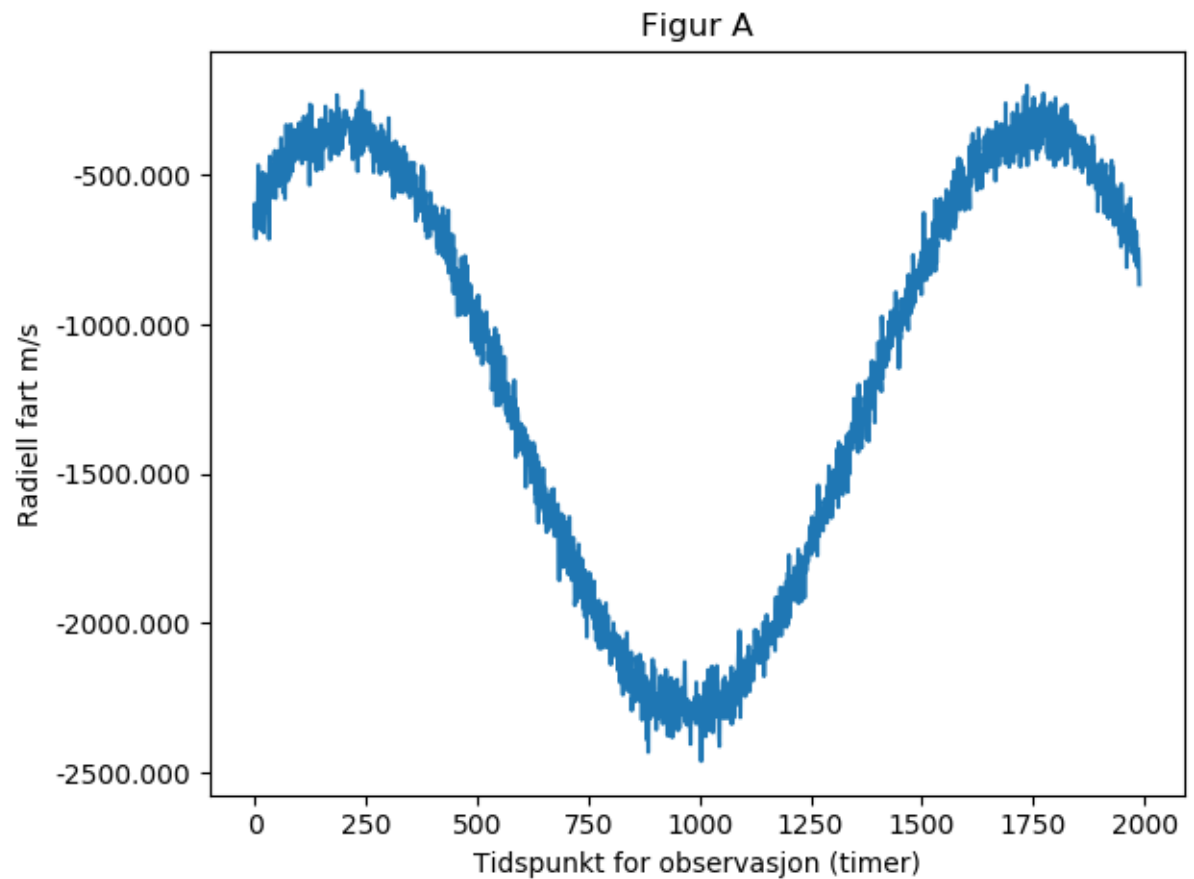


Samlefil for alle data til prøveeksamen

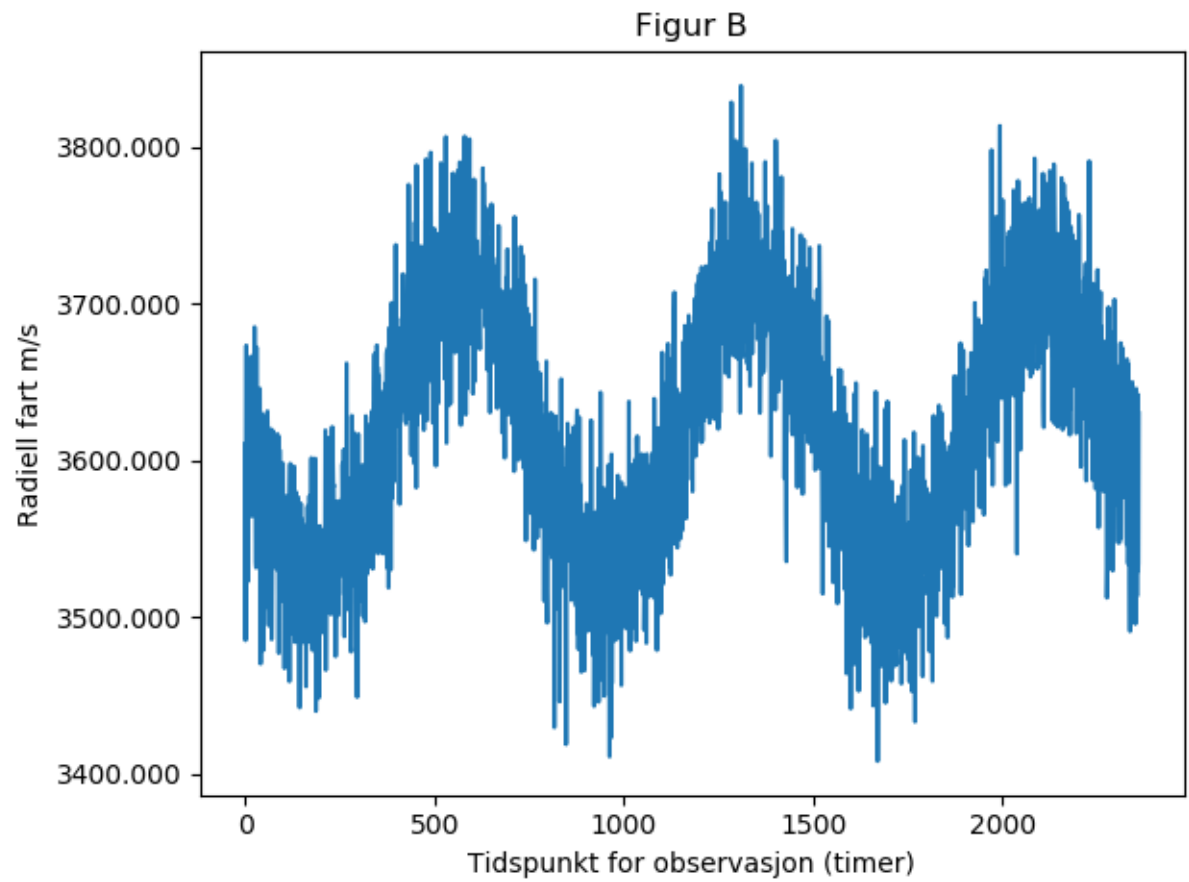
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



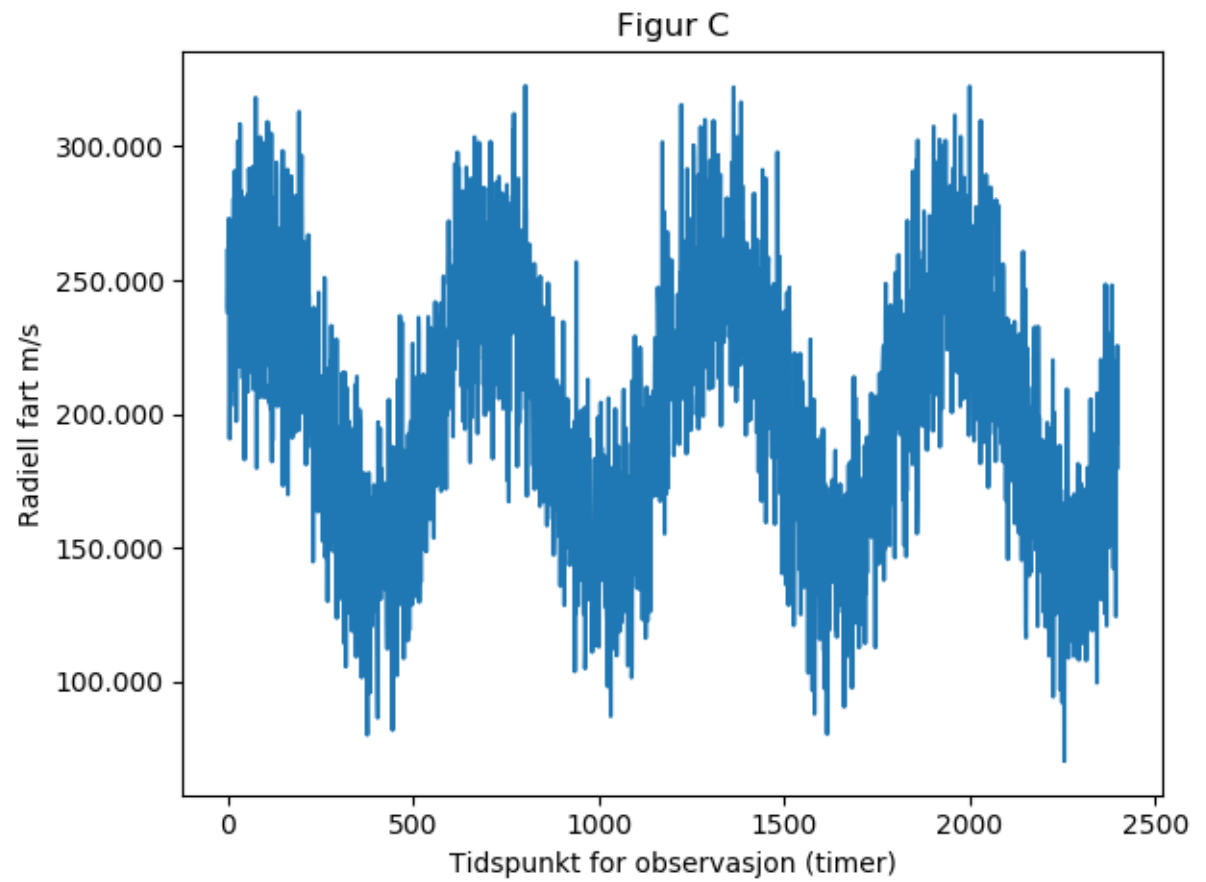
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



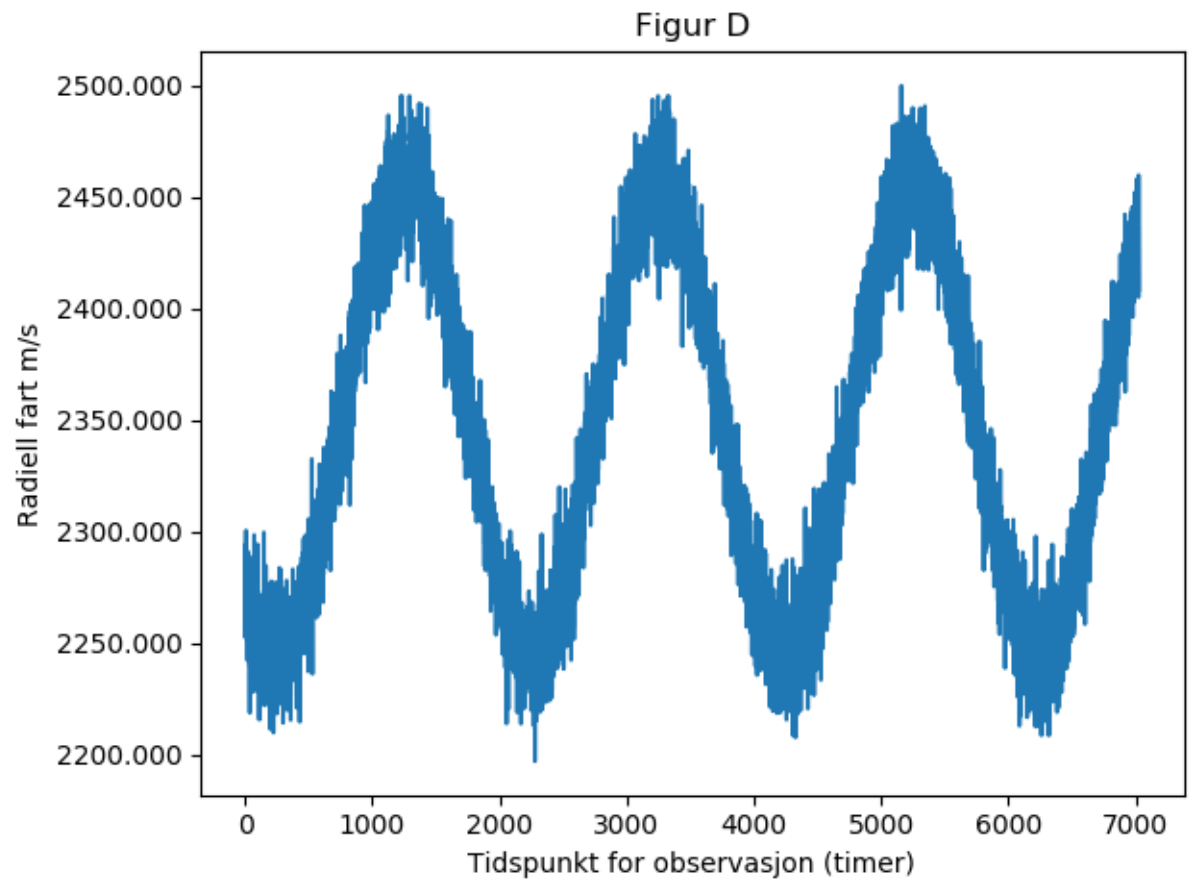
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



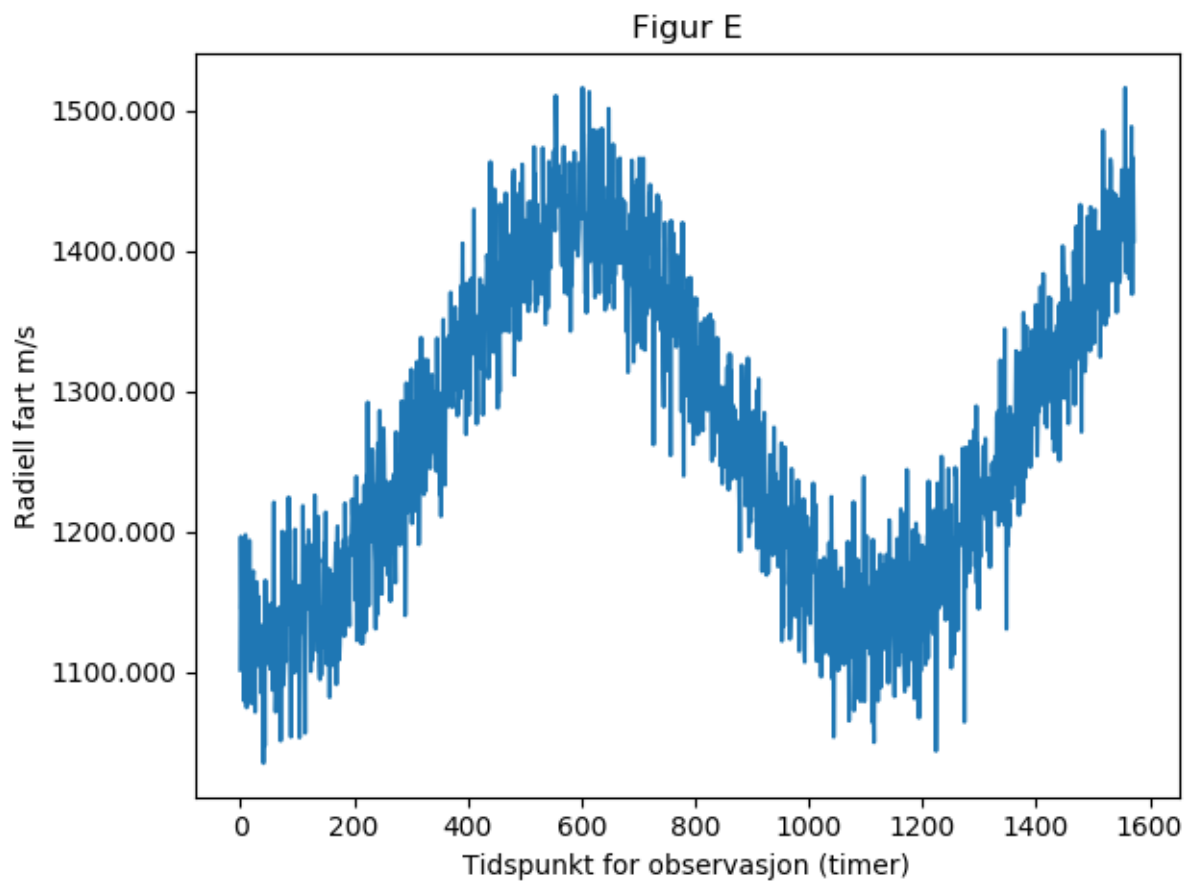
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

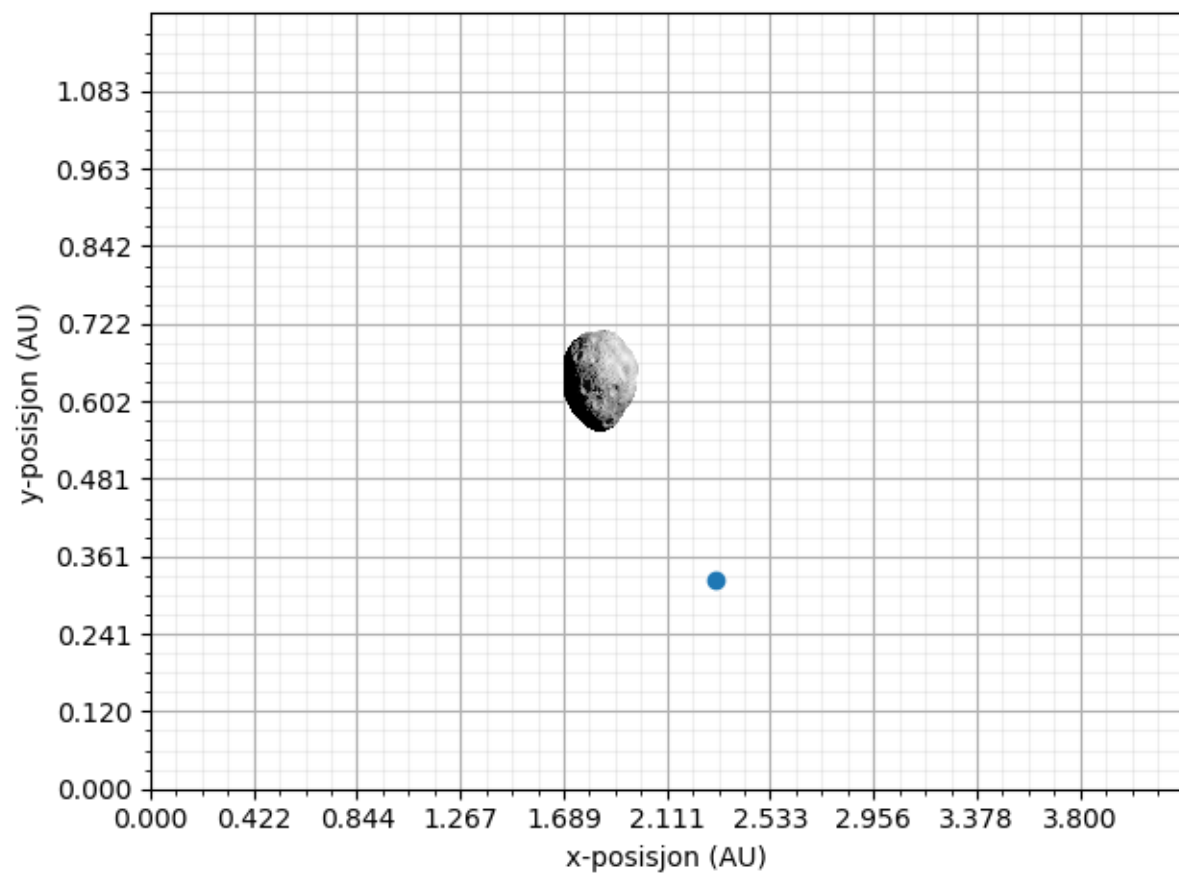


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor $5.80e+09$.

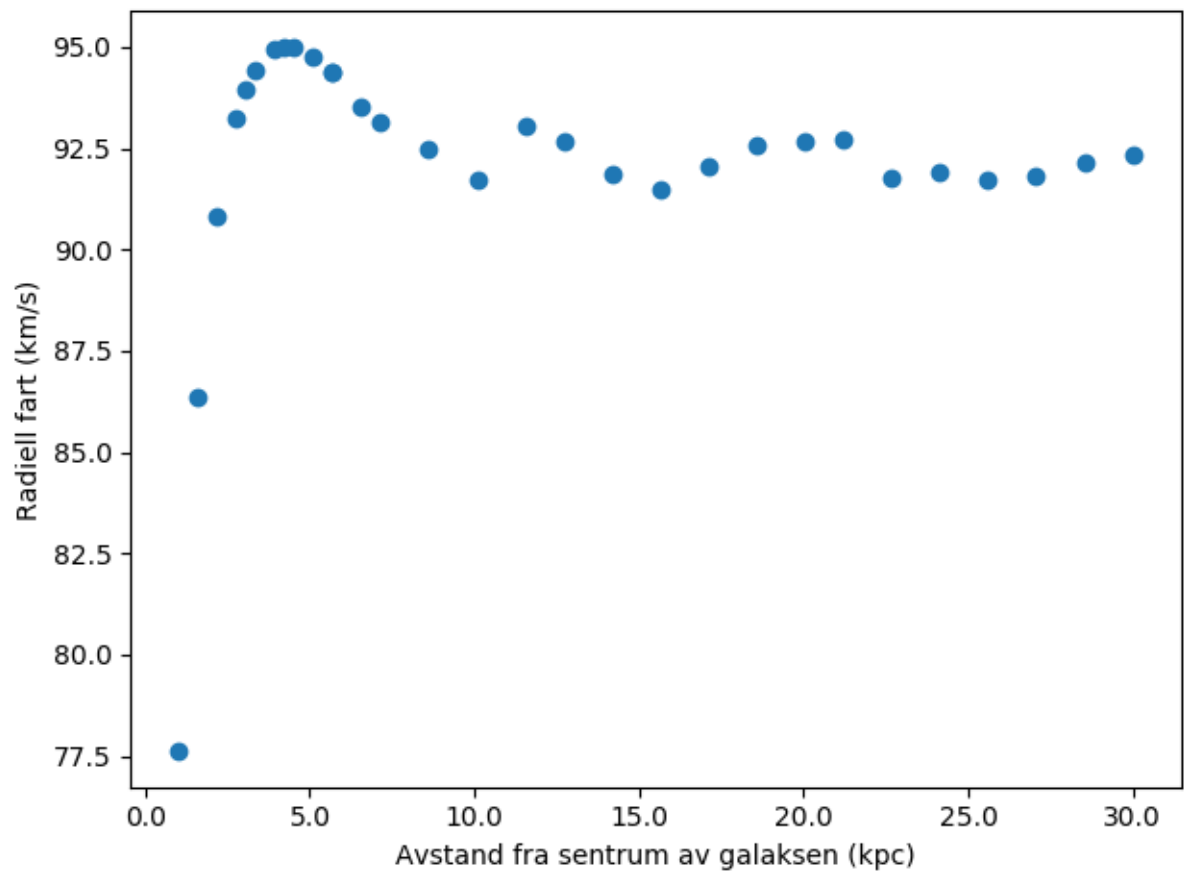
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

STJERNE A) stjernas luminositet er halvparten av solas luminositet og det finnes noe helium i kjernen men ingen tyngre grunnstoffer

STJERNE B) det finnes karbon i et skall rundt kjernen

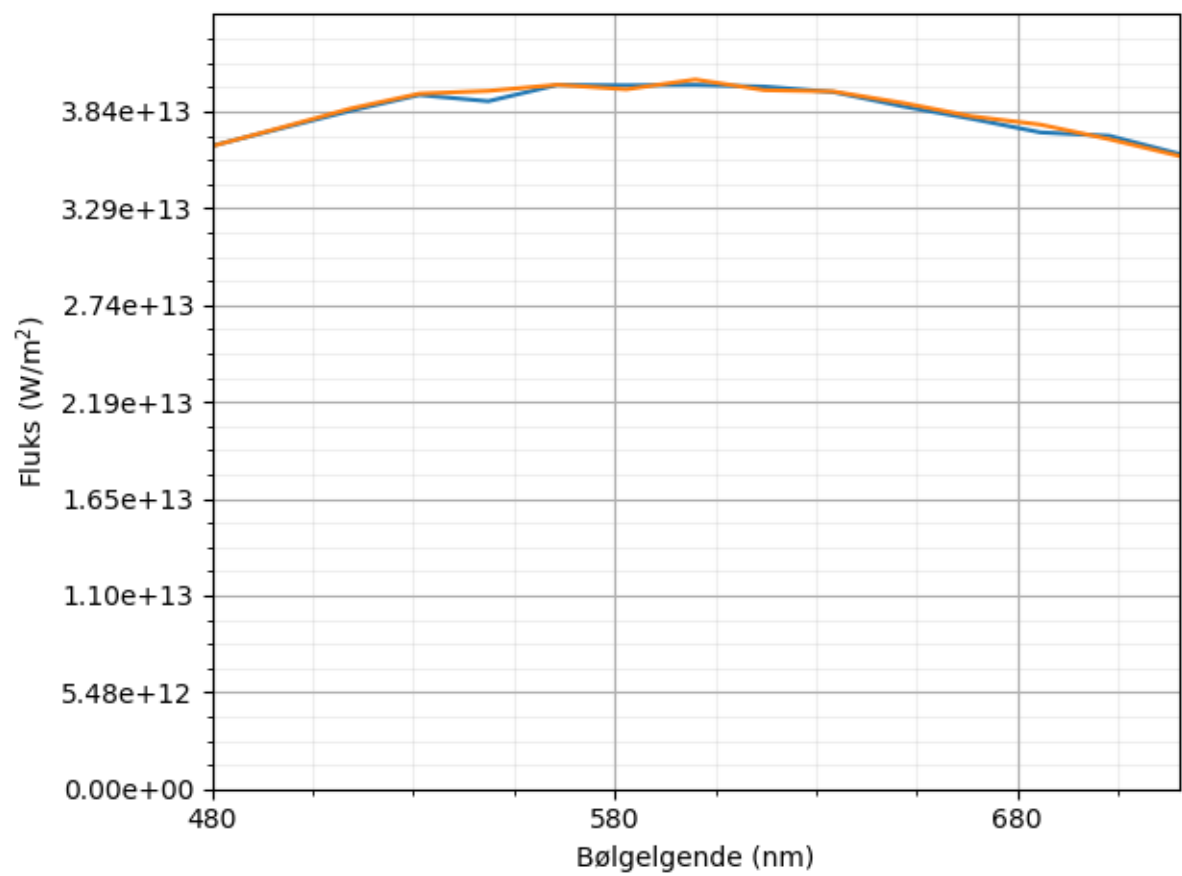
STJERNE C) massen til stjerna er 5 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

STJERNE D) det finnes noe jern i kjernen

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

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $6.982 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 18 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $1.804 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 15 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $8.450 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 37 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.520 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 22 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.415 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 20 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

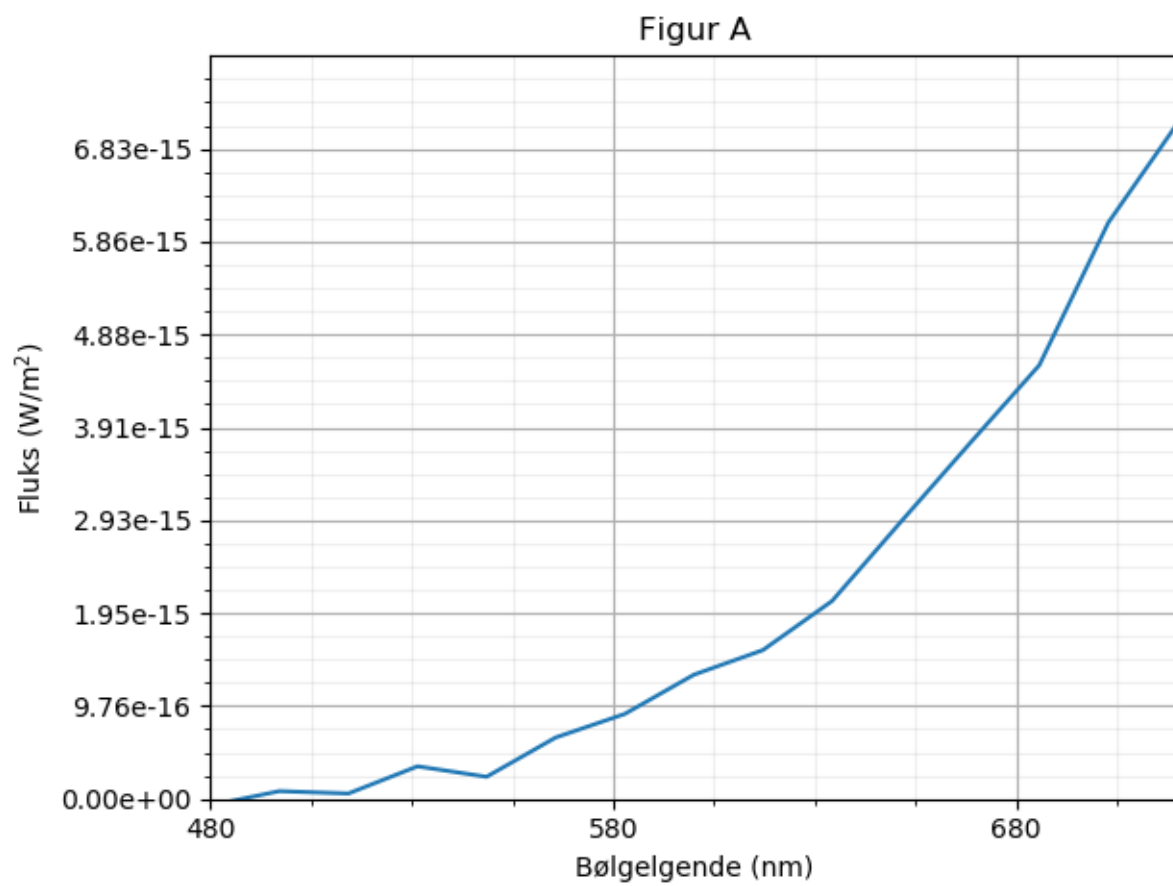
Påstand 2: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med UV filter er betydelig mindre enn den tilsynelatende størrelseklassen i blått filter

Påstand 3: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelseklassen i rødt filter

Påstand 4: denne stjerna er lengst vekk

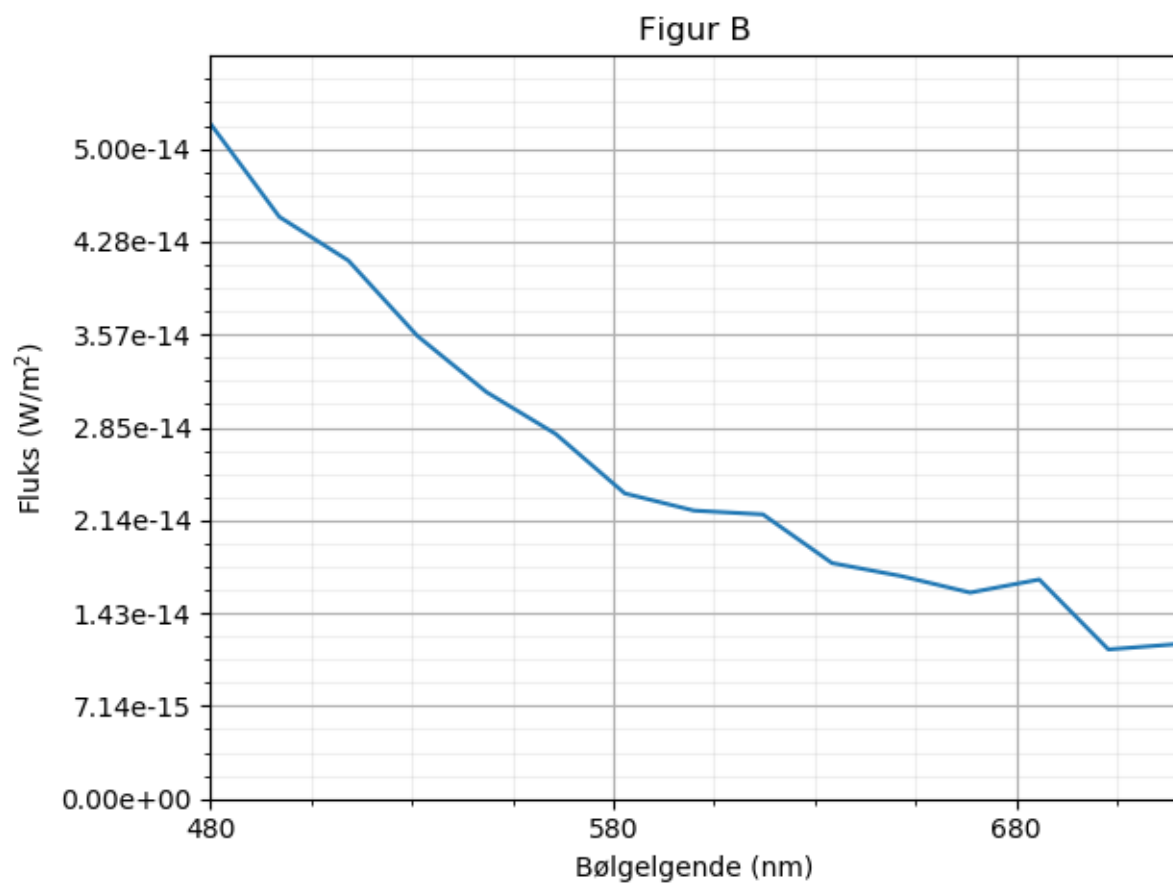
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



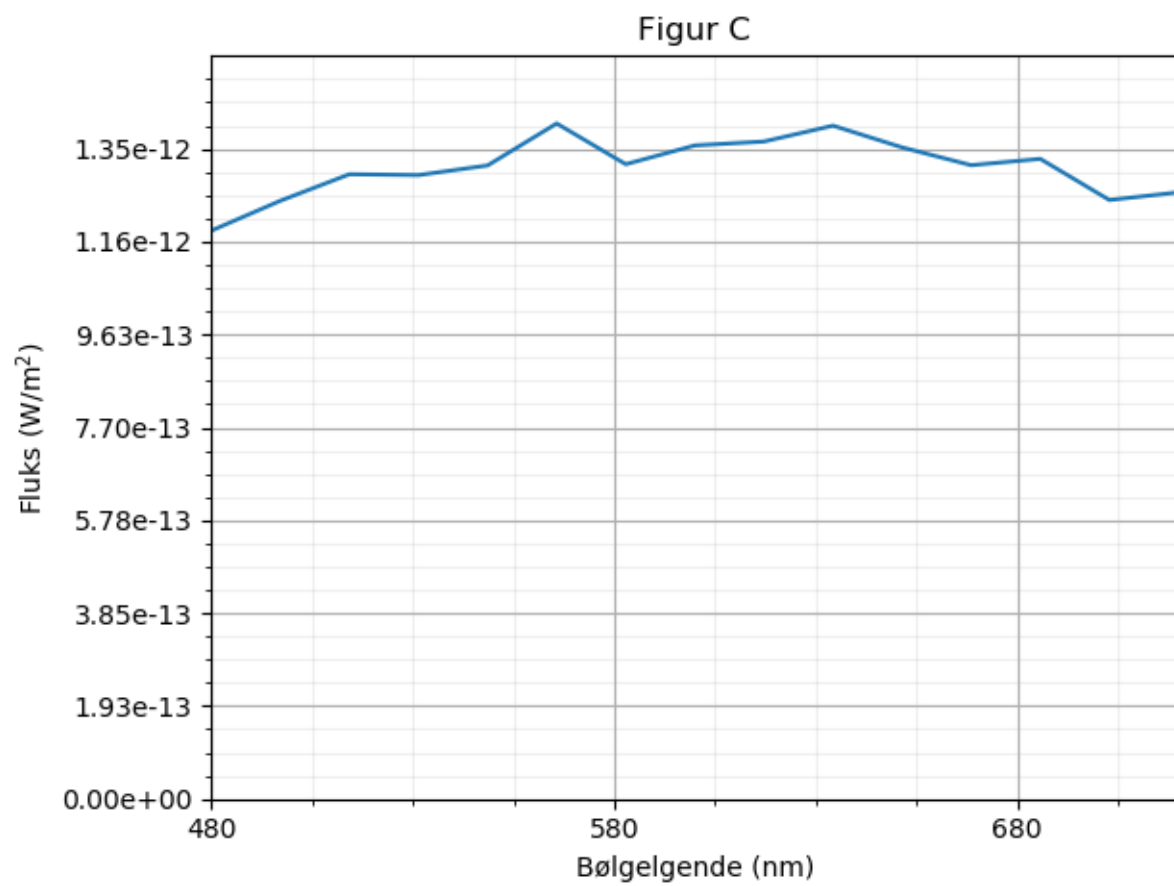
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



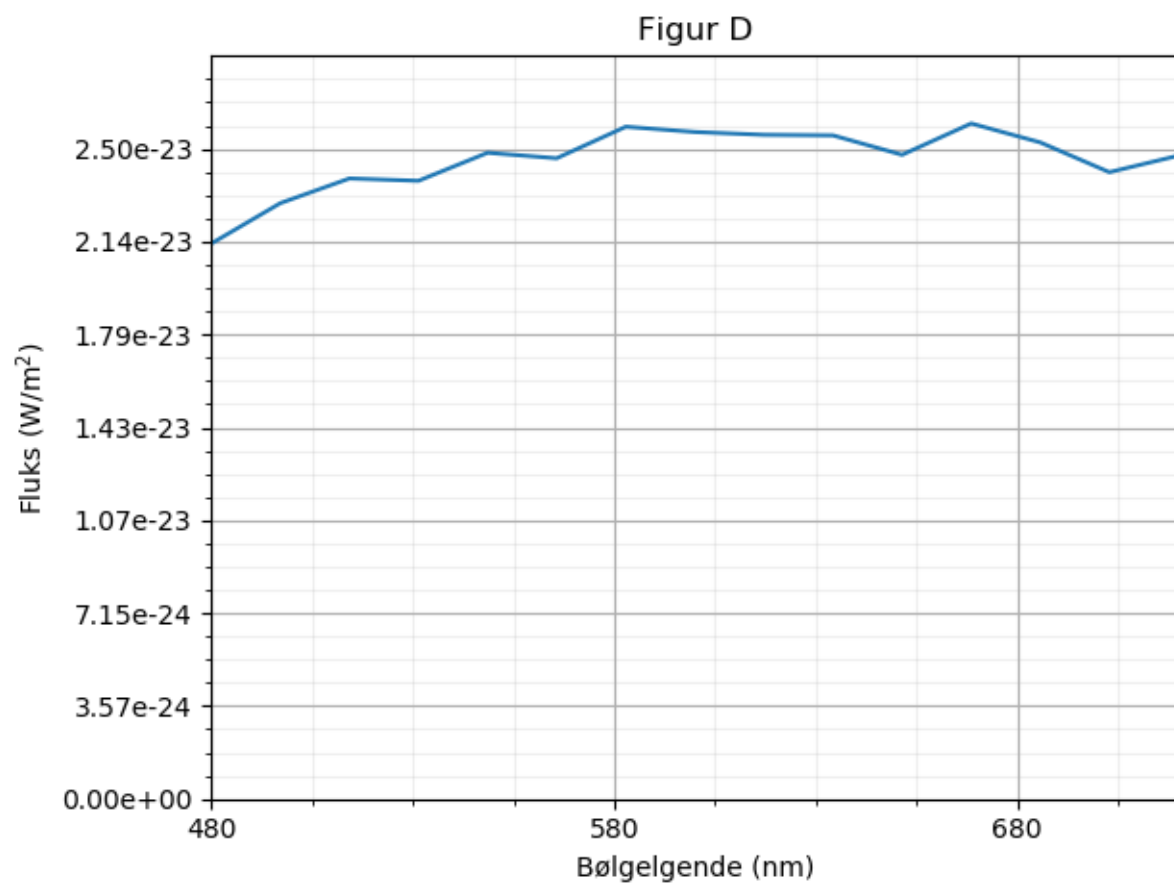
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



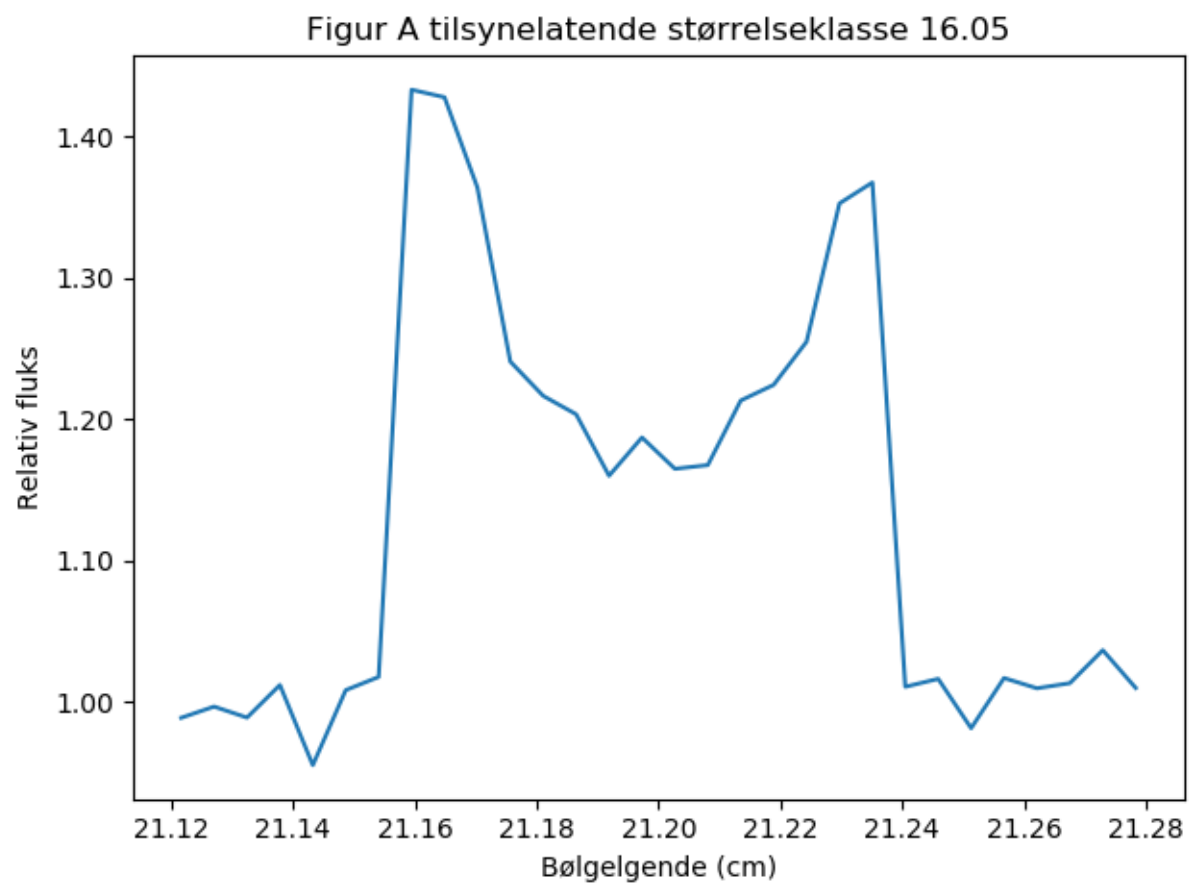
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



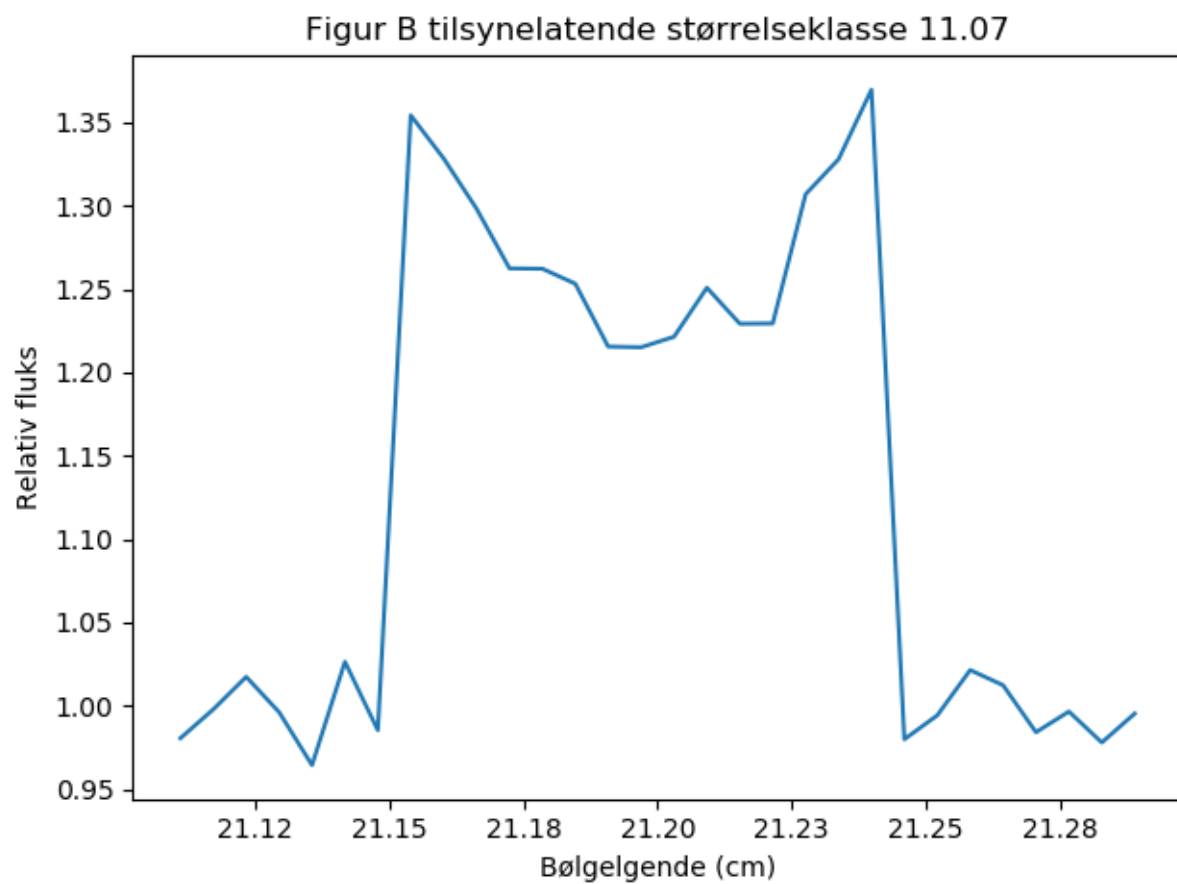
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



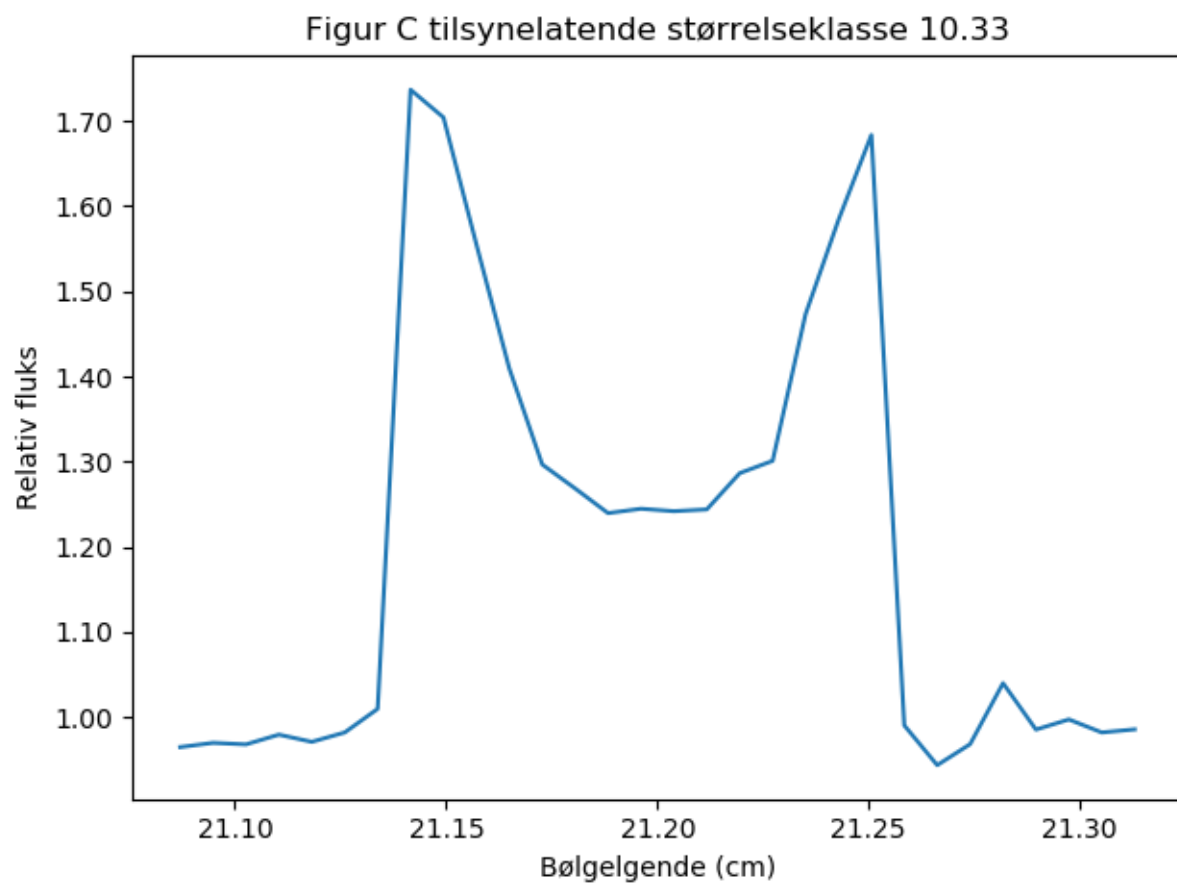
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



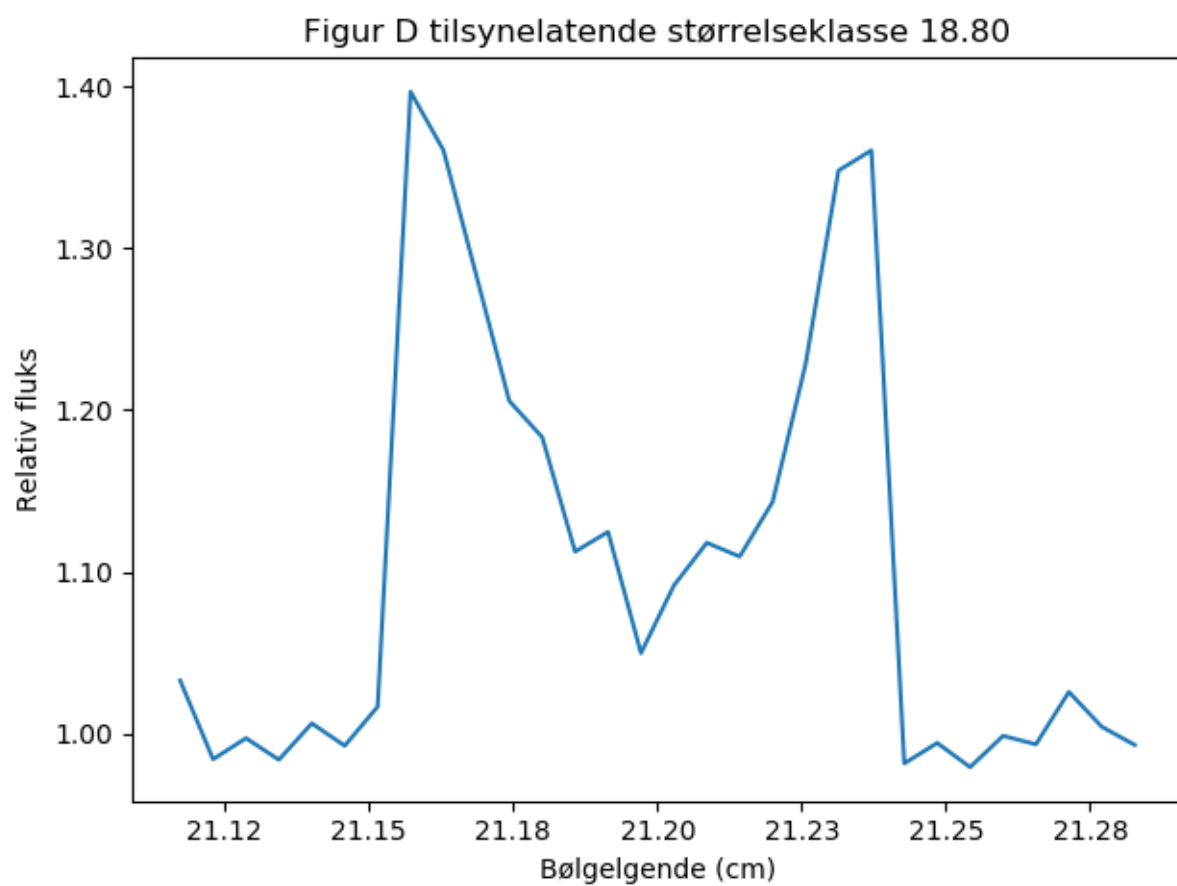
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



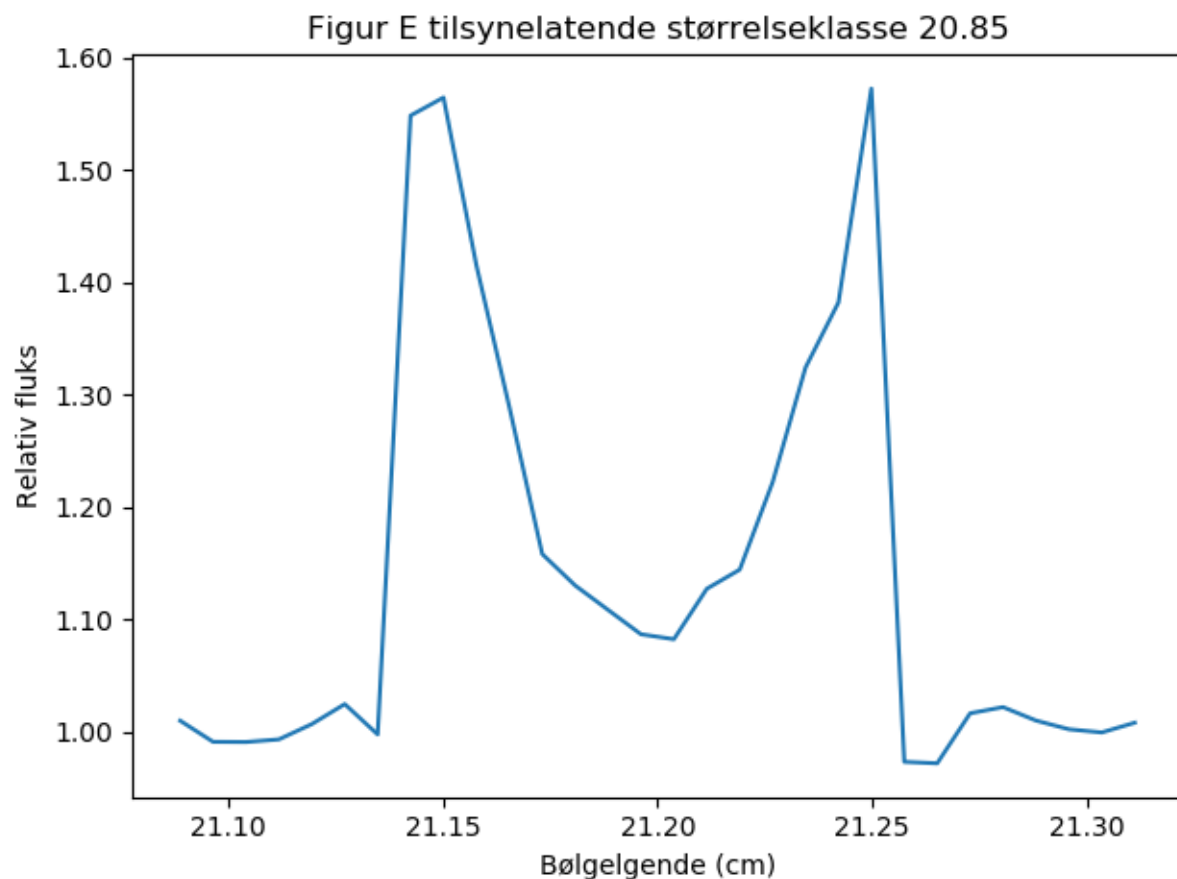
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $3.992 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.42 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $3.516 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 29.29 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $3.208 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17.00 millioner K.

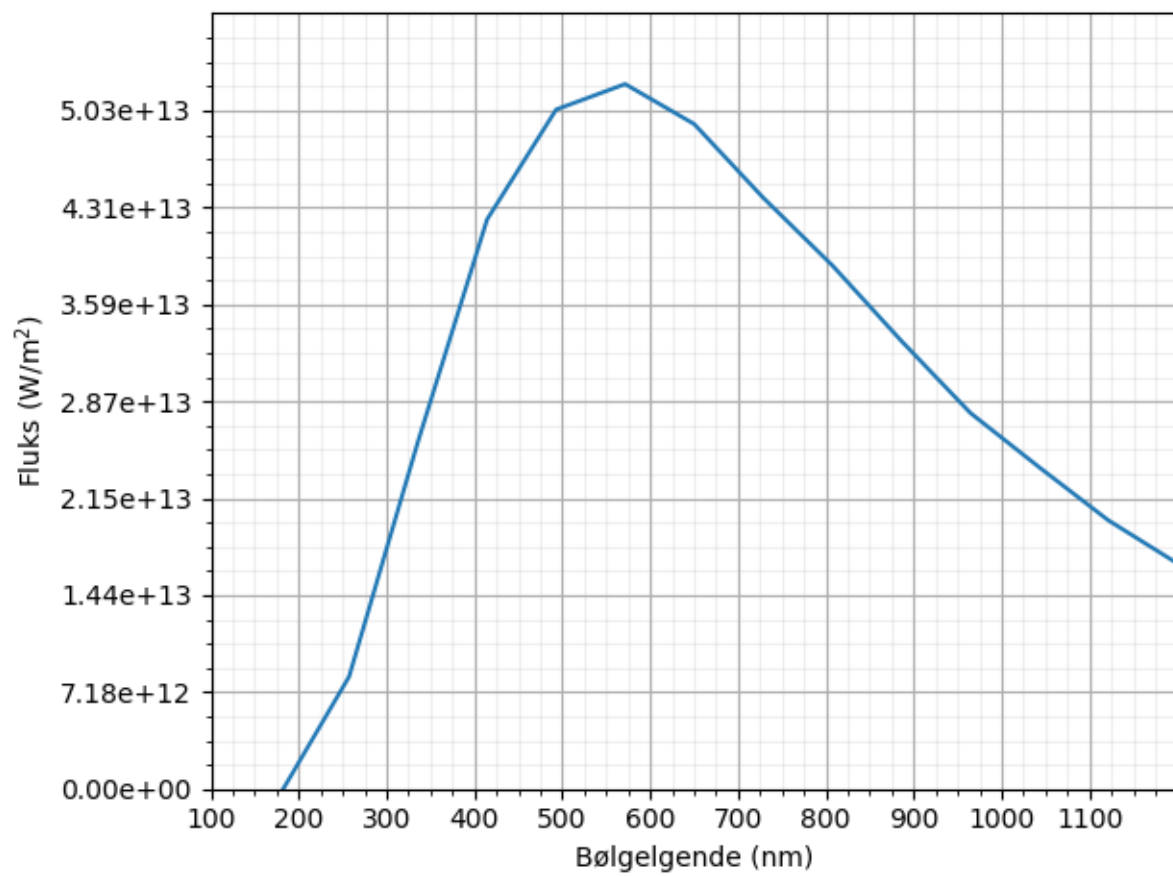
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $1.676 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.08 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $1.104 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27.12 millioner K.

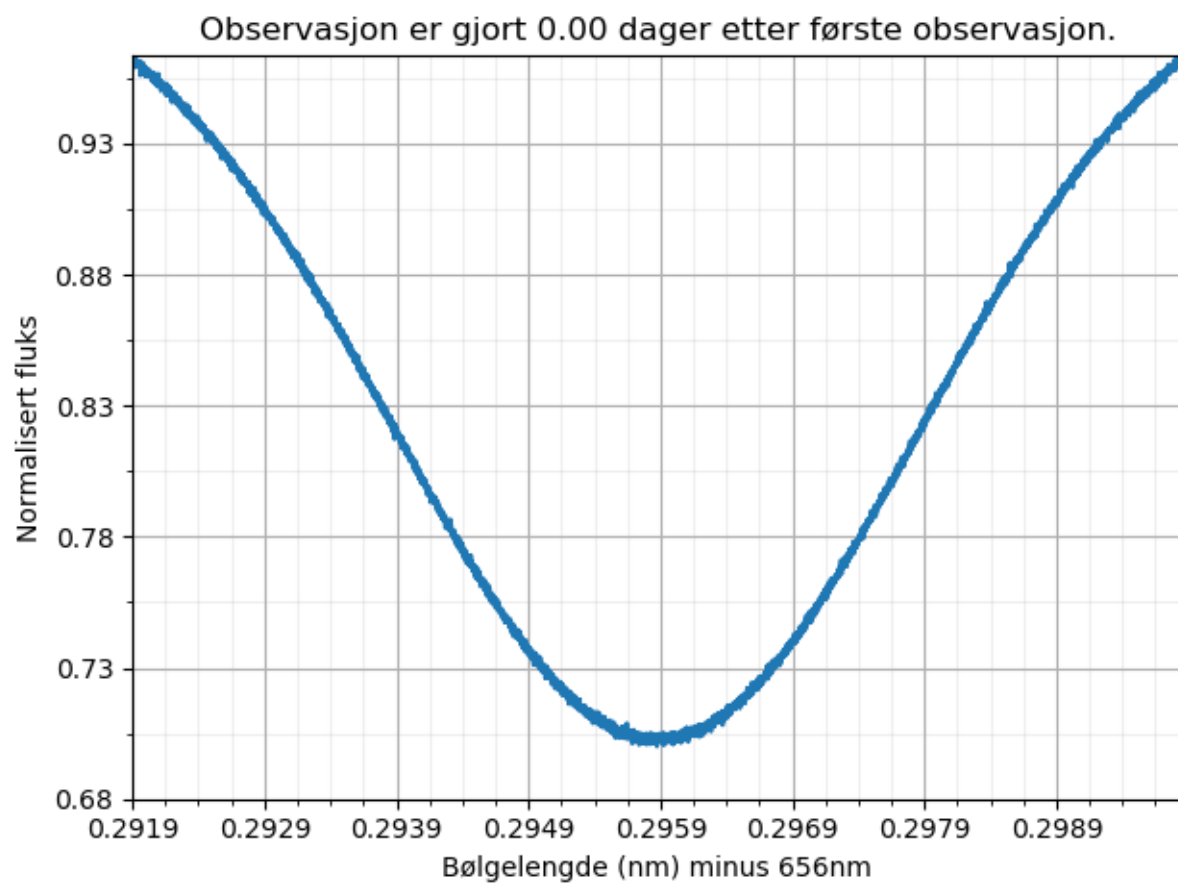
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

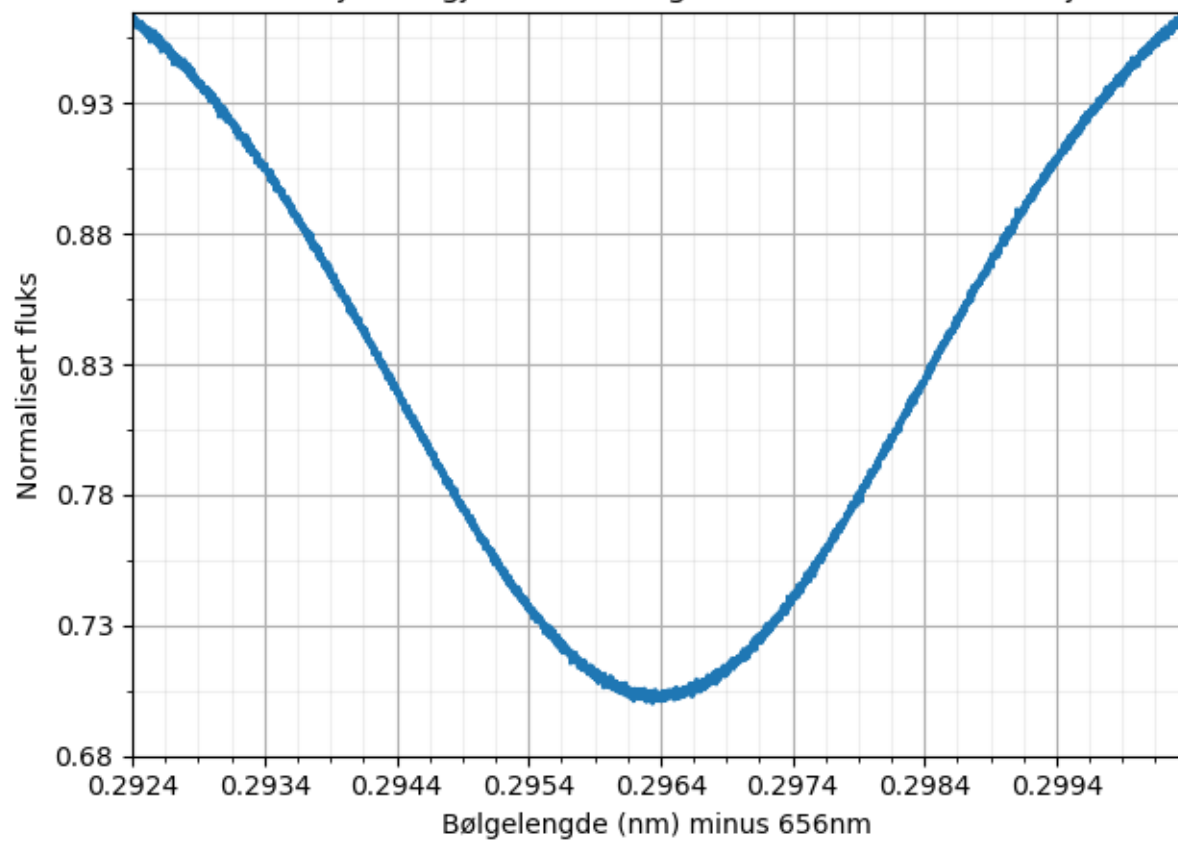
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

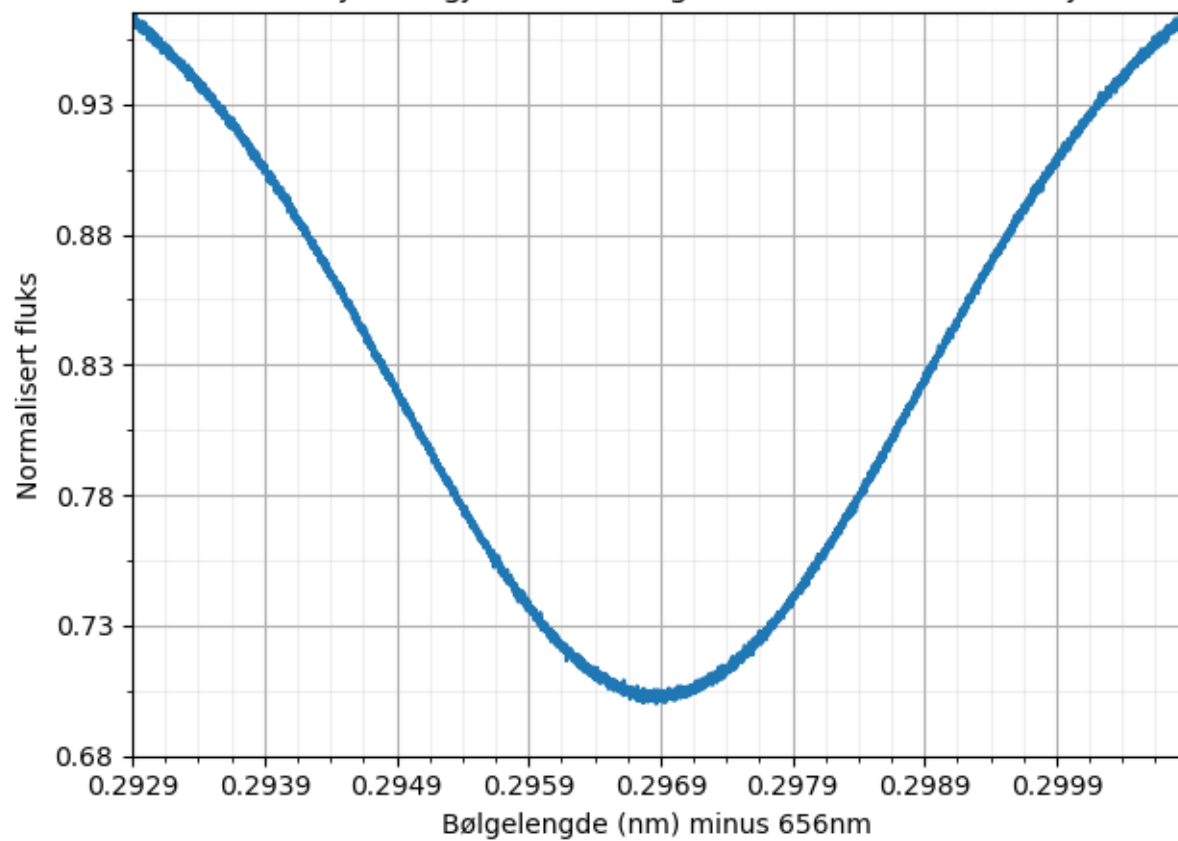
Observasjon er gjort 19.70 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

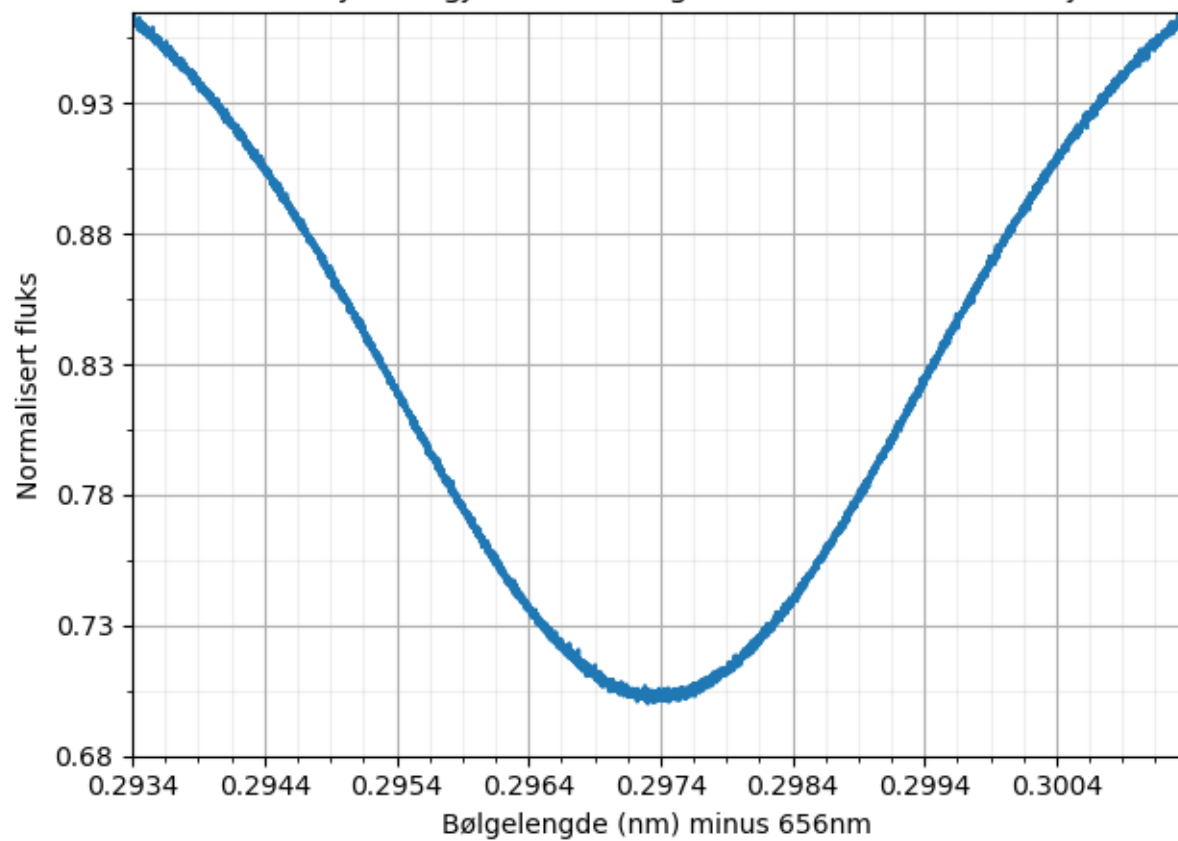
Observasjon er gjort 39.39 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_3_.png

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

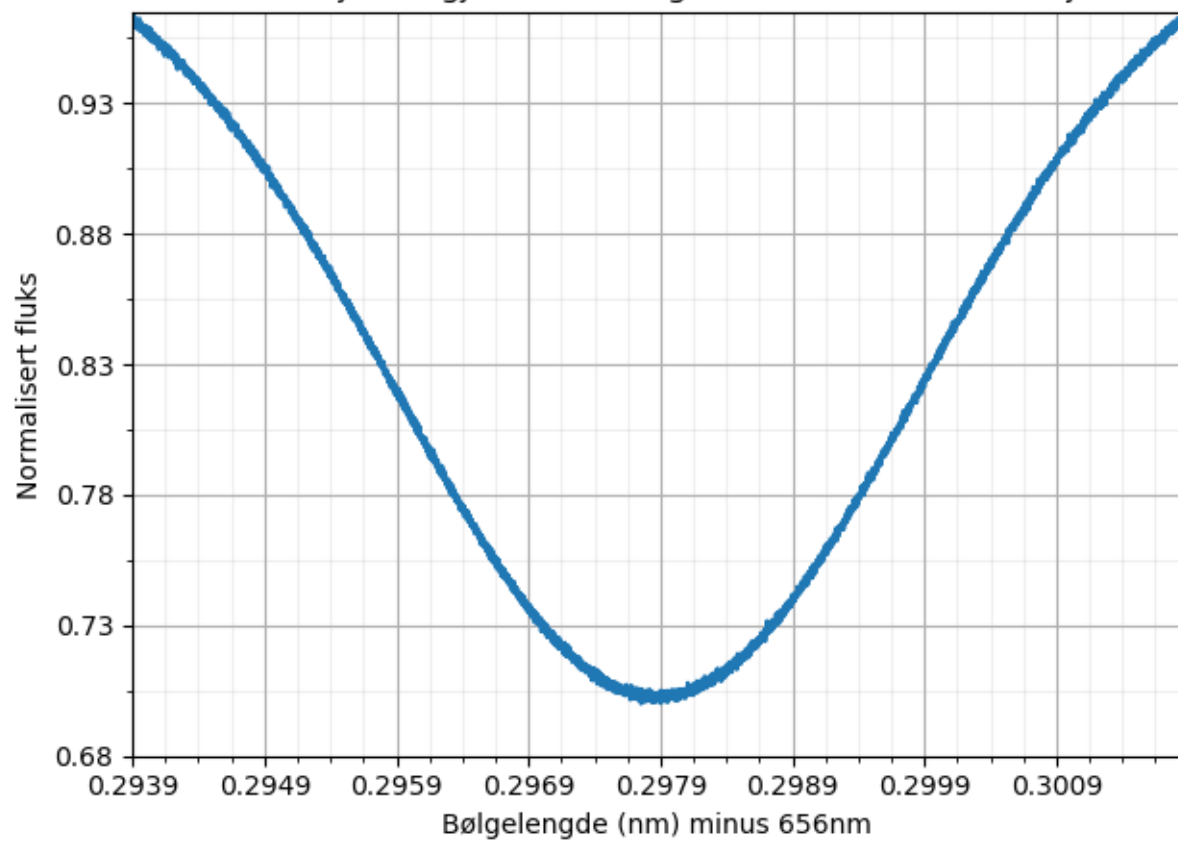
Observasjon er gjort 59.09 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

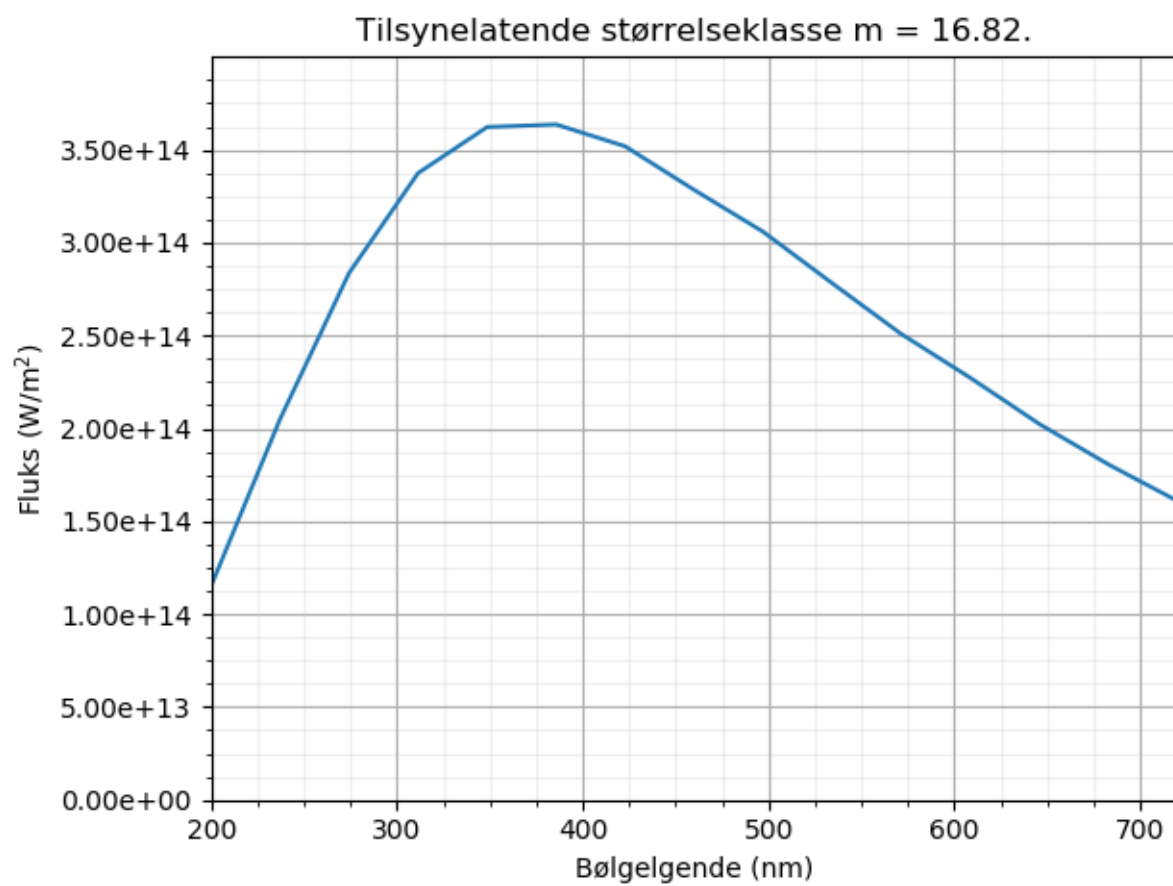
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 78.78 dager etter første observasjon.



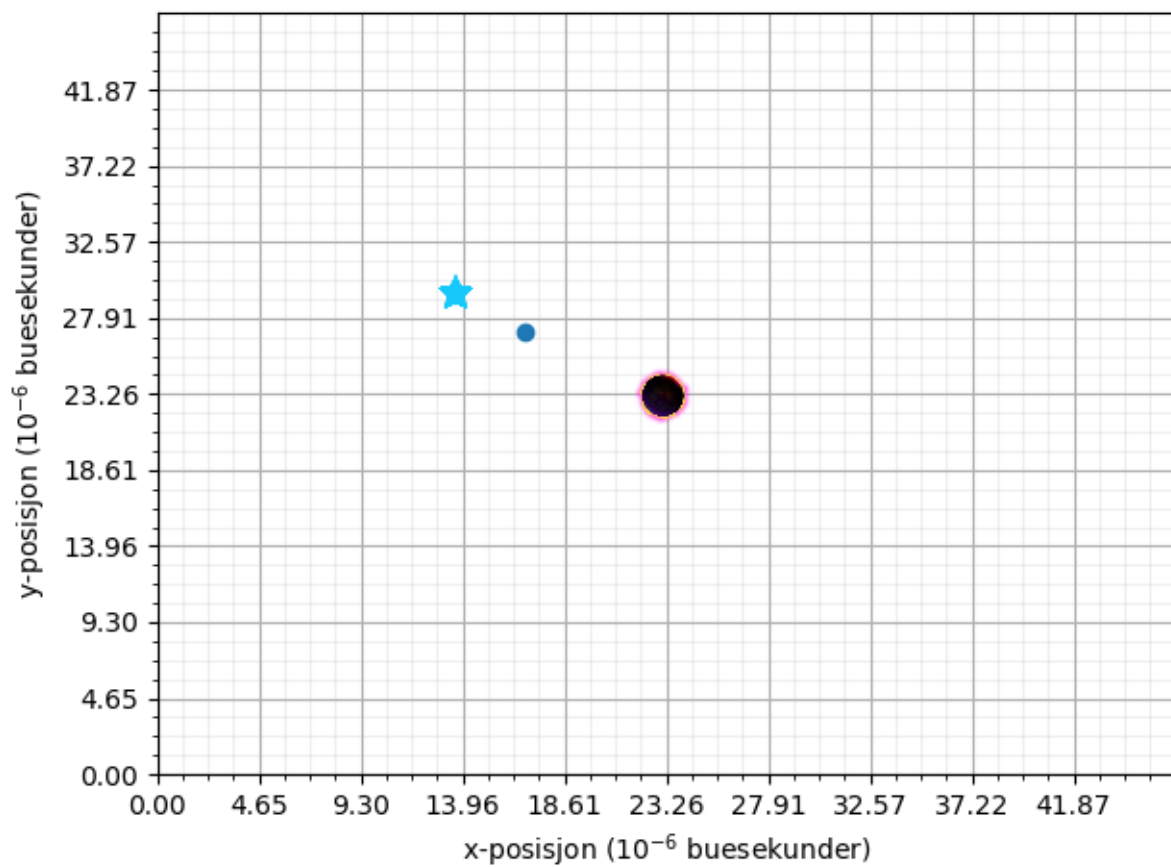
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



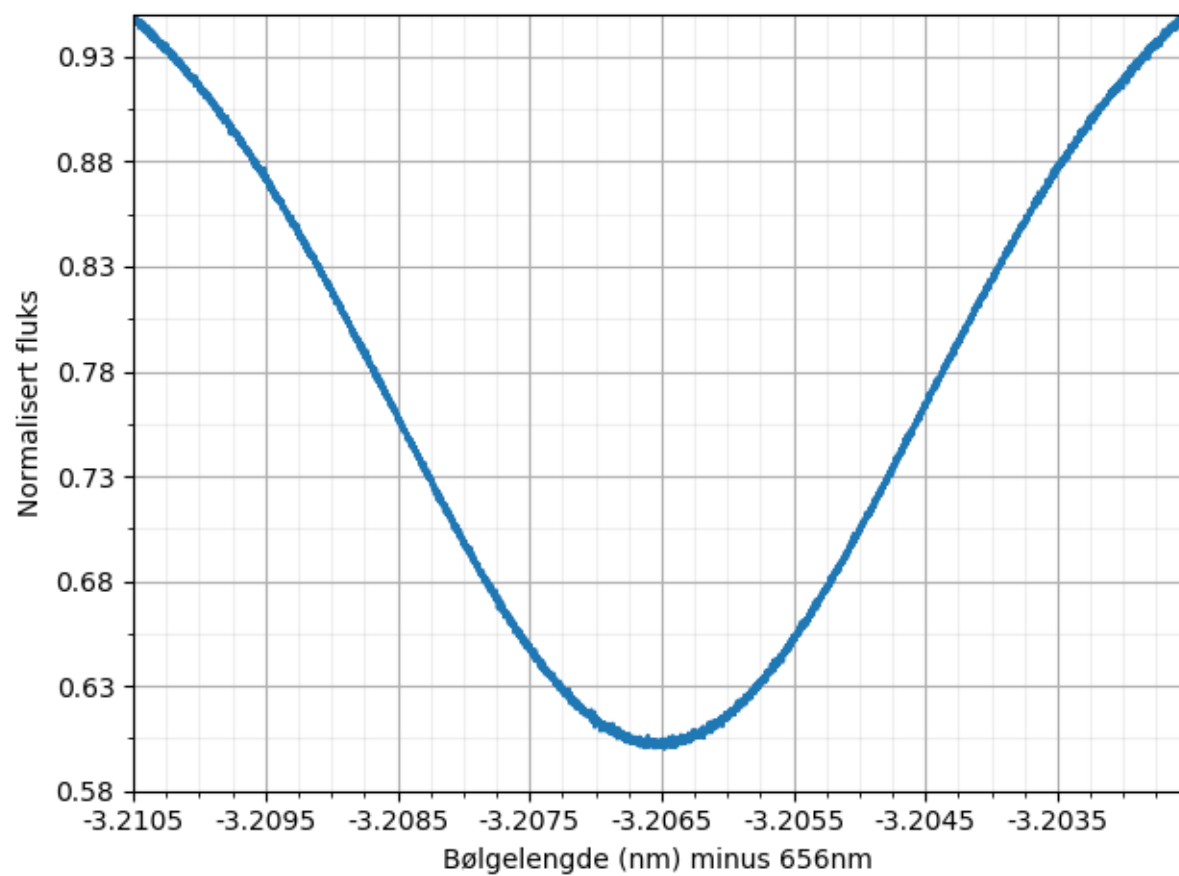
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

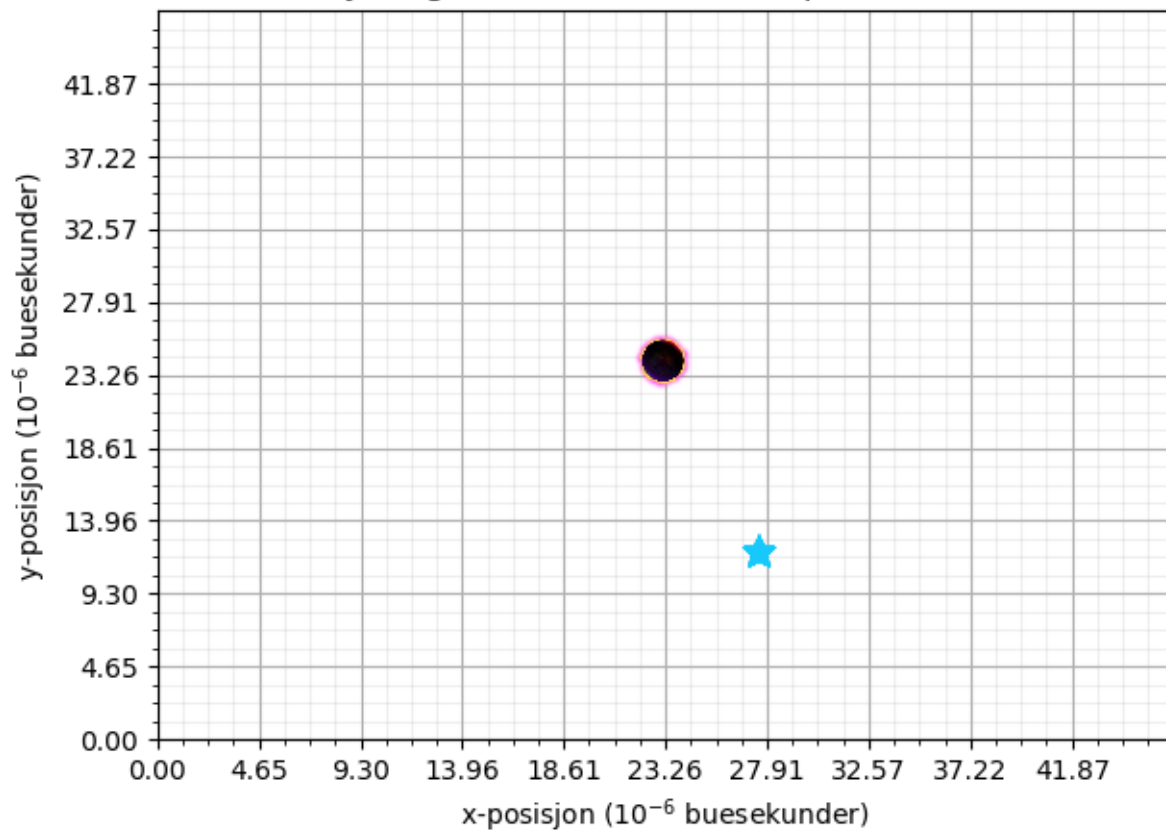
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

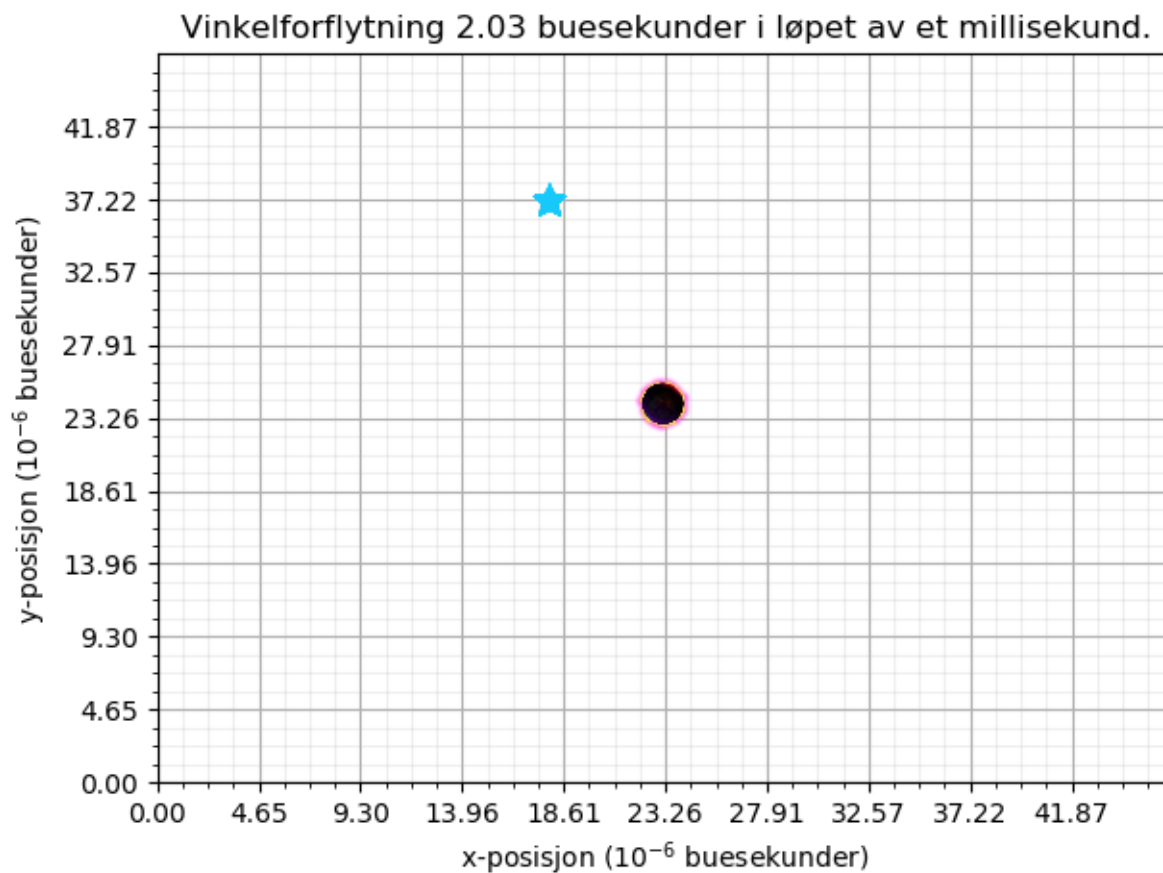
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 2.69 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

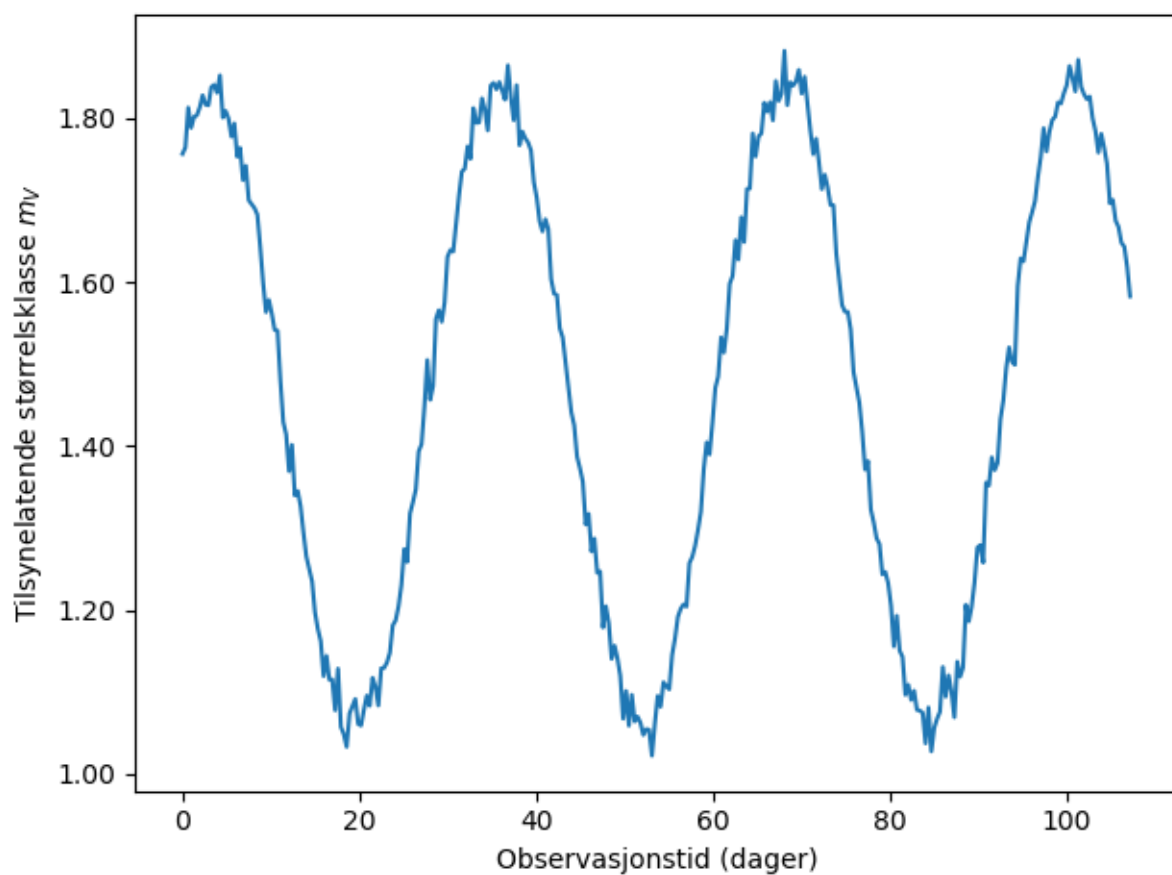
Din destinasjon er Oslo som ligger i en avstand av 250 km fra Kristiansand.
Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 97.30300 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 88900.00000 kg og tog2 veier 25100.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 509 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 1300000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 58800.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 61800.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 16.75 solmasser og radien er 1.20 solradier.