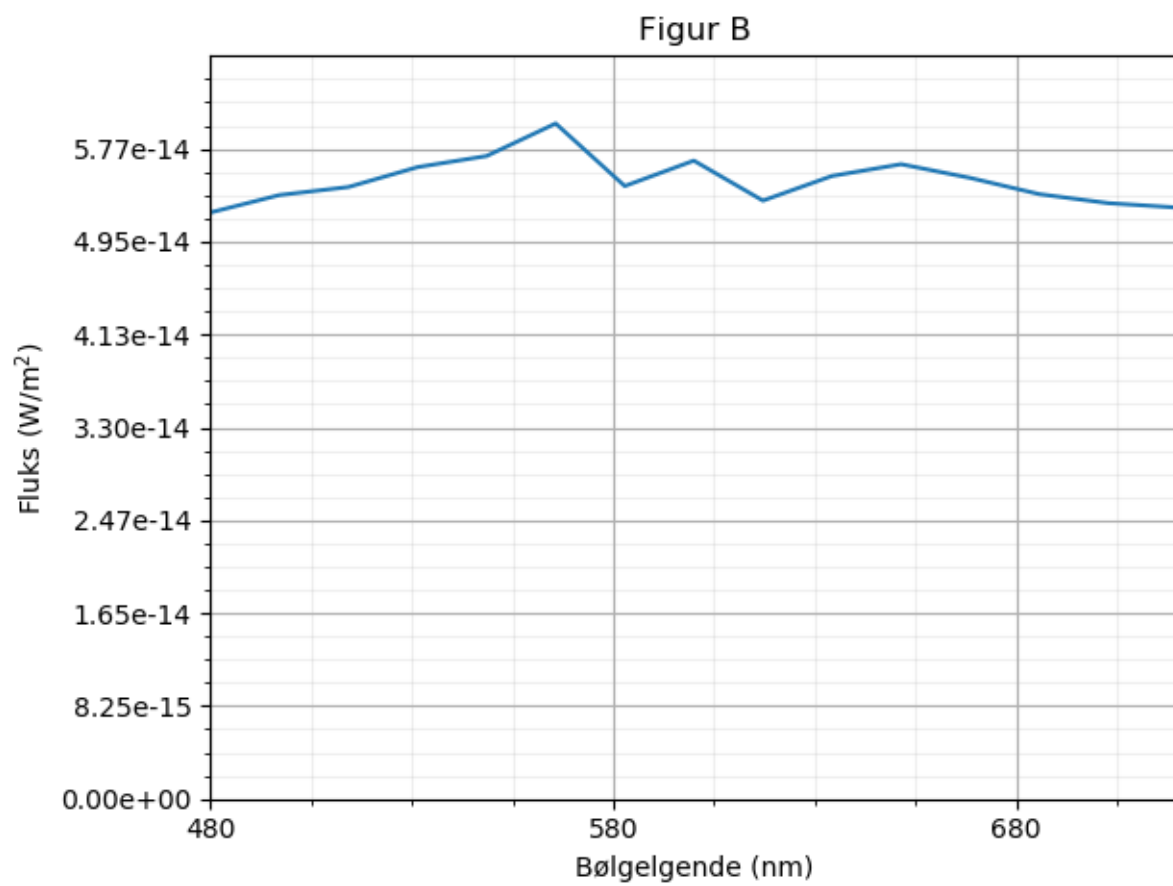
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



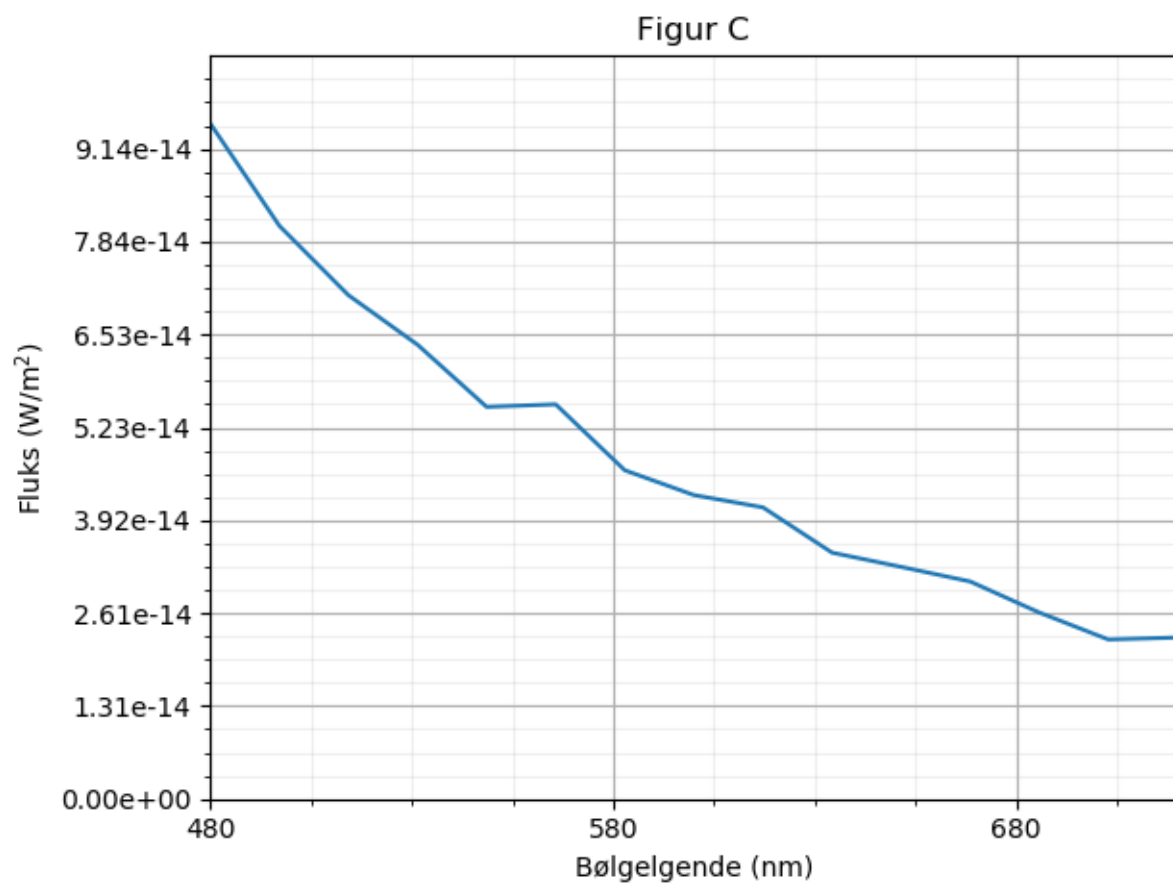
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



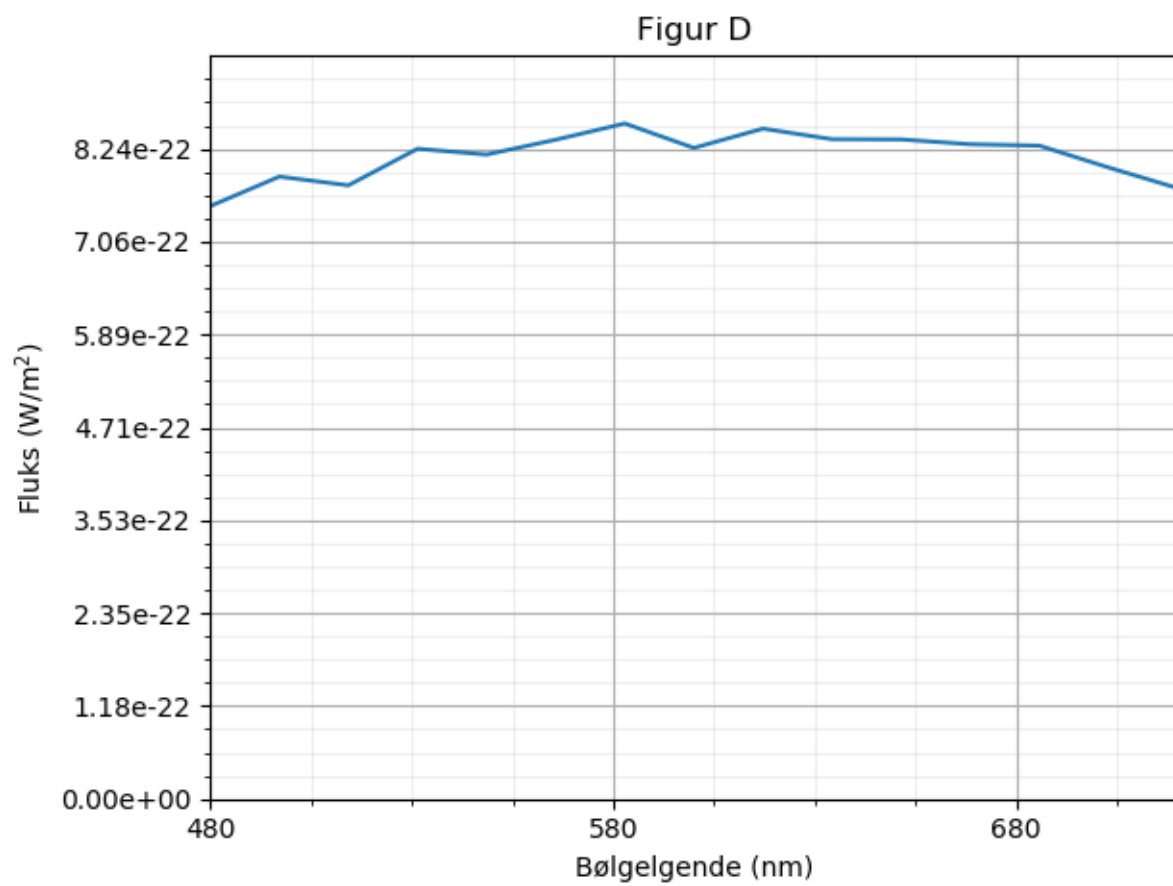
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



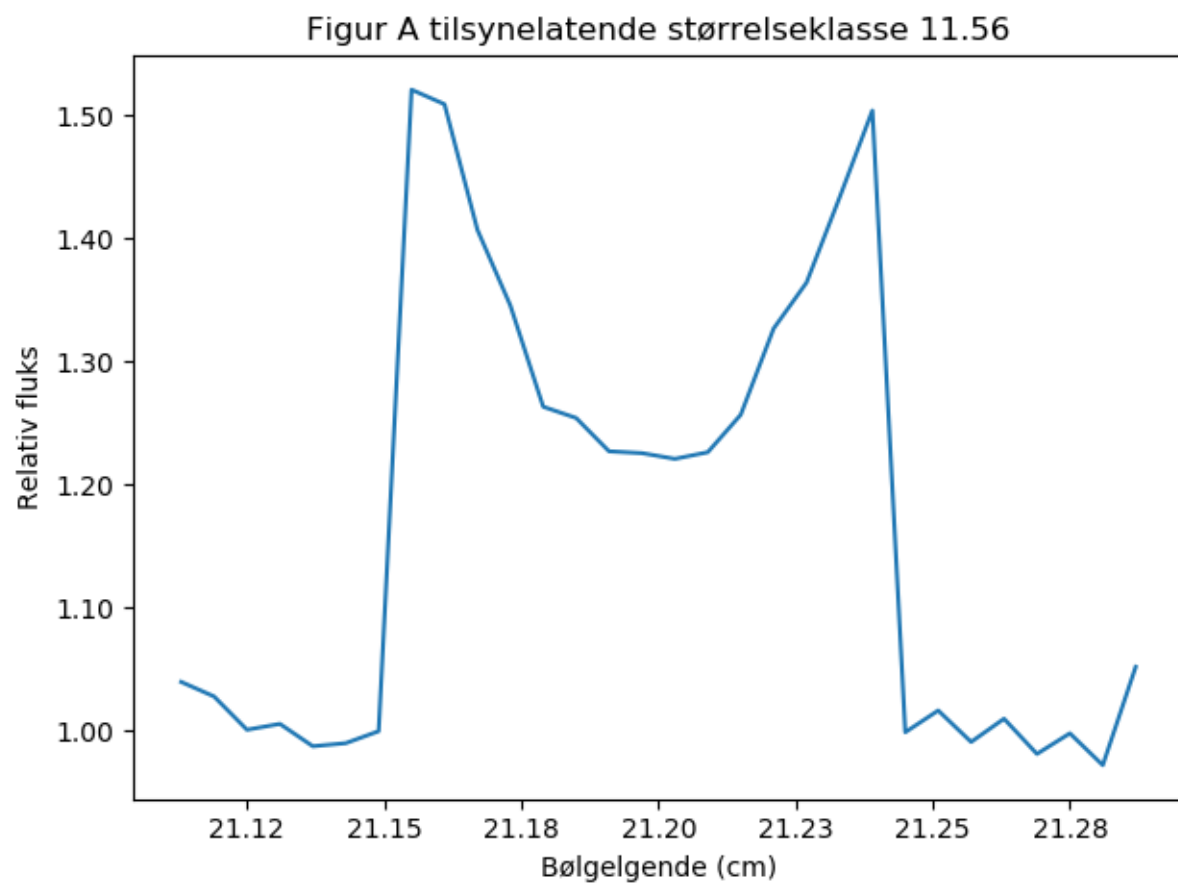
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



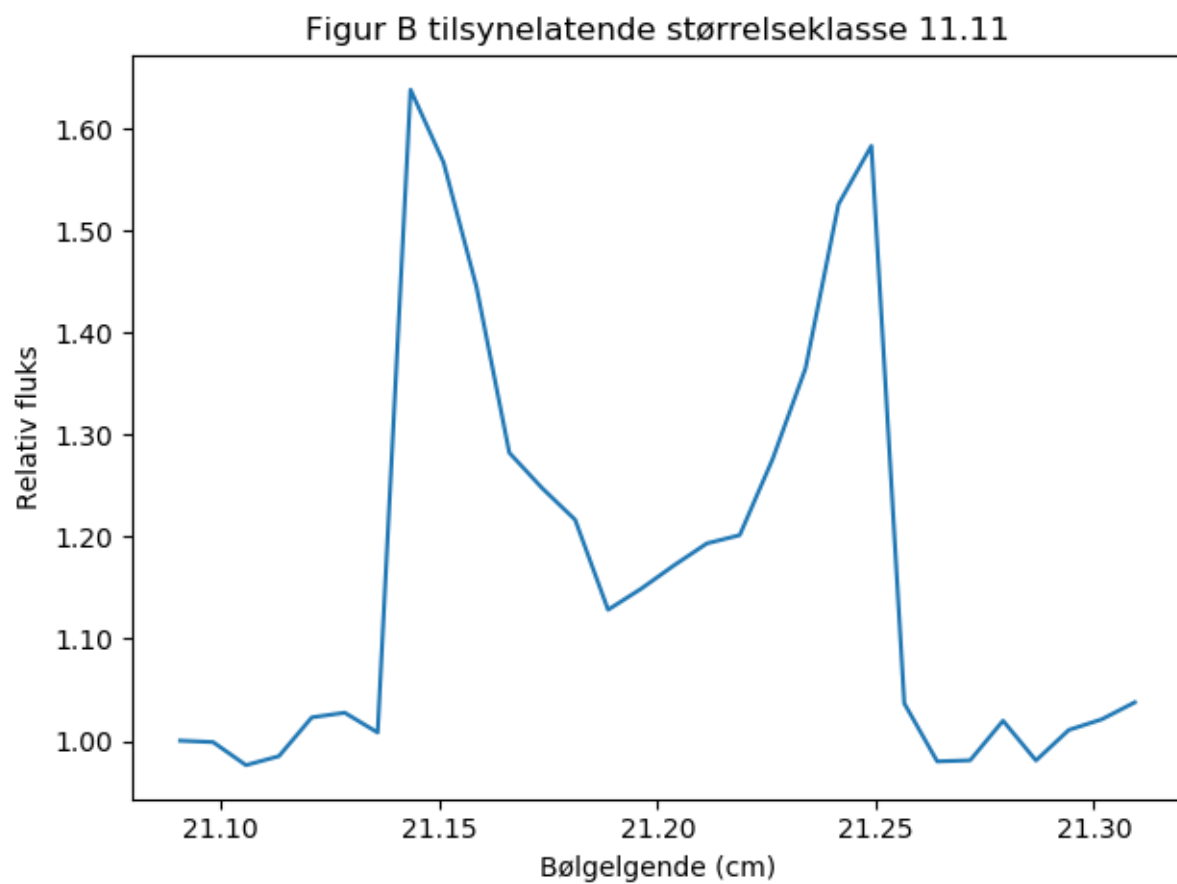
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



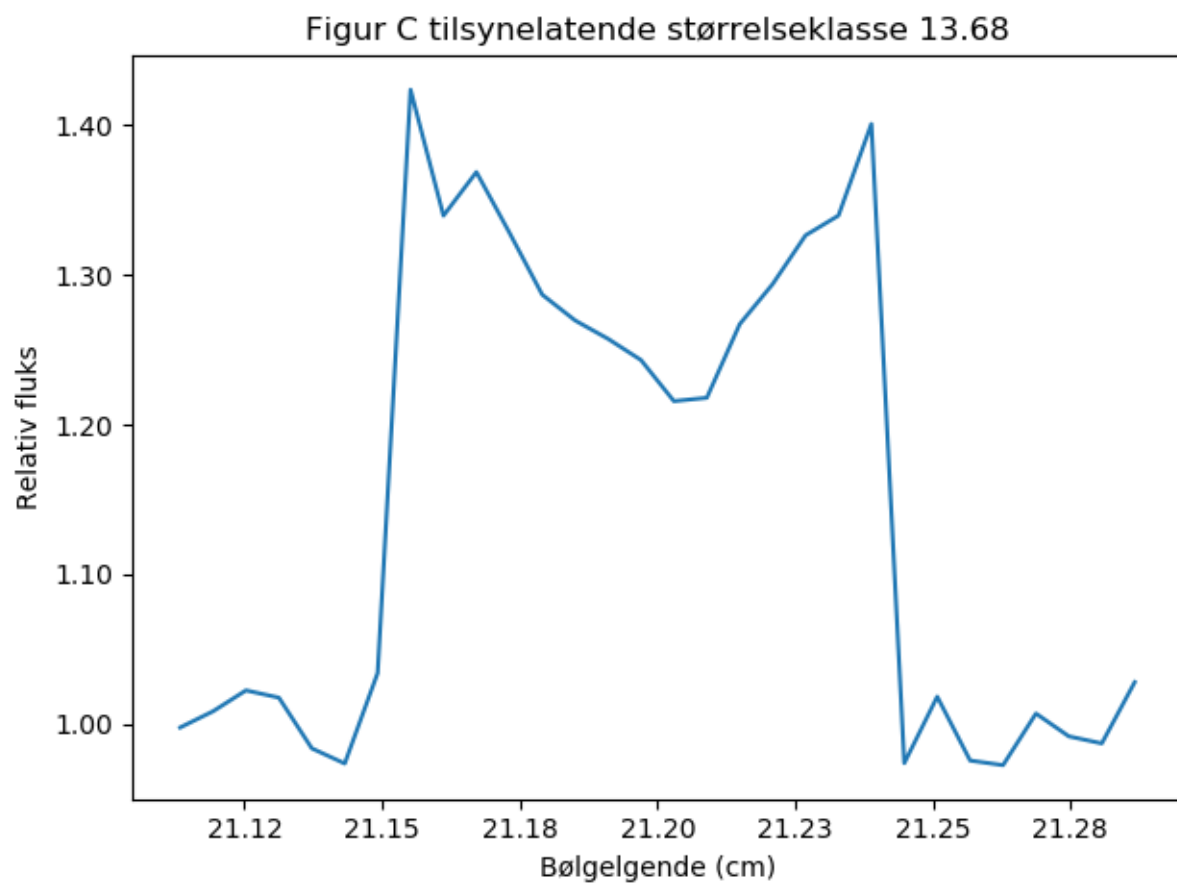
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



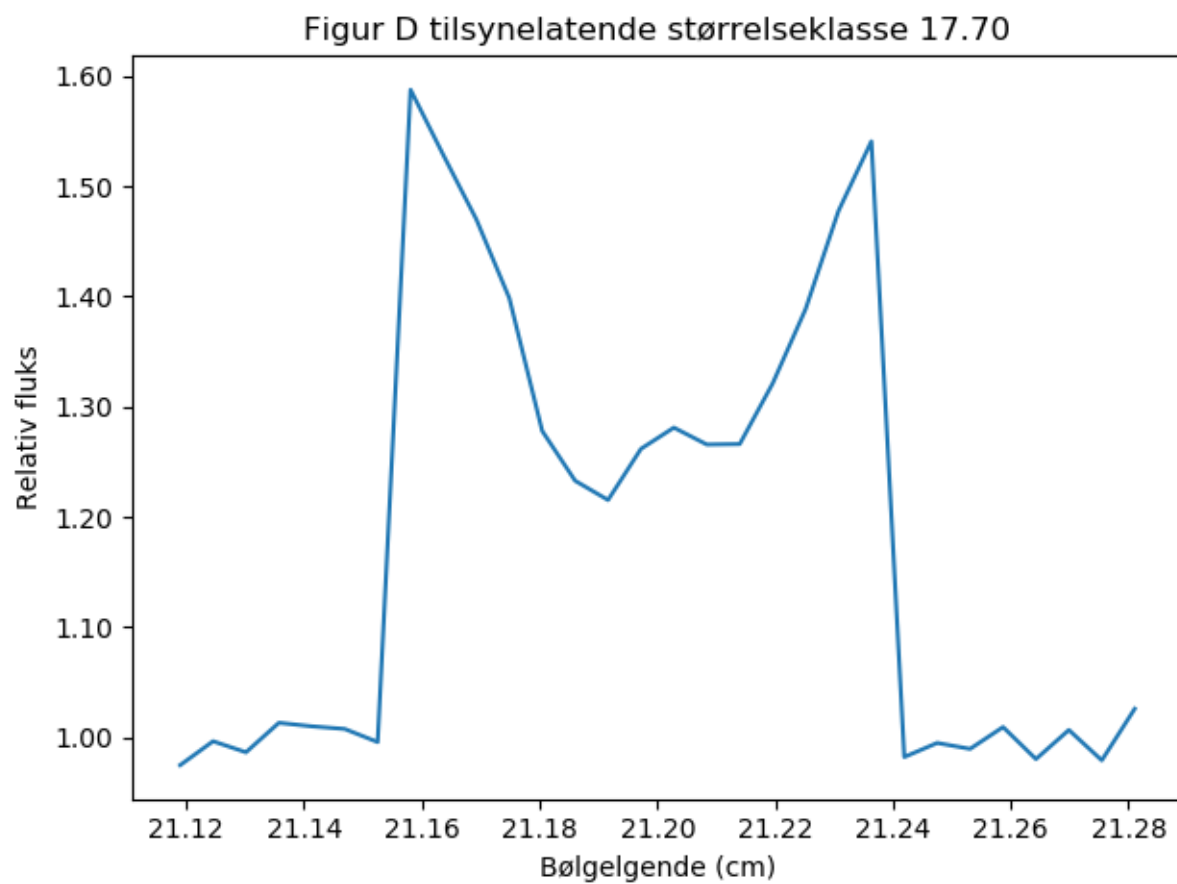
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



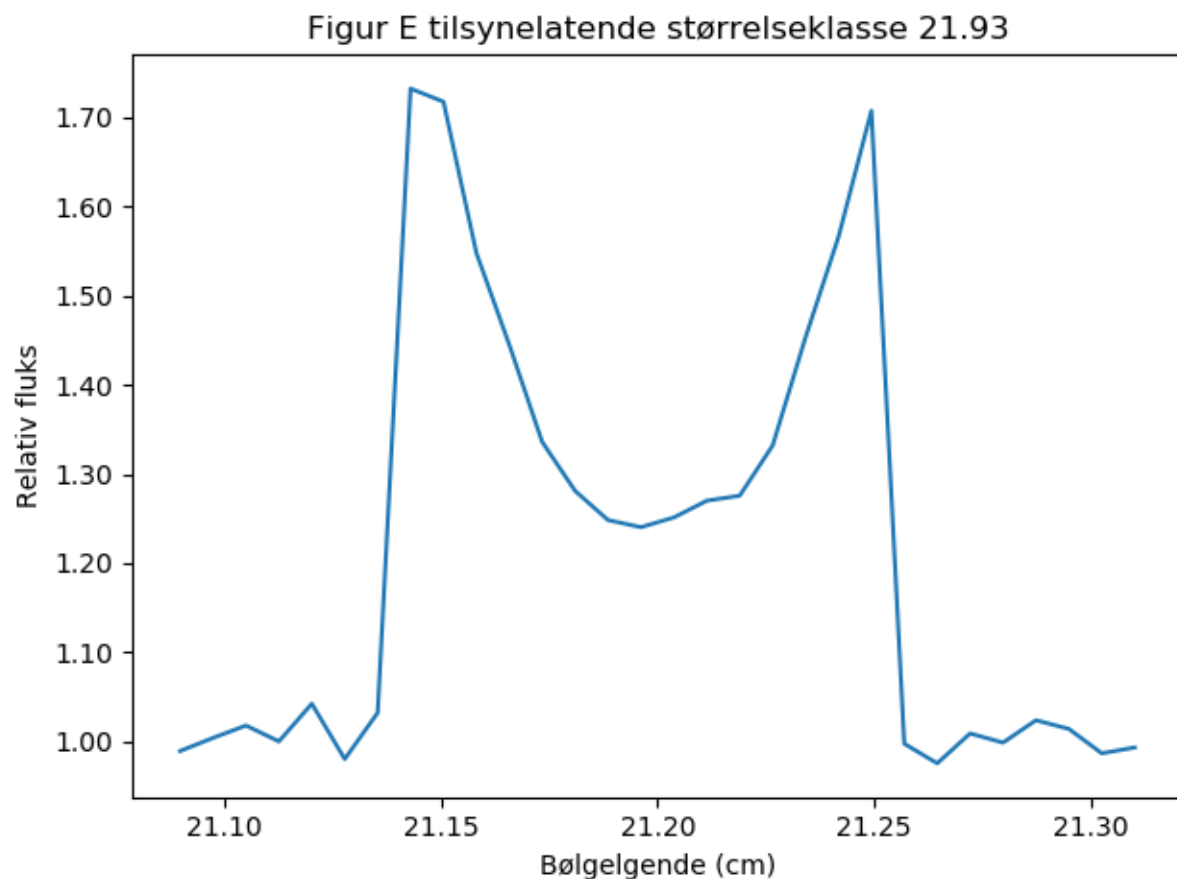
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $2.916 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 21.52 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $1.122 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35.53 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $3.040 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.10 millioner K.

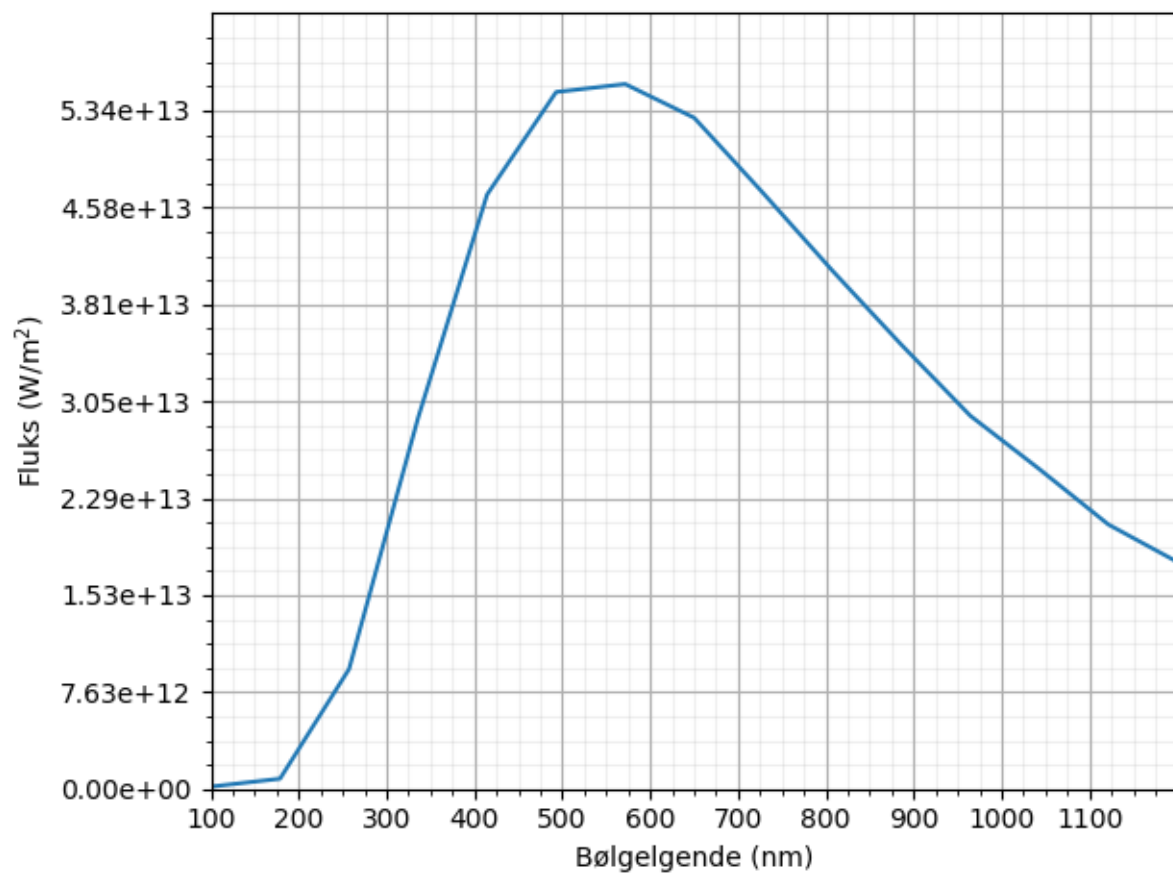
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.592 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 32.00 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.512 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27.38 millioner K.

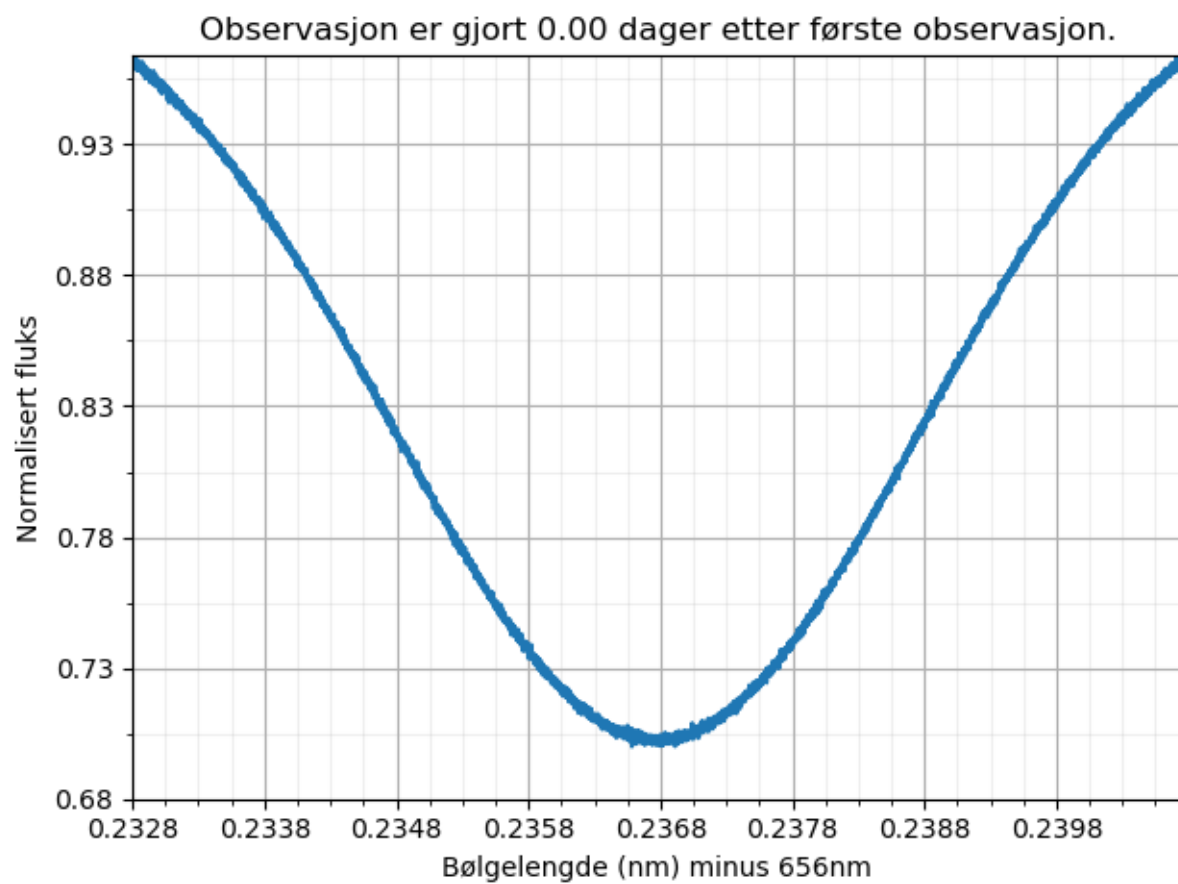
Filen 1O/1O.png

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



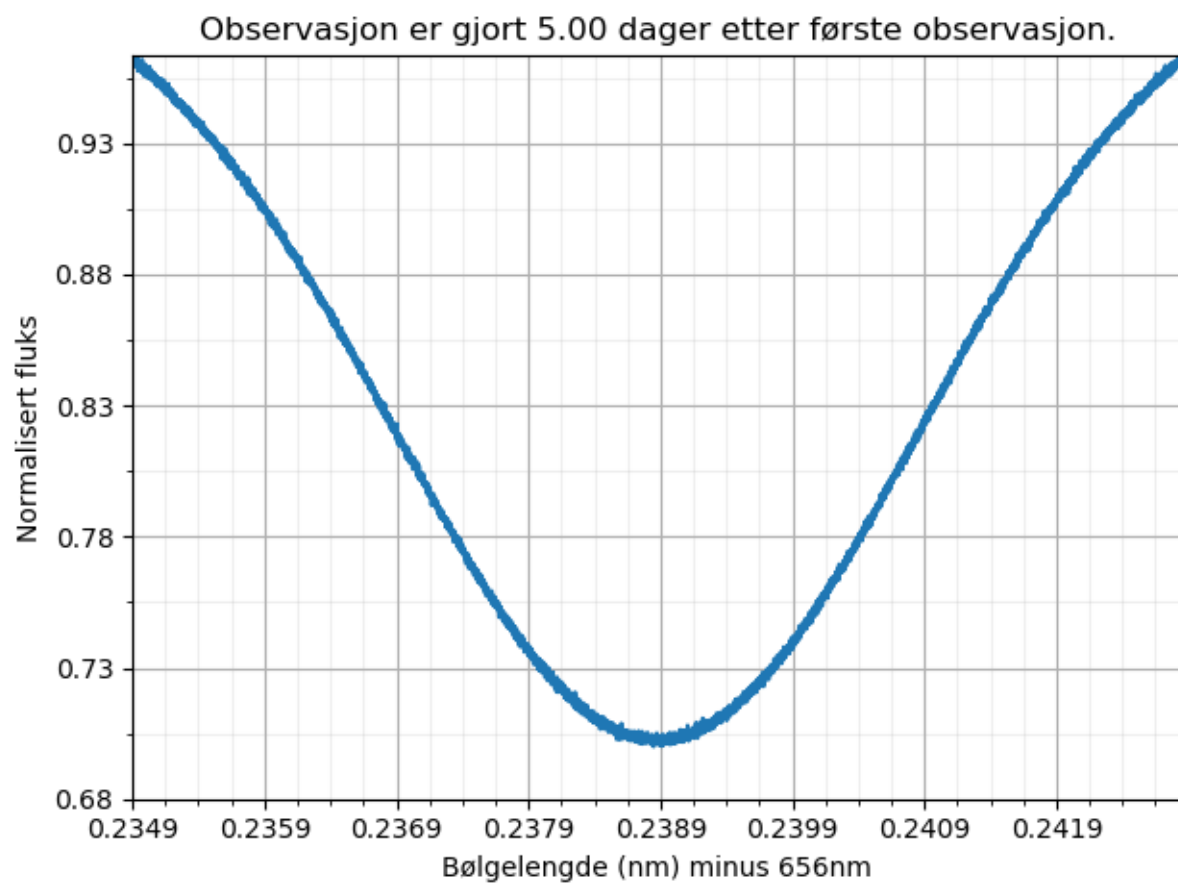
Filen 1O/1O_Figur_0_.png

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



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

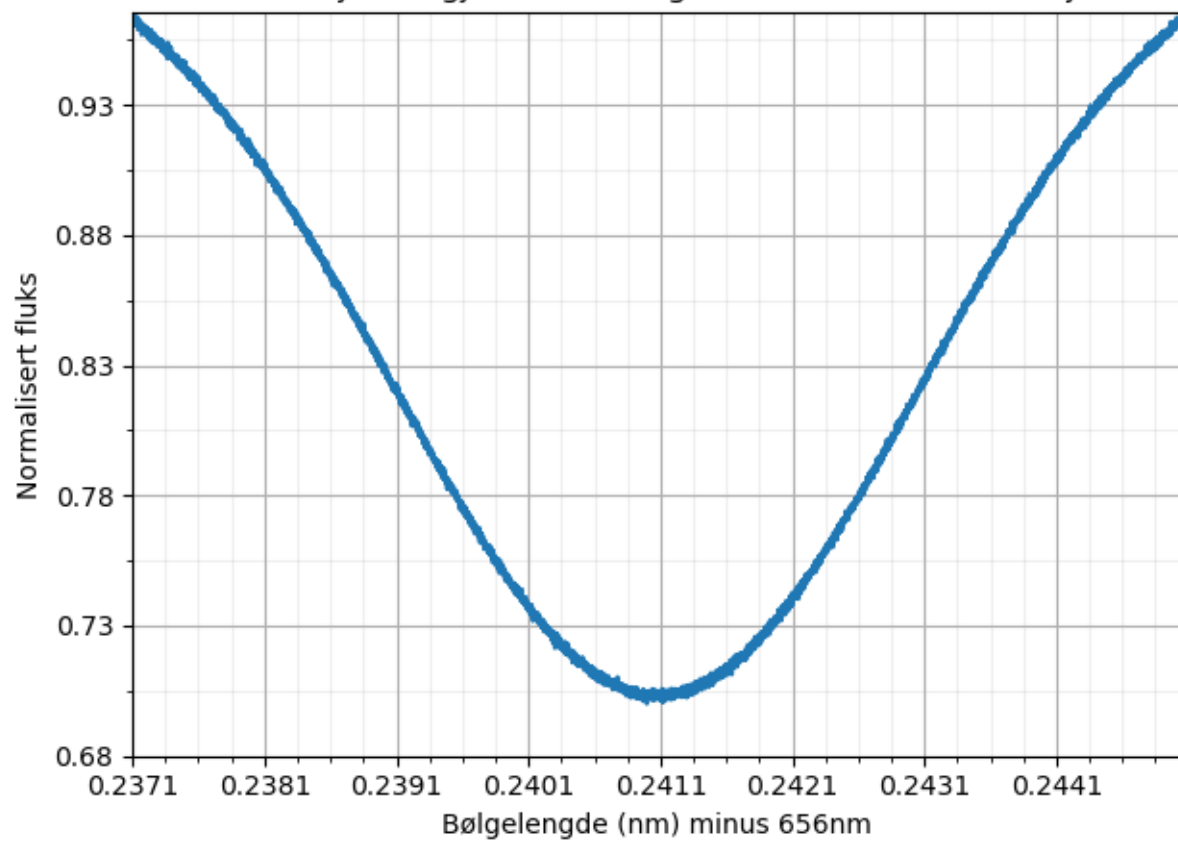
Figure 20: Figur fra filen 1O/1O_Figur_1_.png



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

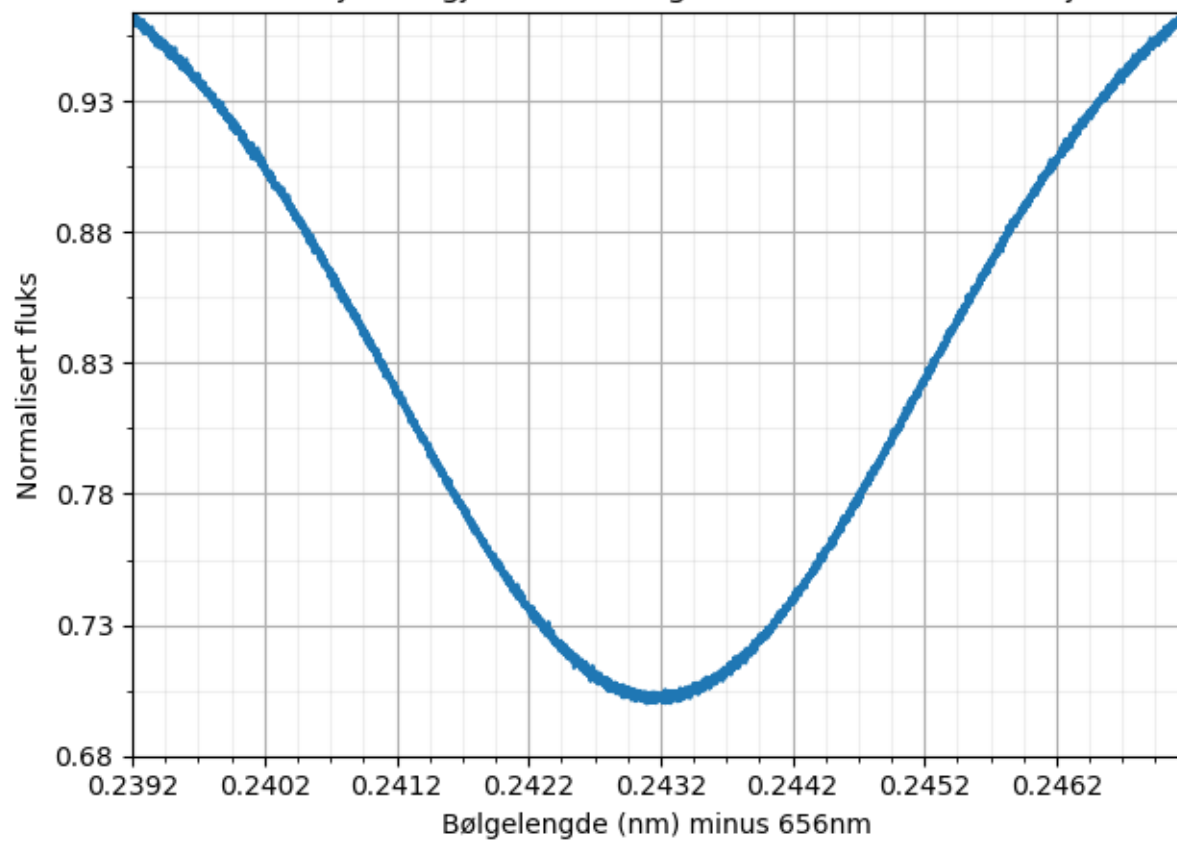
Observasjon er gjort 10.01 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_3_.png

Figure 22: Figur fra filen 10/10_Figur_3_.png

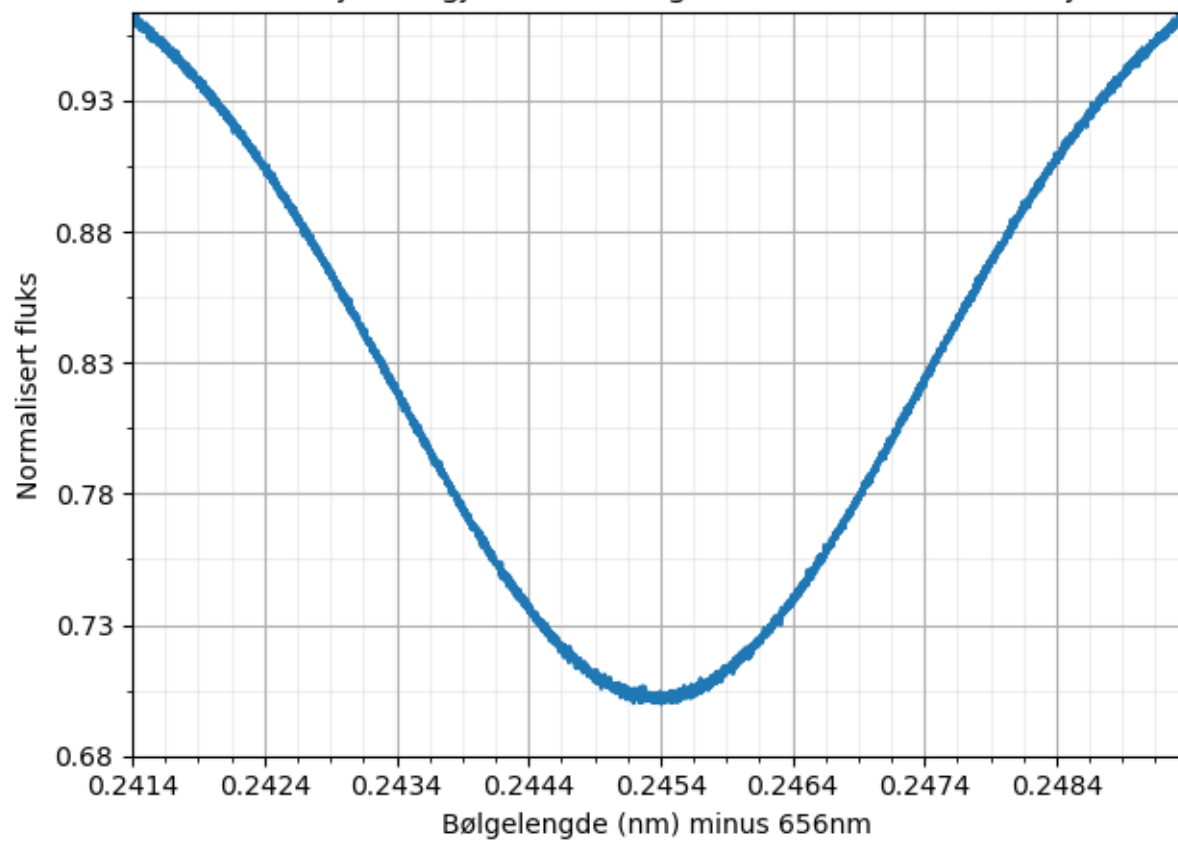
Observasjon er gjort 15.01 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

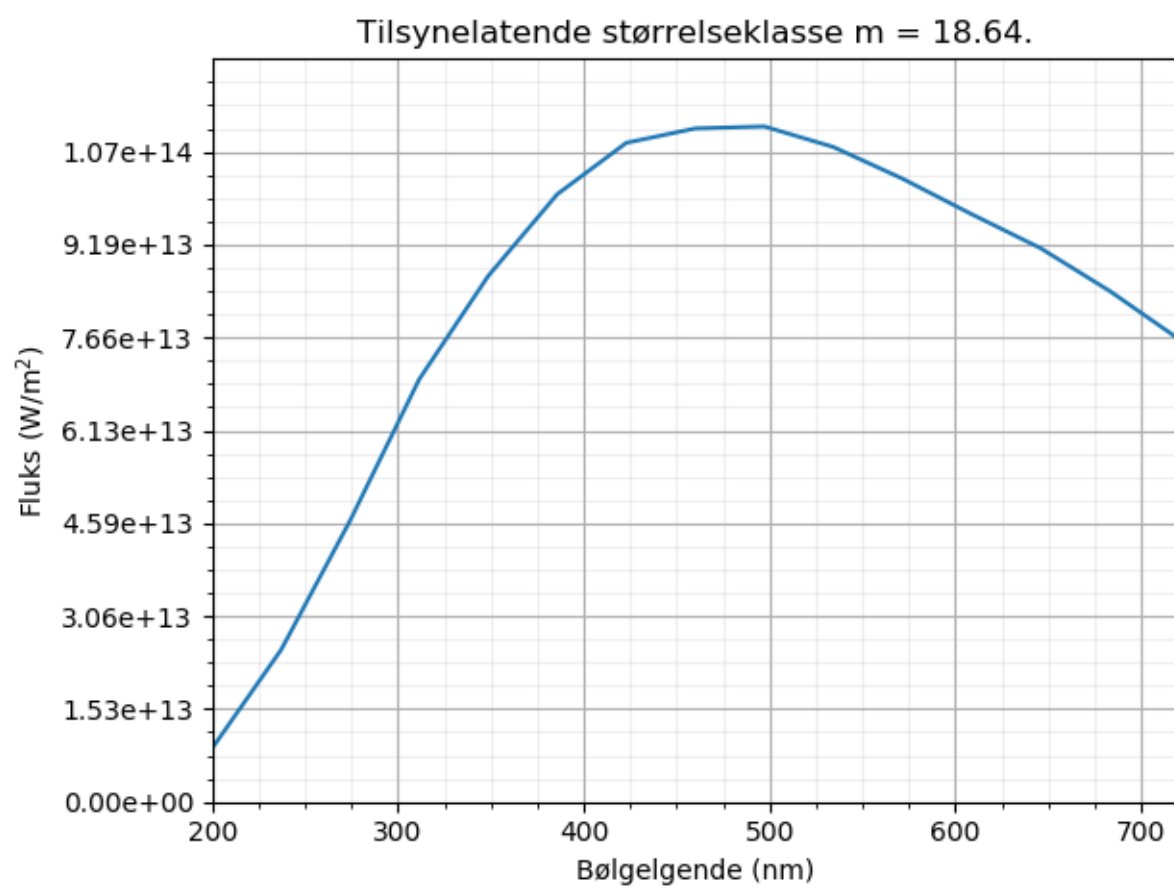
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 20.01 dager etter første observasjon.



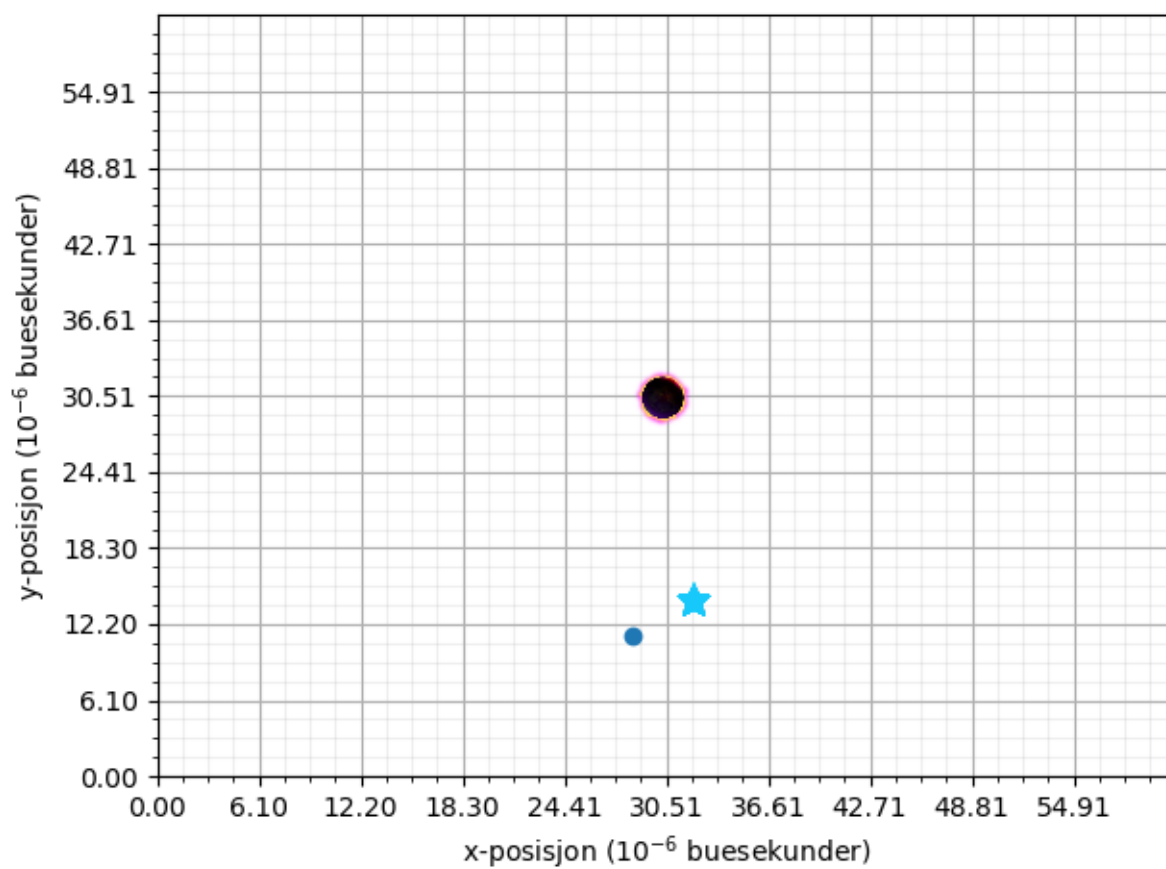
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



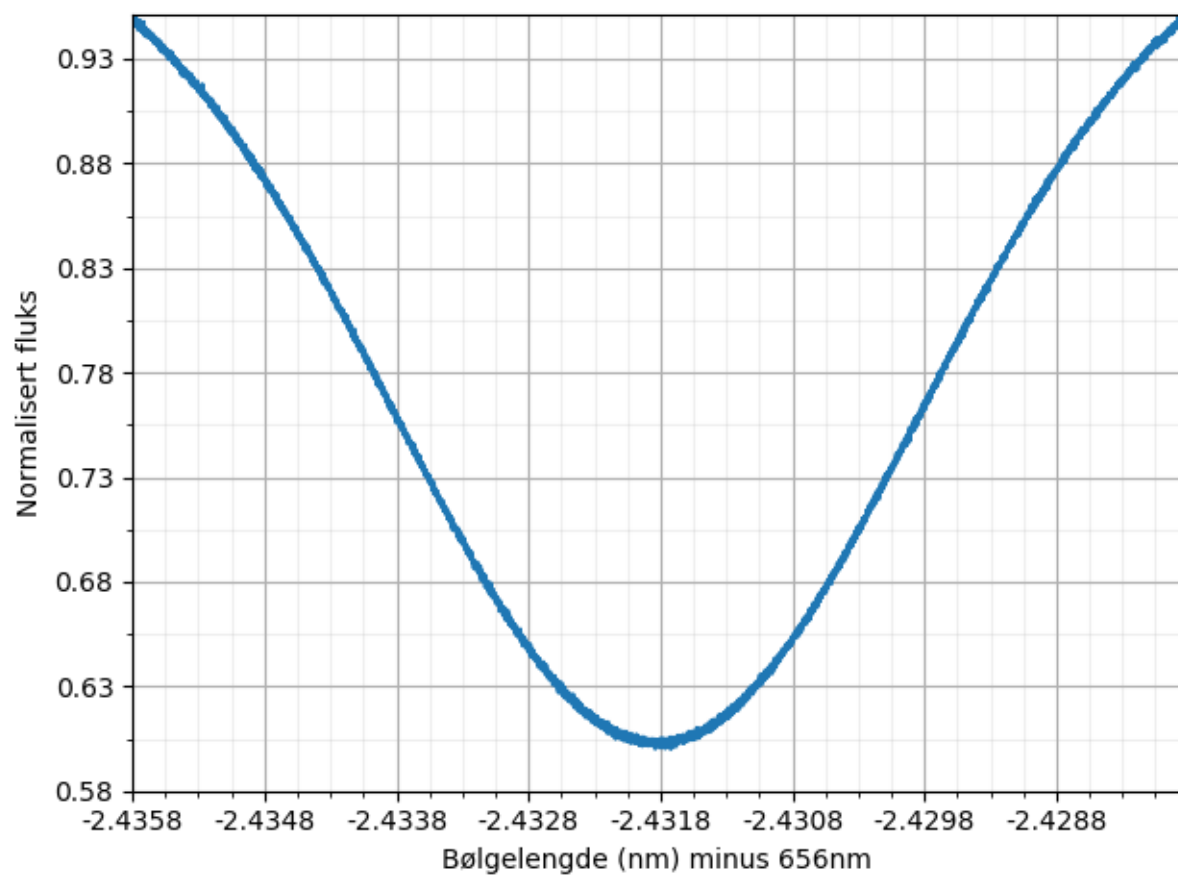
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

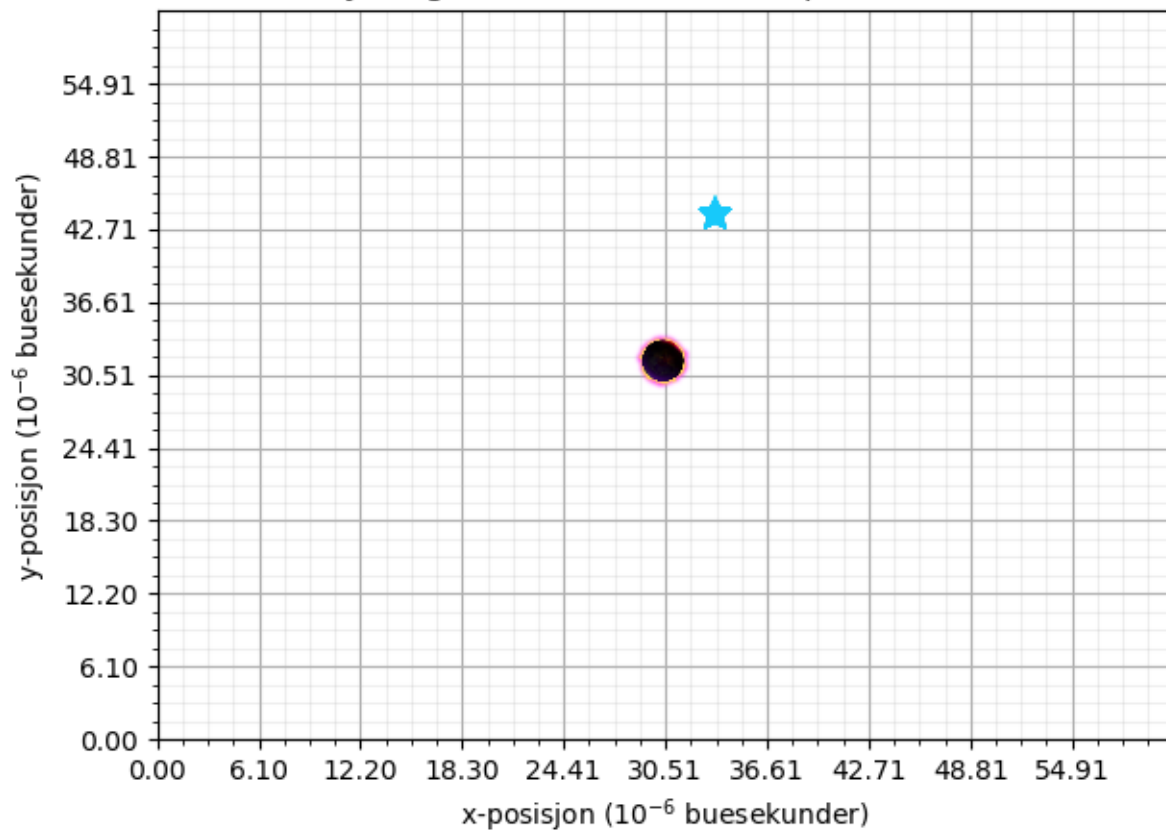
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

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

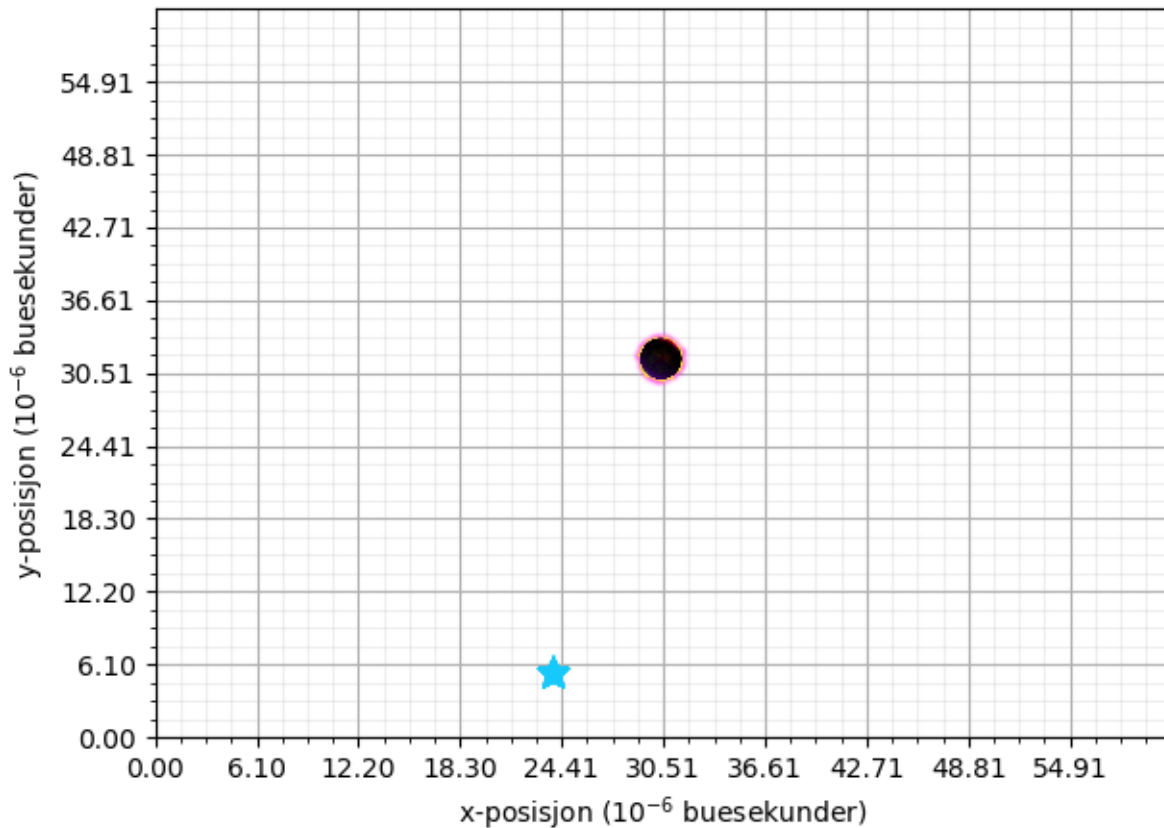
Vinkelforflytning 3.49 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 2C/2C_Figur_2.png

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

Vinkelforflytning 0.89 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 3A.txt

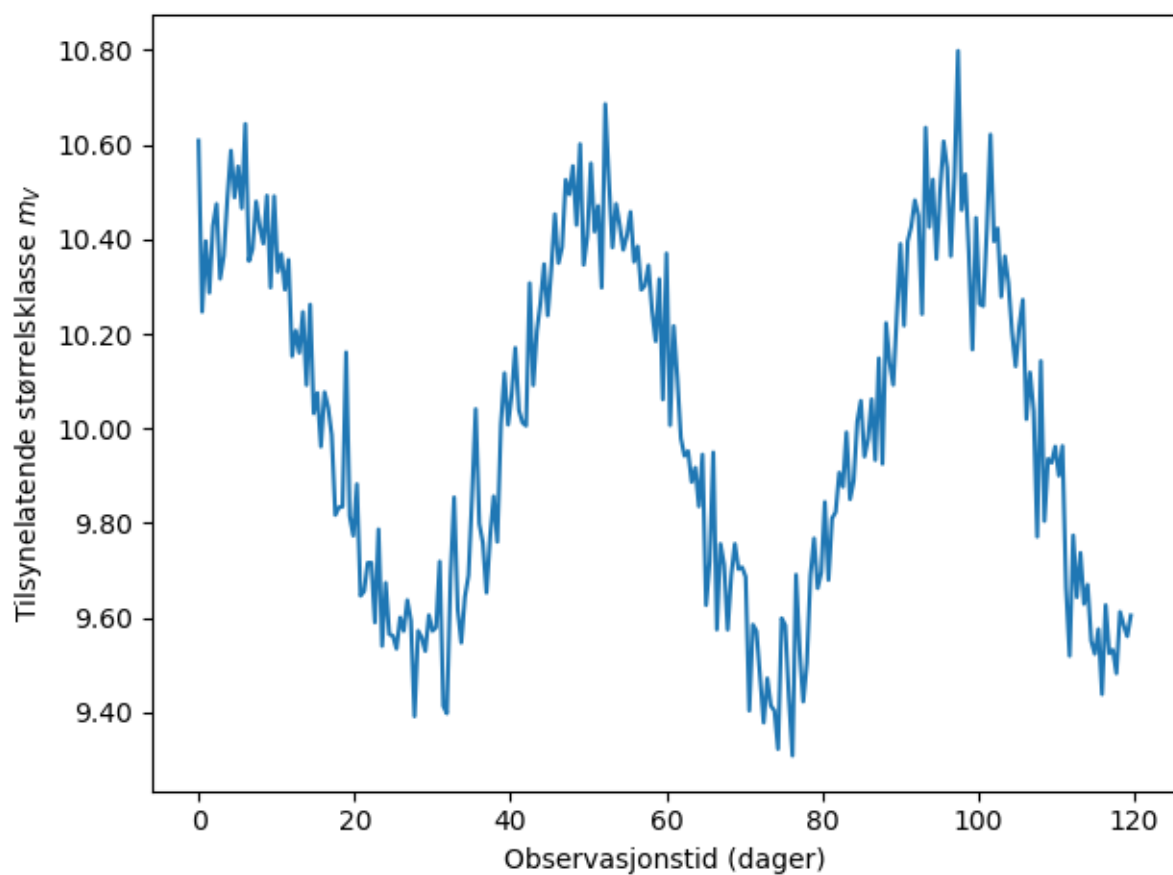
Din destinasjon er Oslo som ligger i en avstand av 250 km fra Kristiansand.
Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.70400 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 111500.00000 kg og tog2 veier 89700.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 499 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 4000000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 51600.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 55620.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 29.25 solmasser og radien er 4.14 solradier.