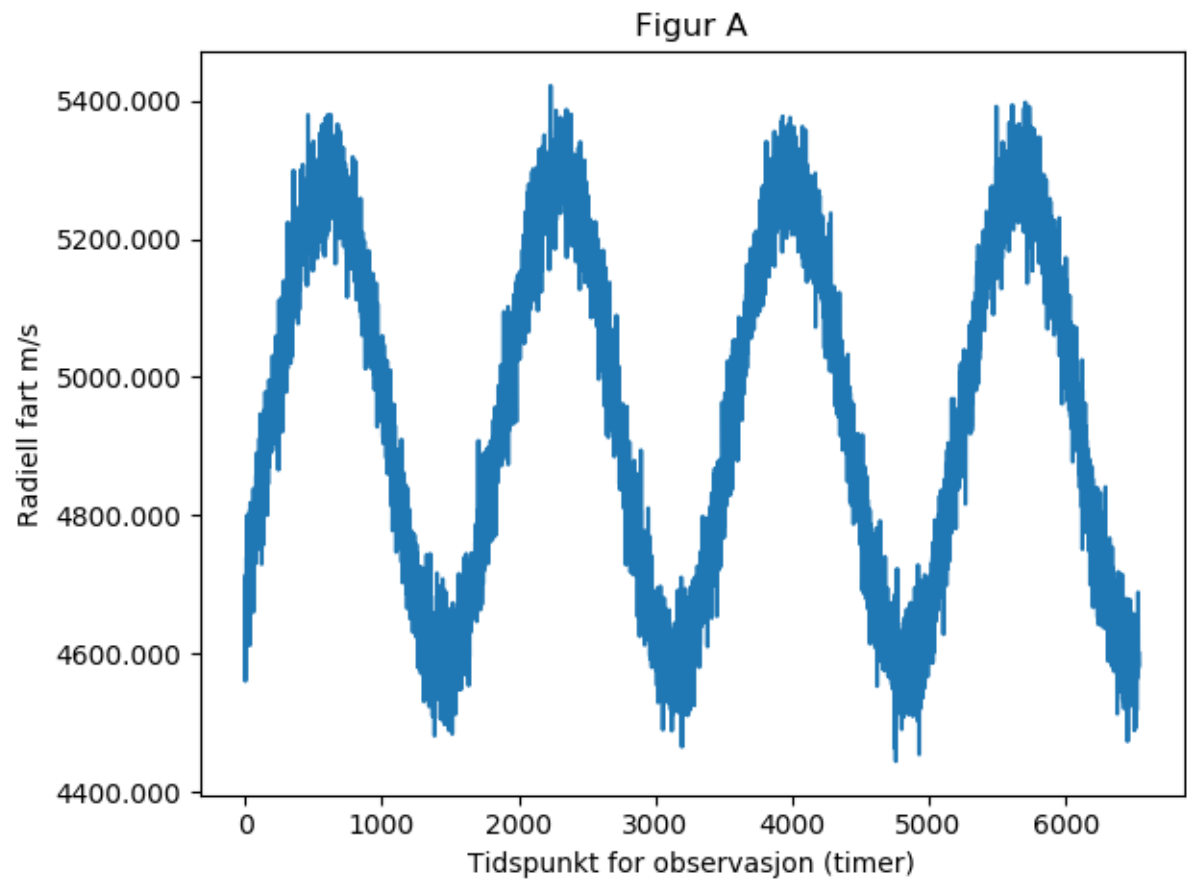


Samlefil for alle data til prøveeksamen

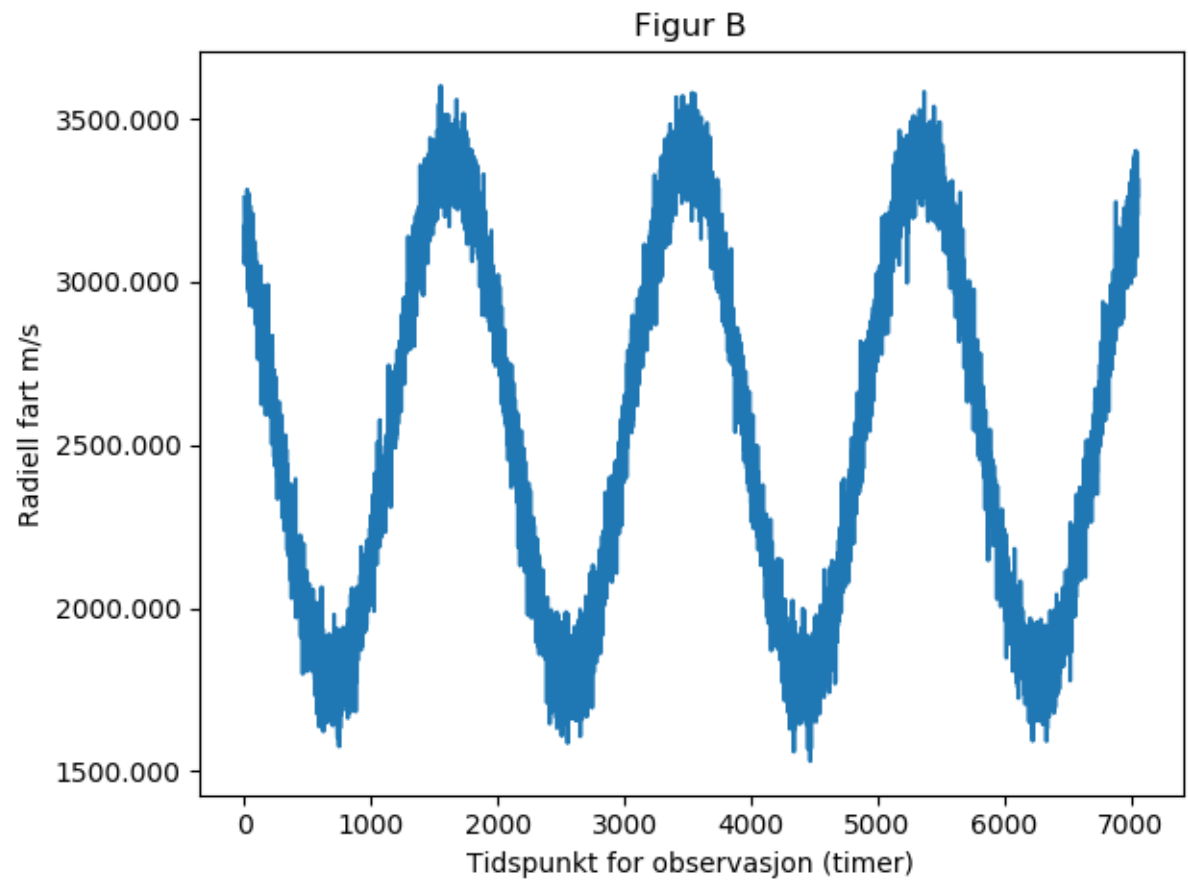
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



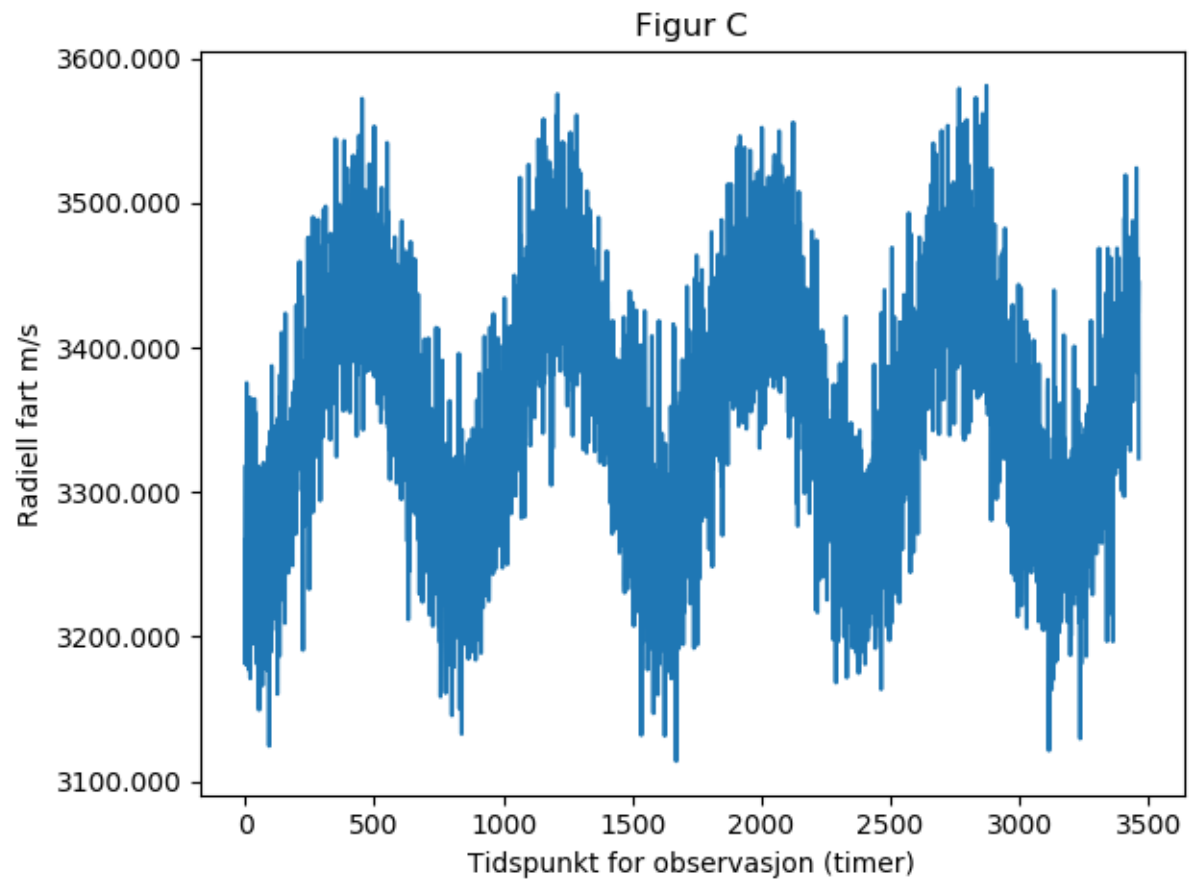
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



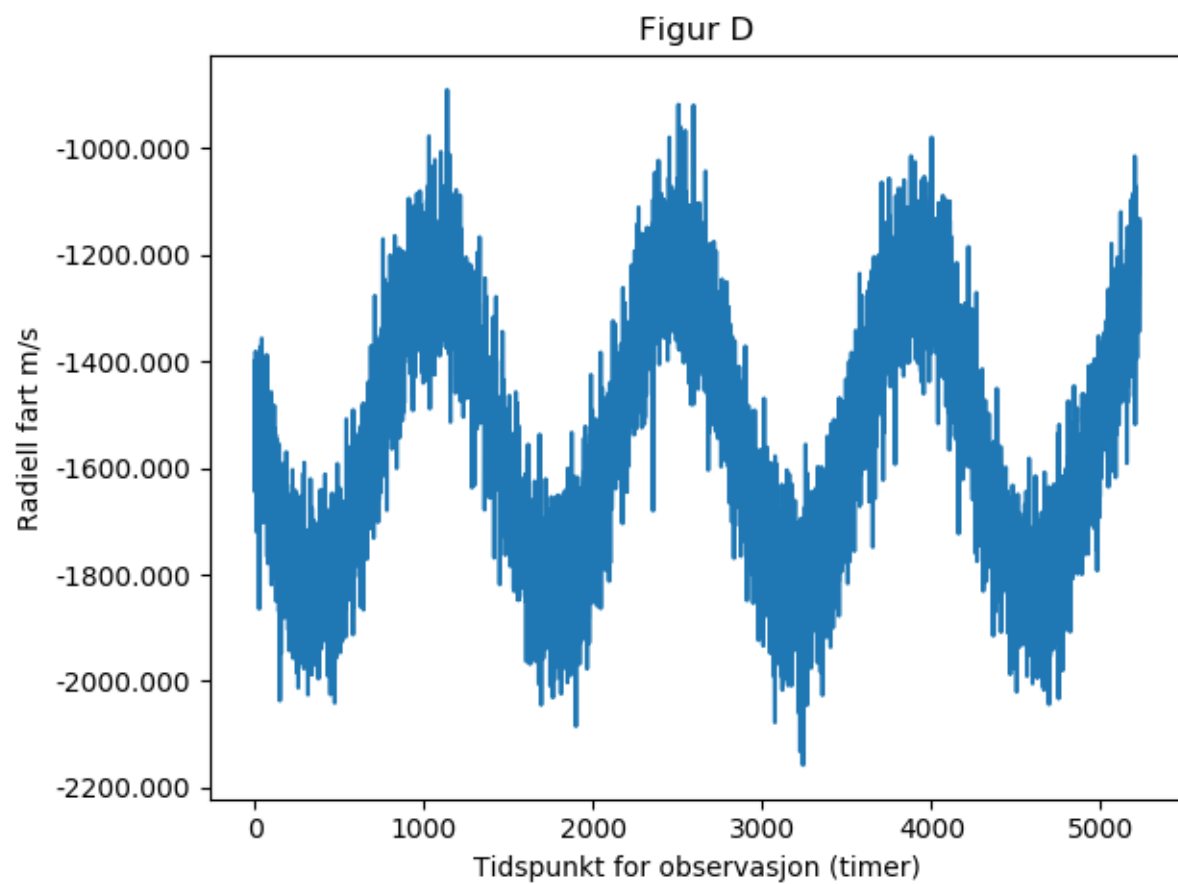
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



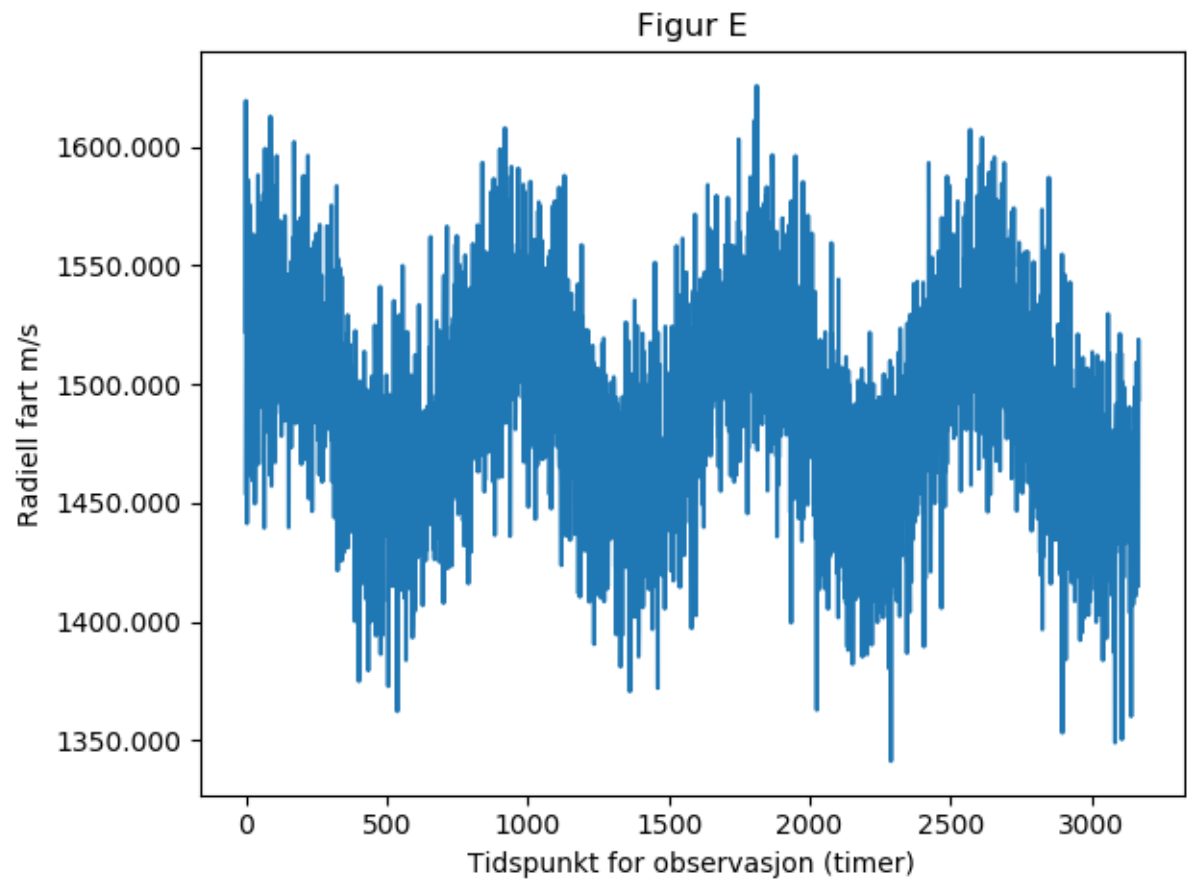
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

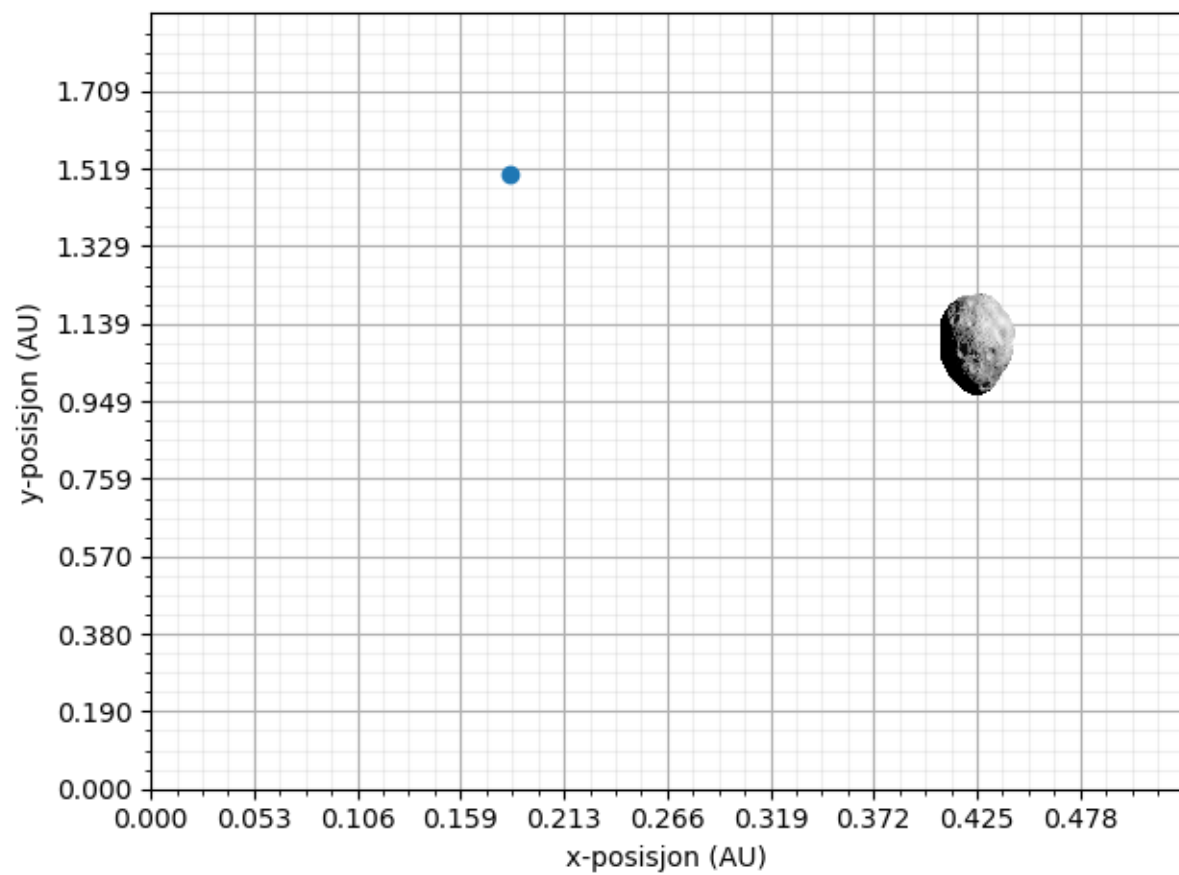


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 1.70×10^9 .

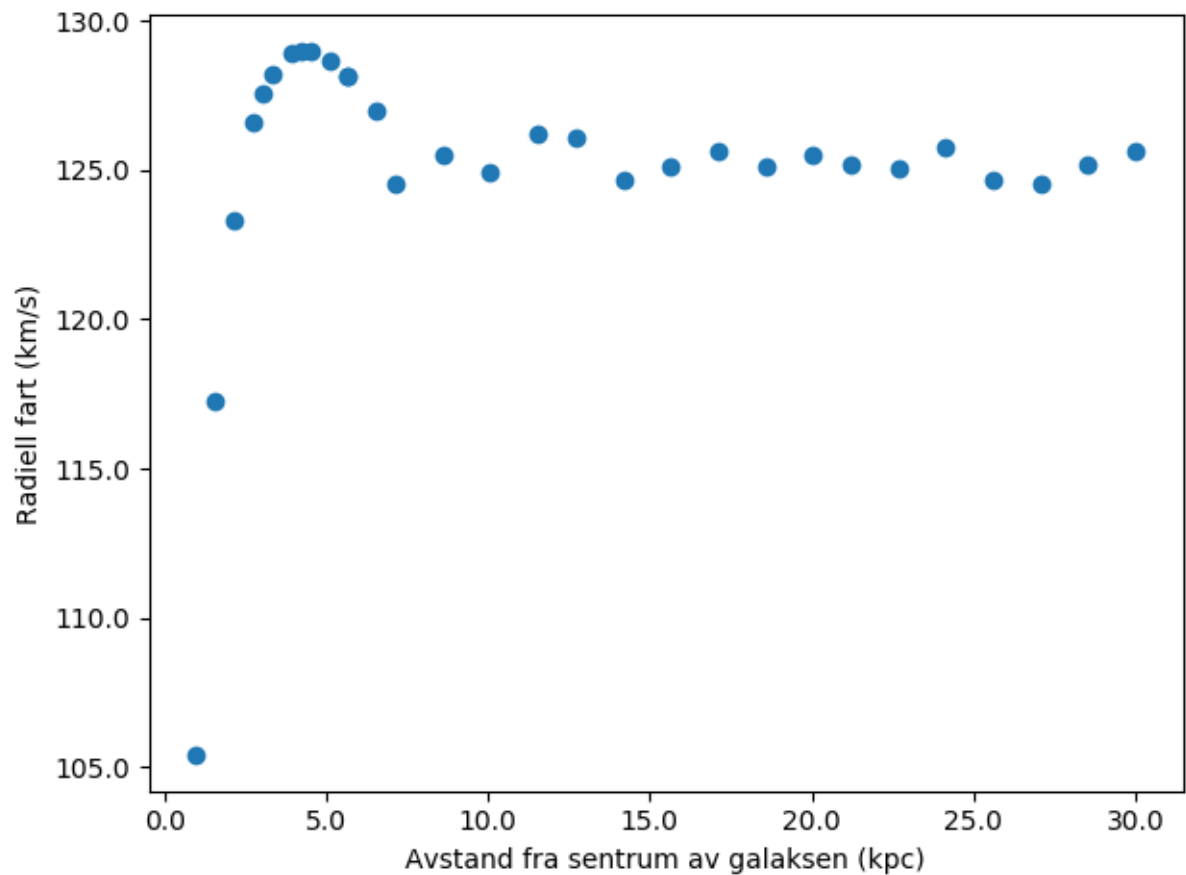
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

STJERNE A) stjerna består hovedsakelig av karbon og oksygen og få andre grunnstoffer

STJERNE B) massen til stjerna er 0.2 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

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

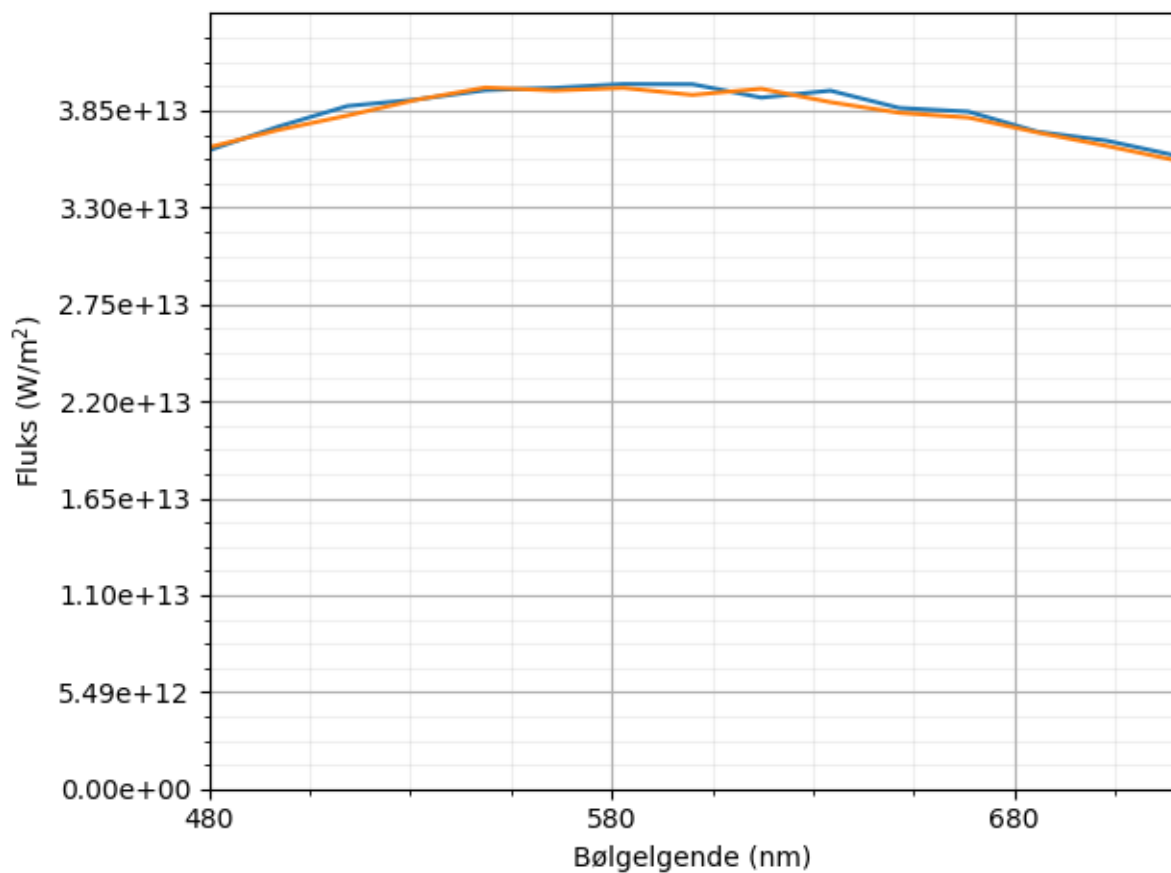
noe helium i kjernen men ingen tyngre grunnstoffer

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

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

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetæthet $6.604 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetæthet $2.473 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetæthet $5.326 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 28 millioner K.

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $6.862 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 39 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $4.395 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 28 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

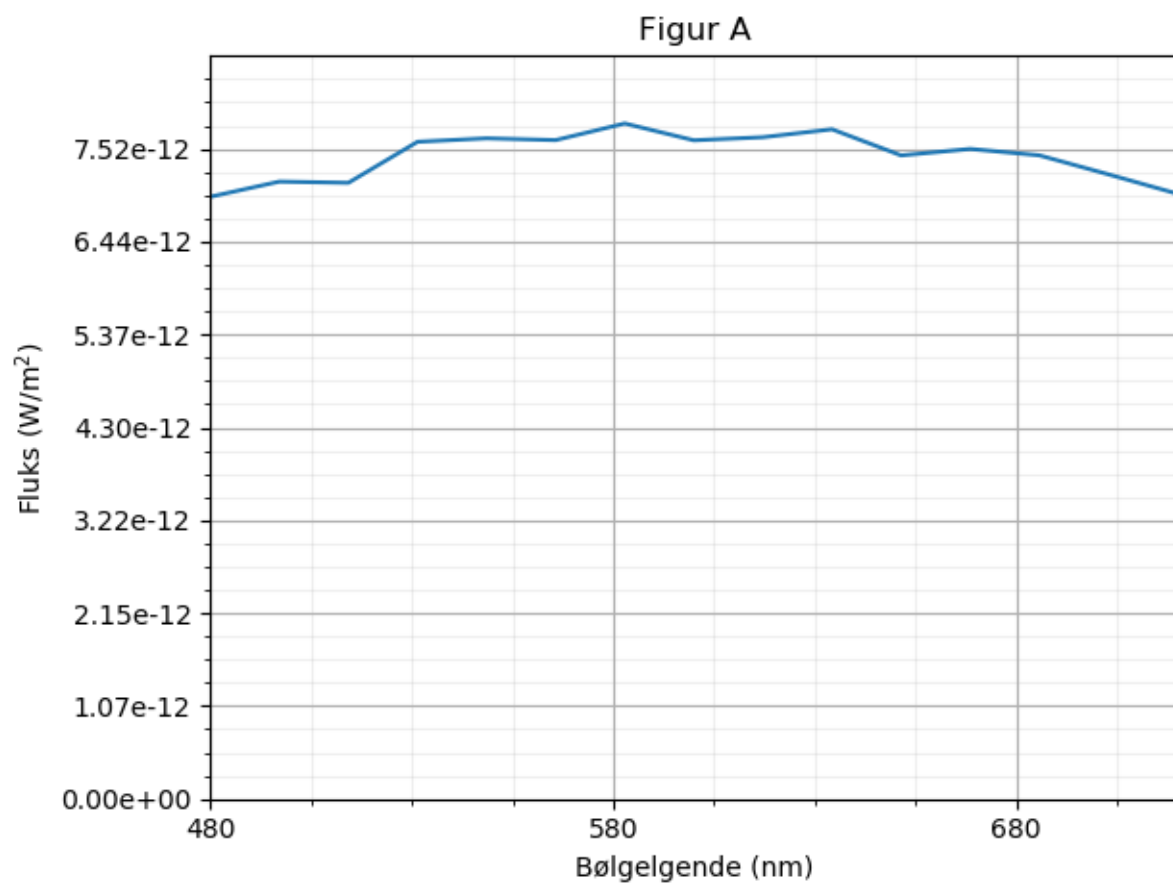
Påstand 2: den tilsynelatende størrelsesklassen (magnitude) med blått filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelsesklassen i rødt filter

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)

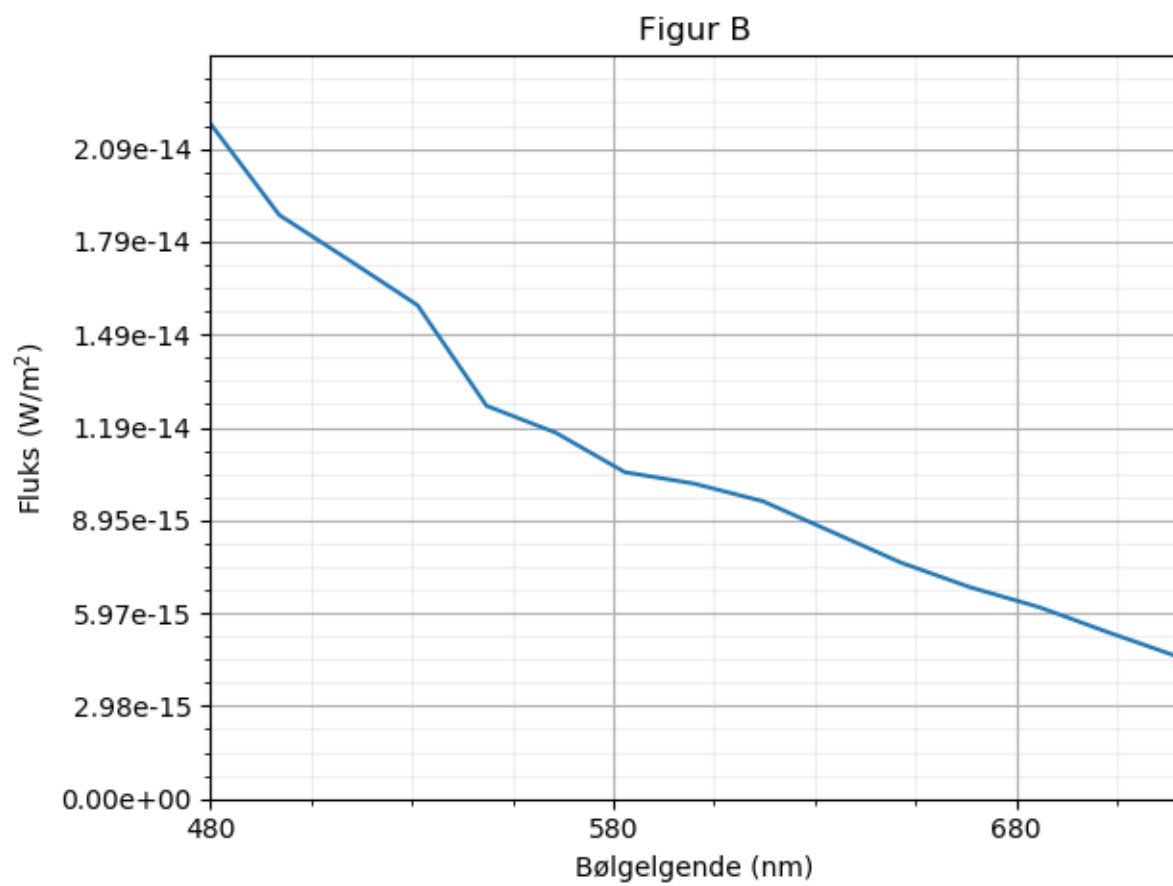
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



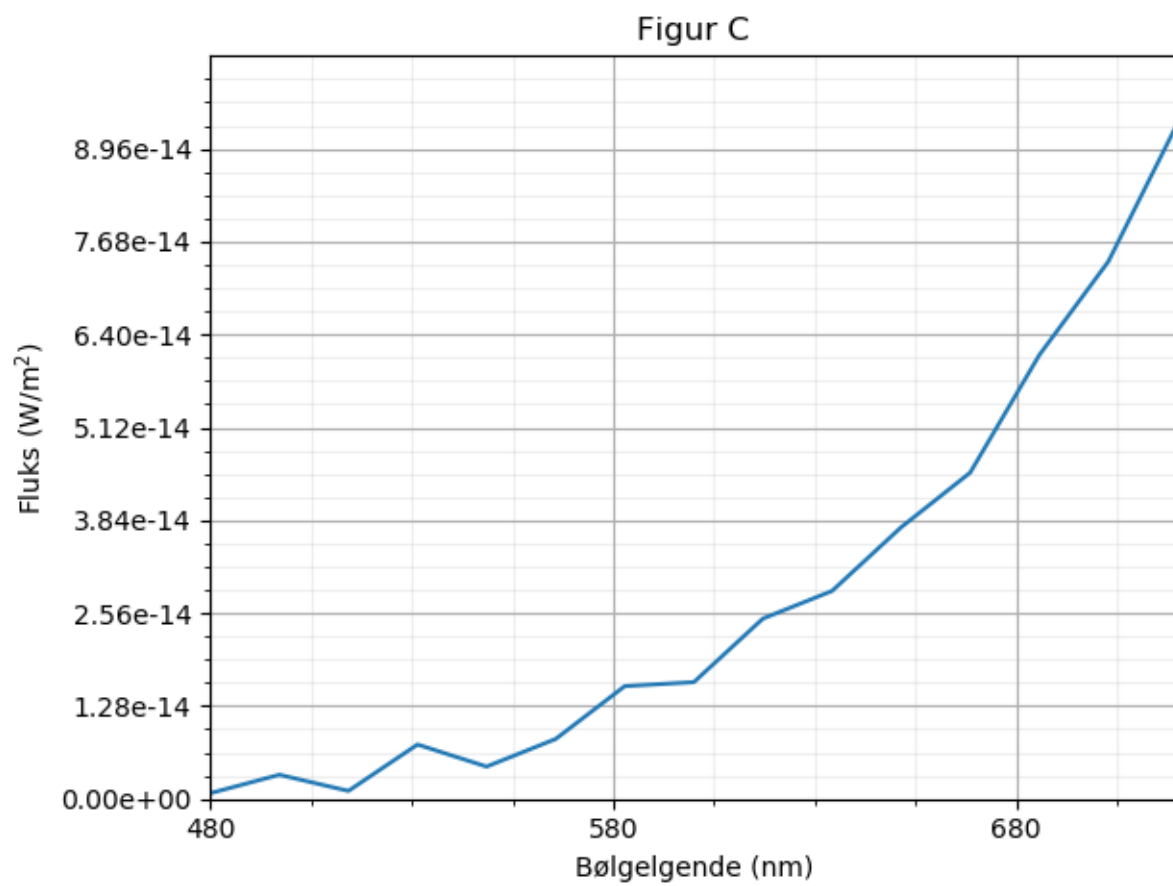
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



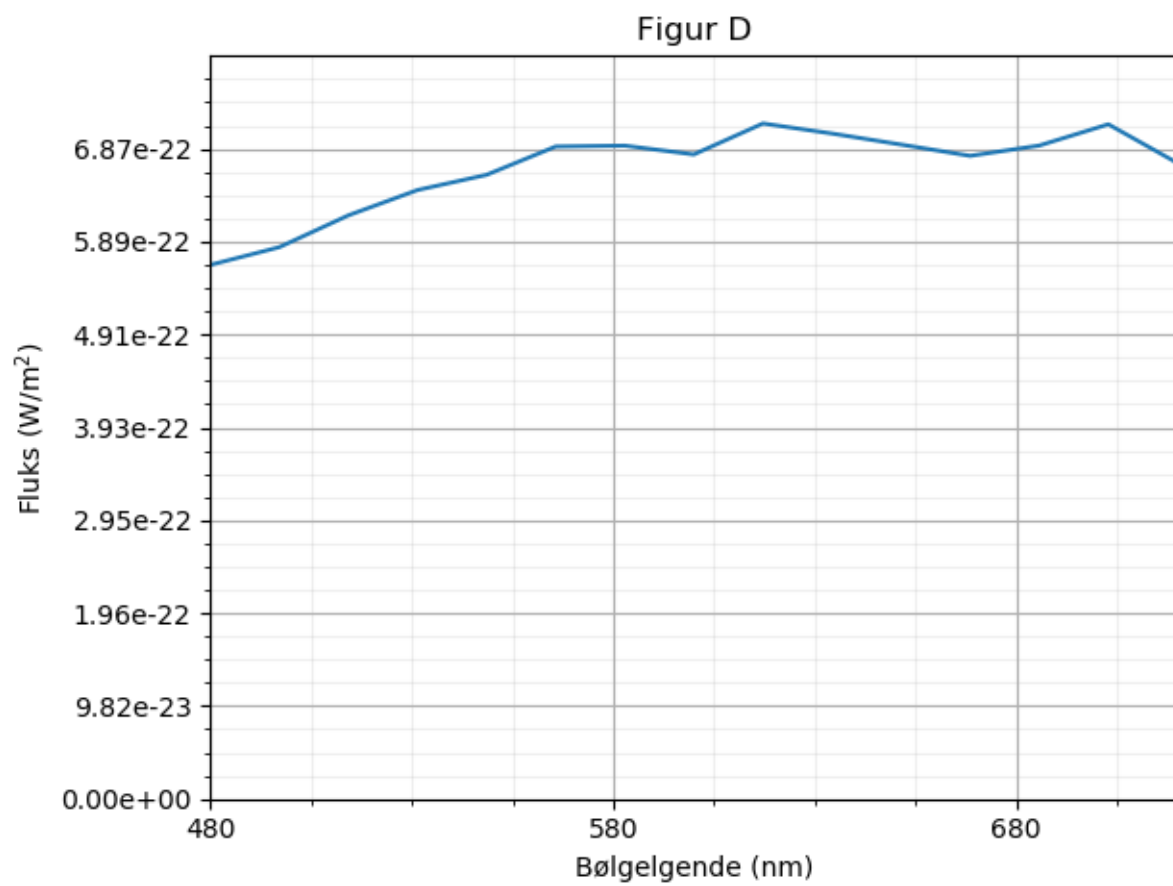
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



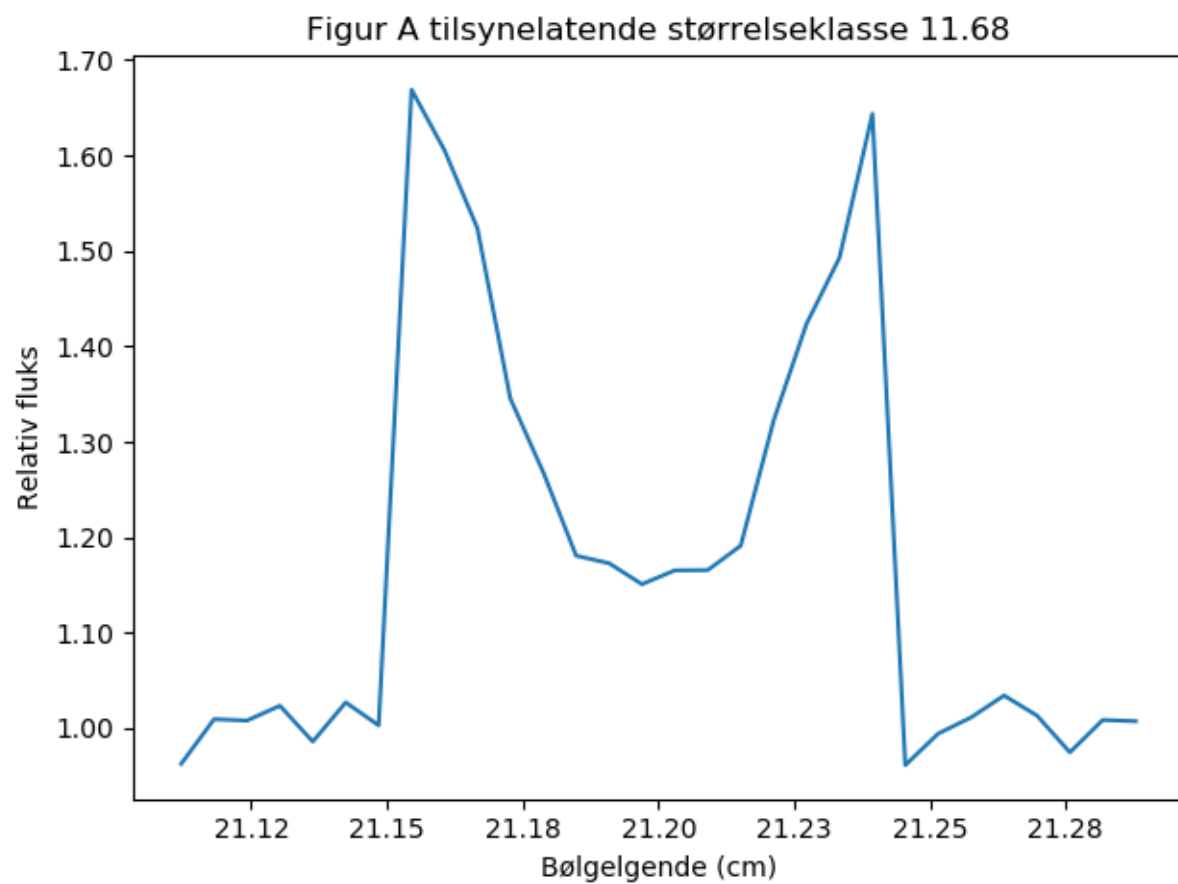
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



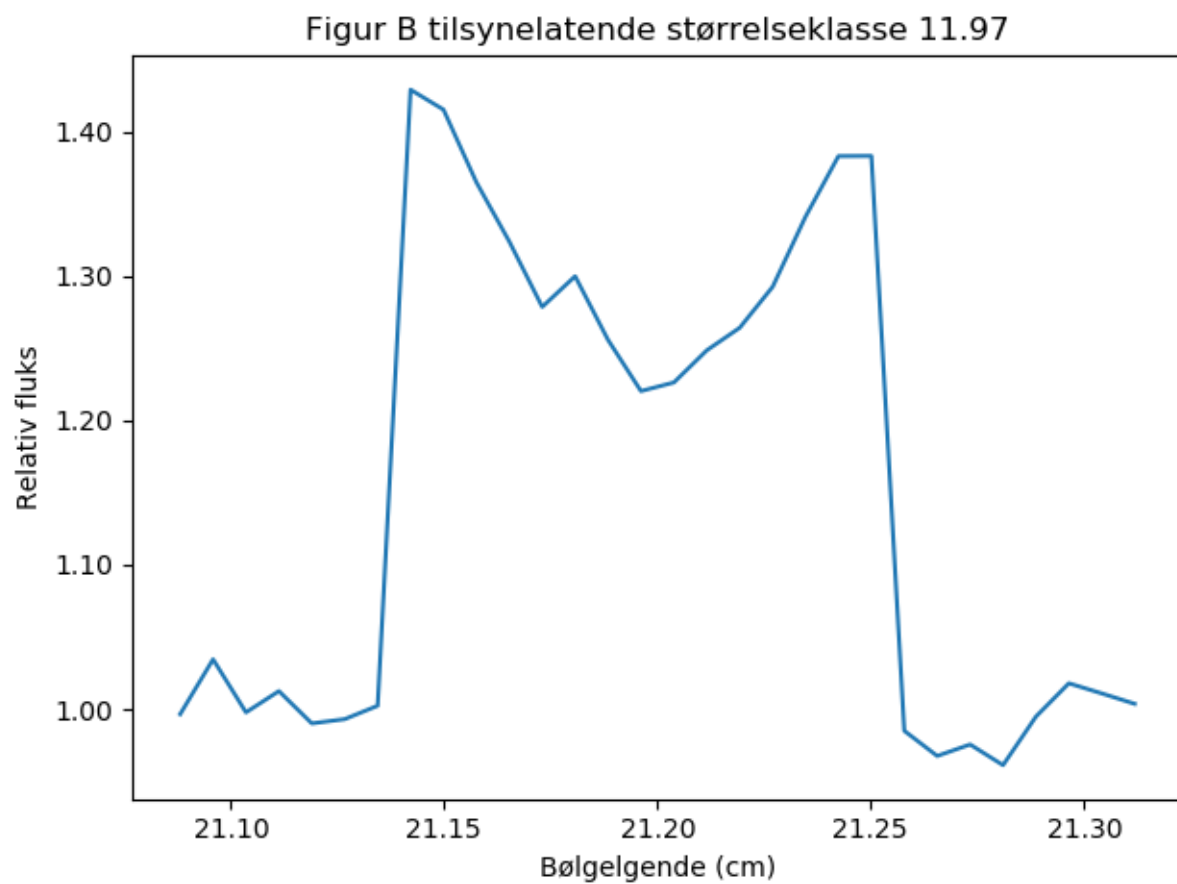
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



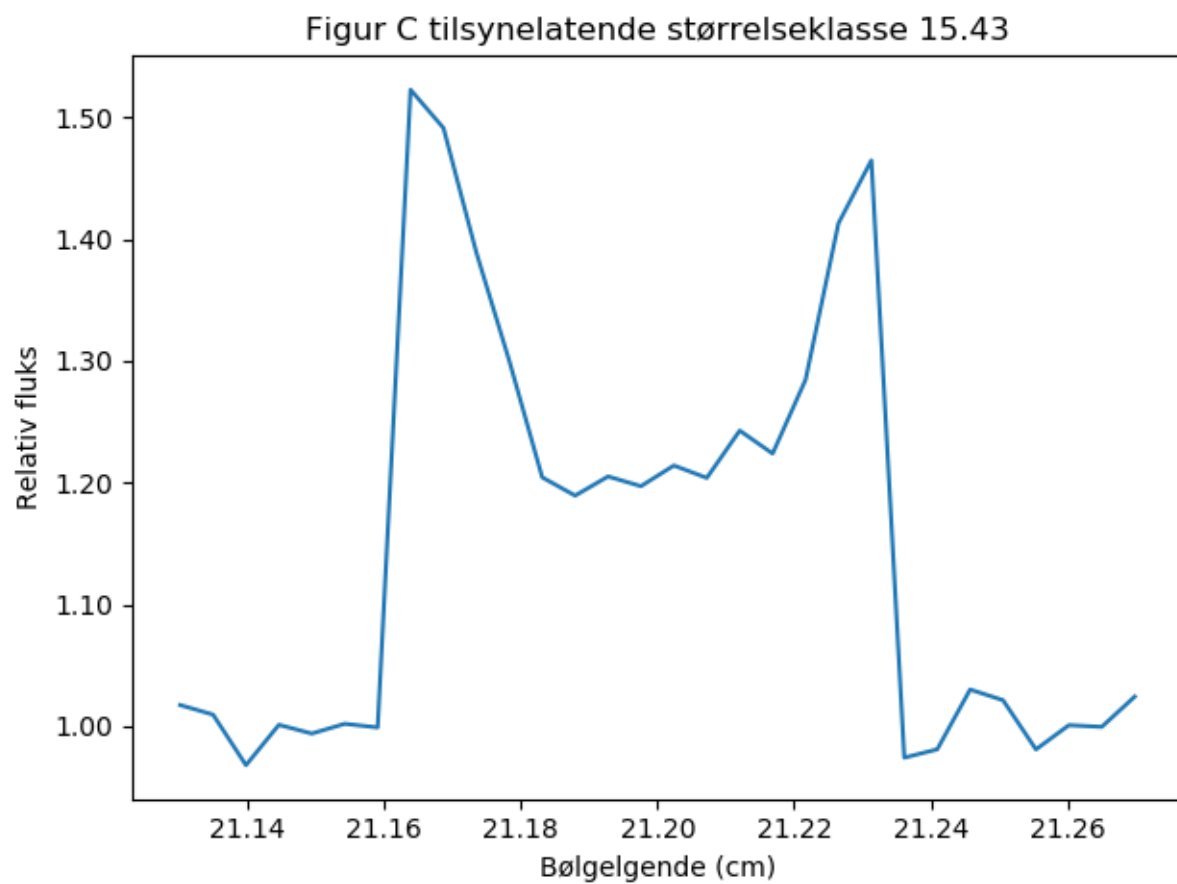
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



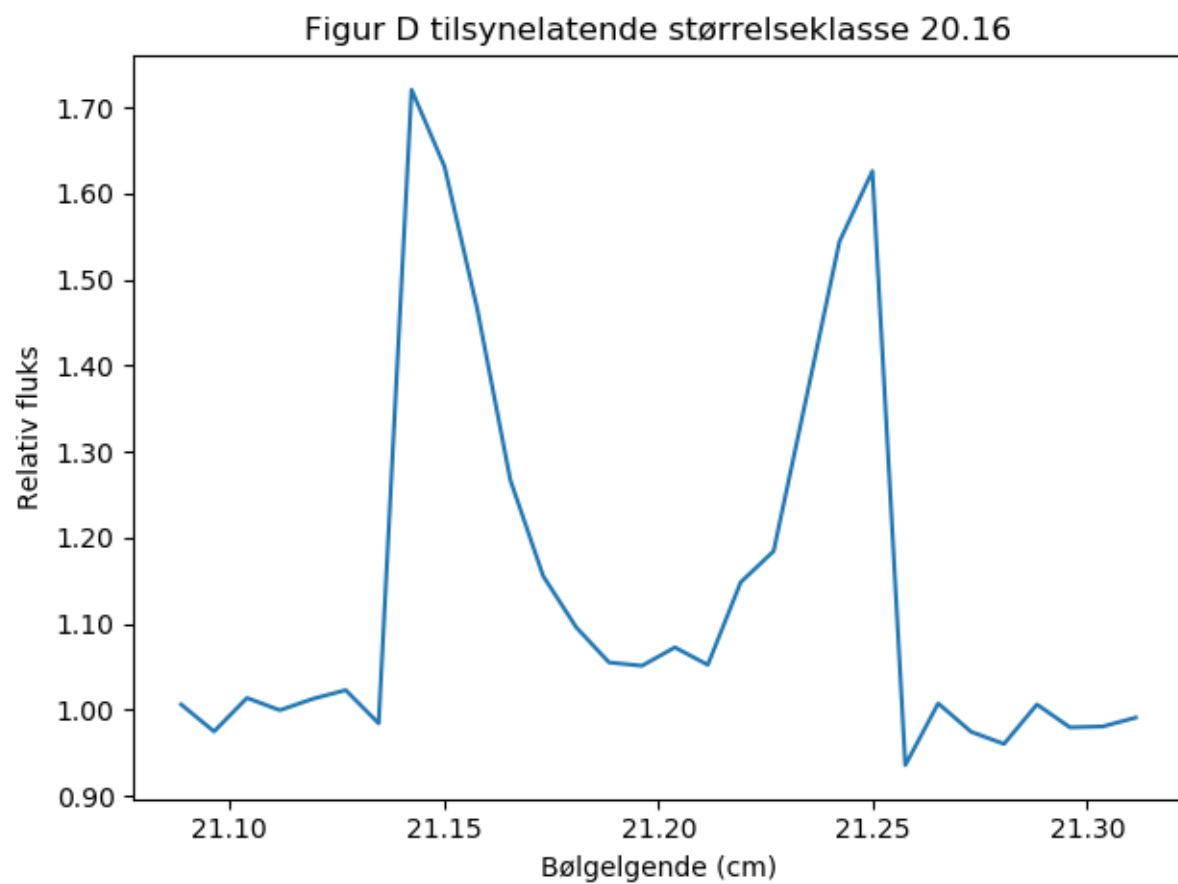
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



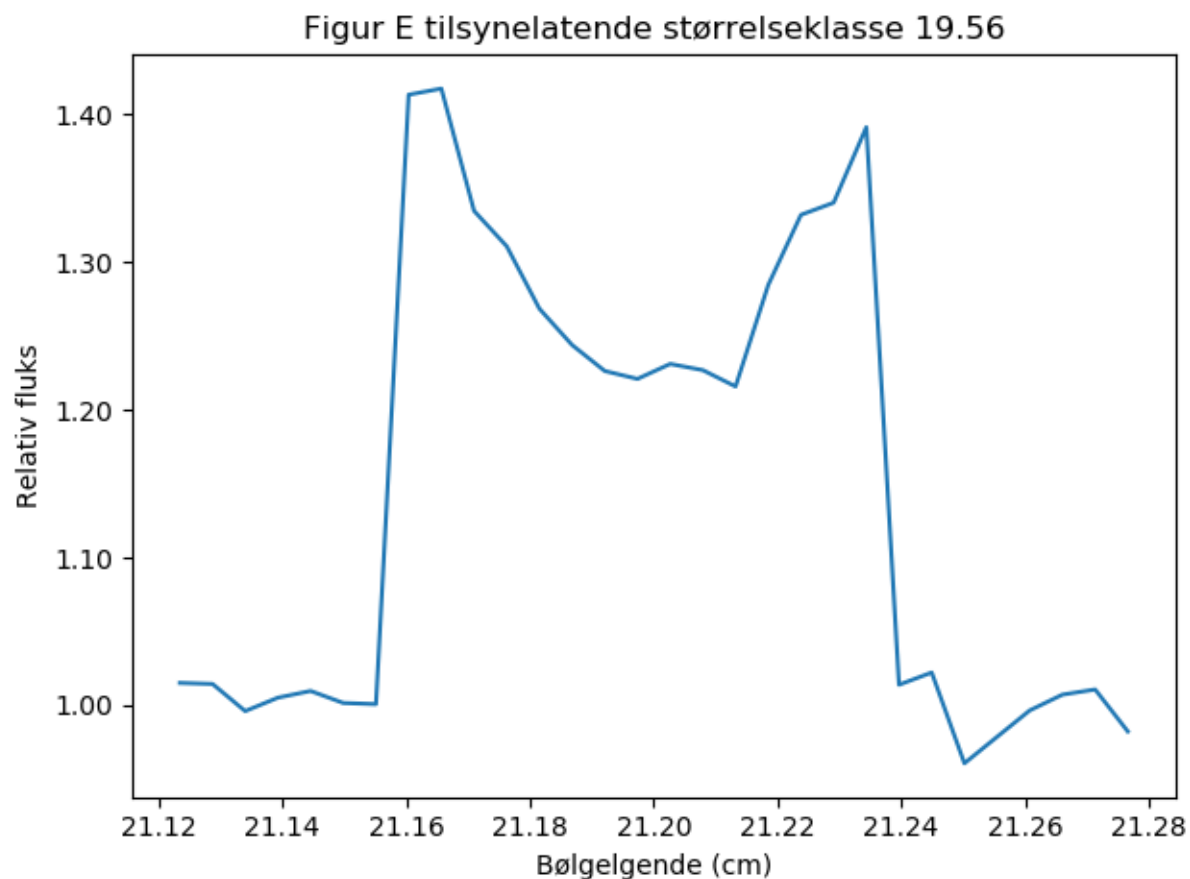
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $1.838 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35.57 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $2.732 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 21.17 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $4.308 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 29.23 millioner K.

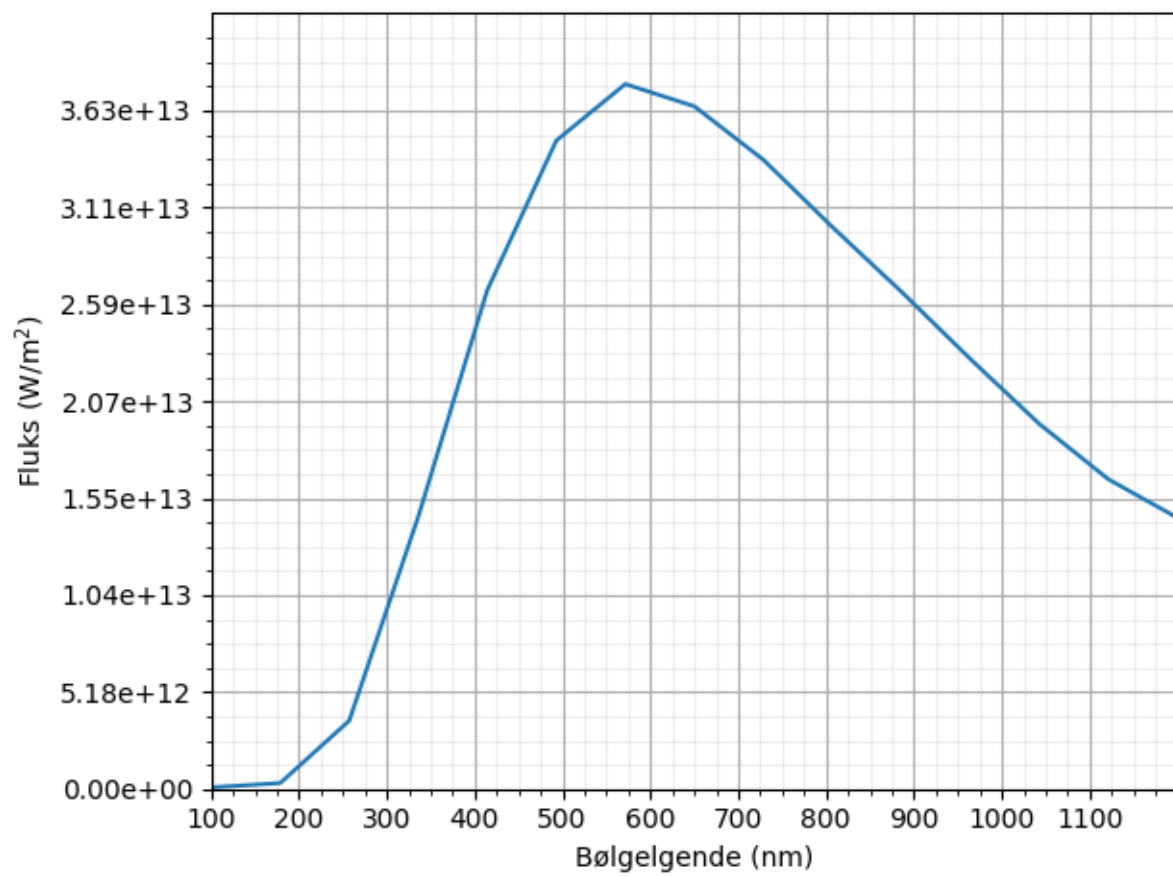
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.688\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.95 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $1.888\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 23.90 millioner K.

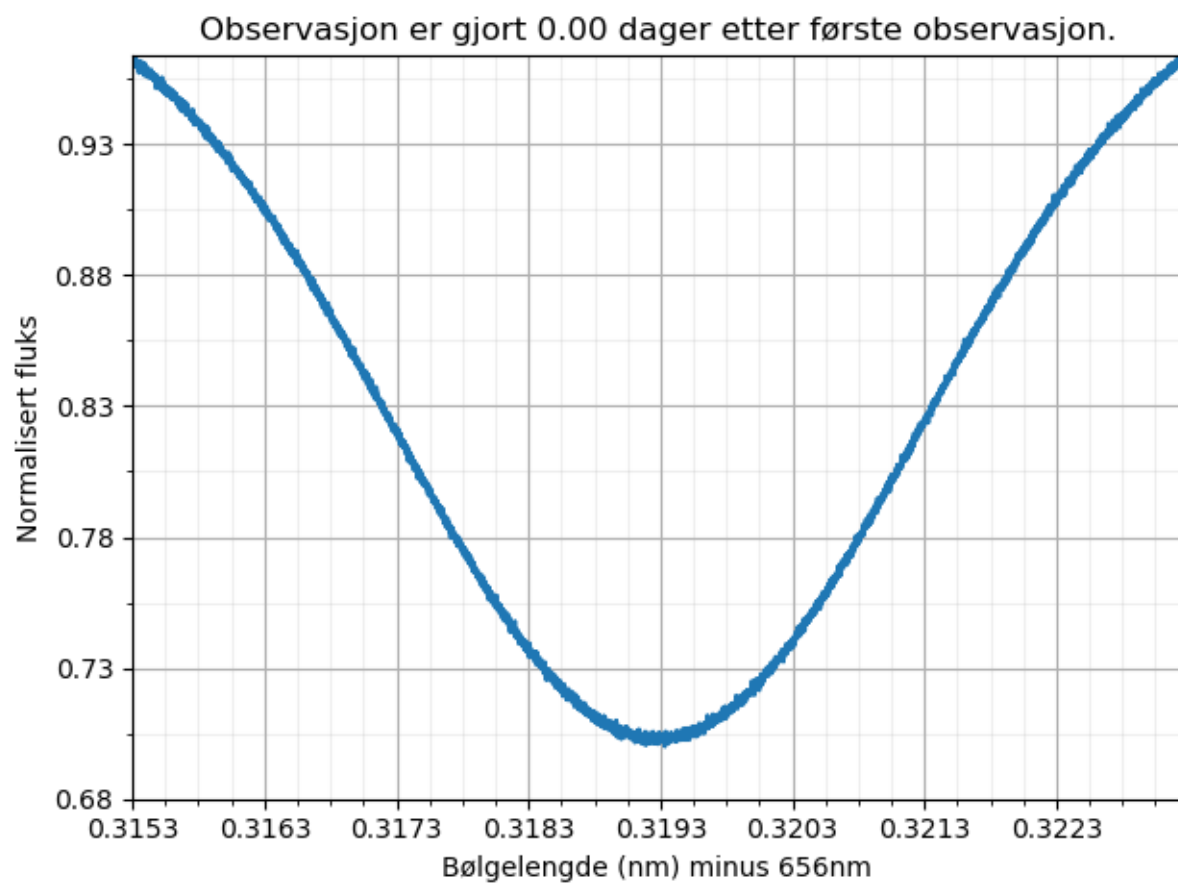
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

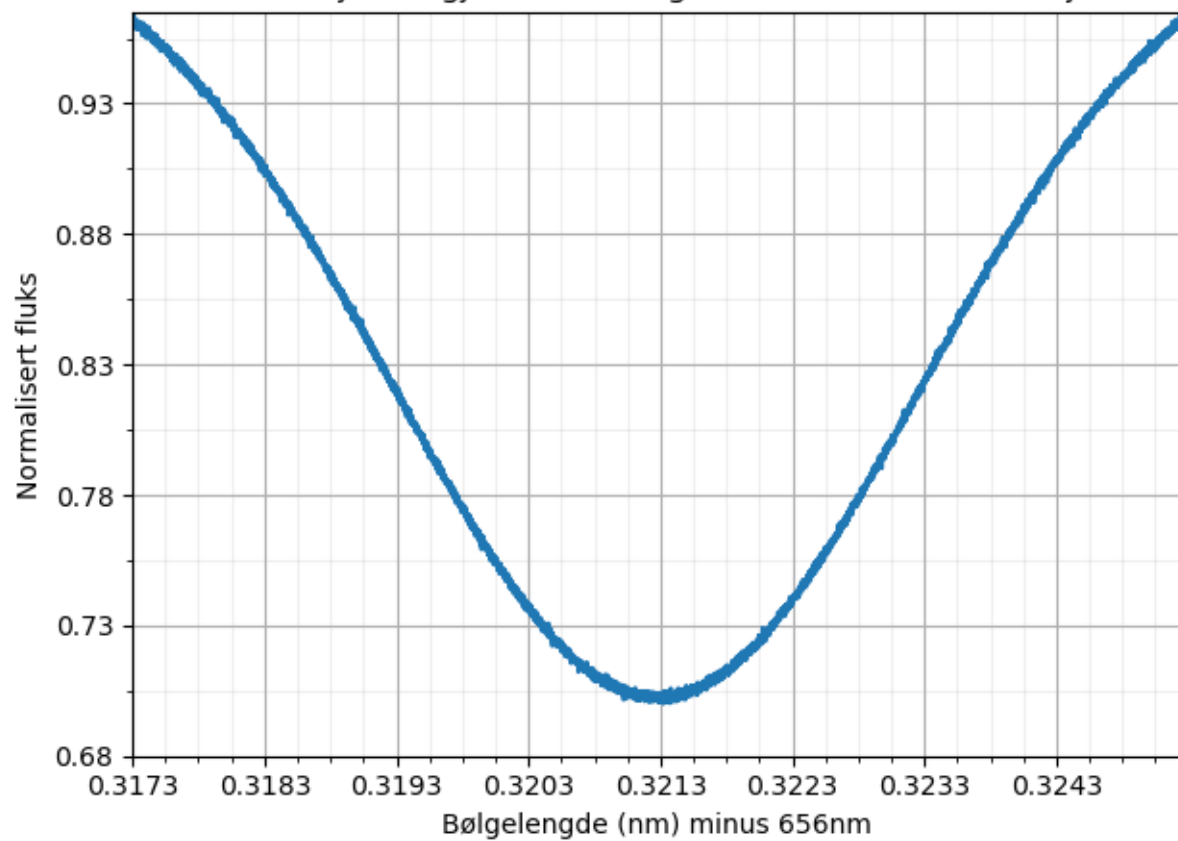
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

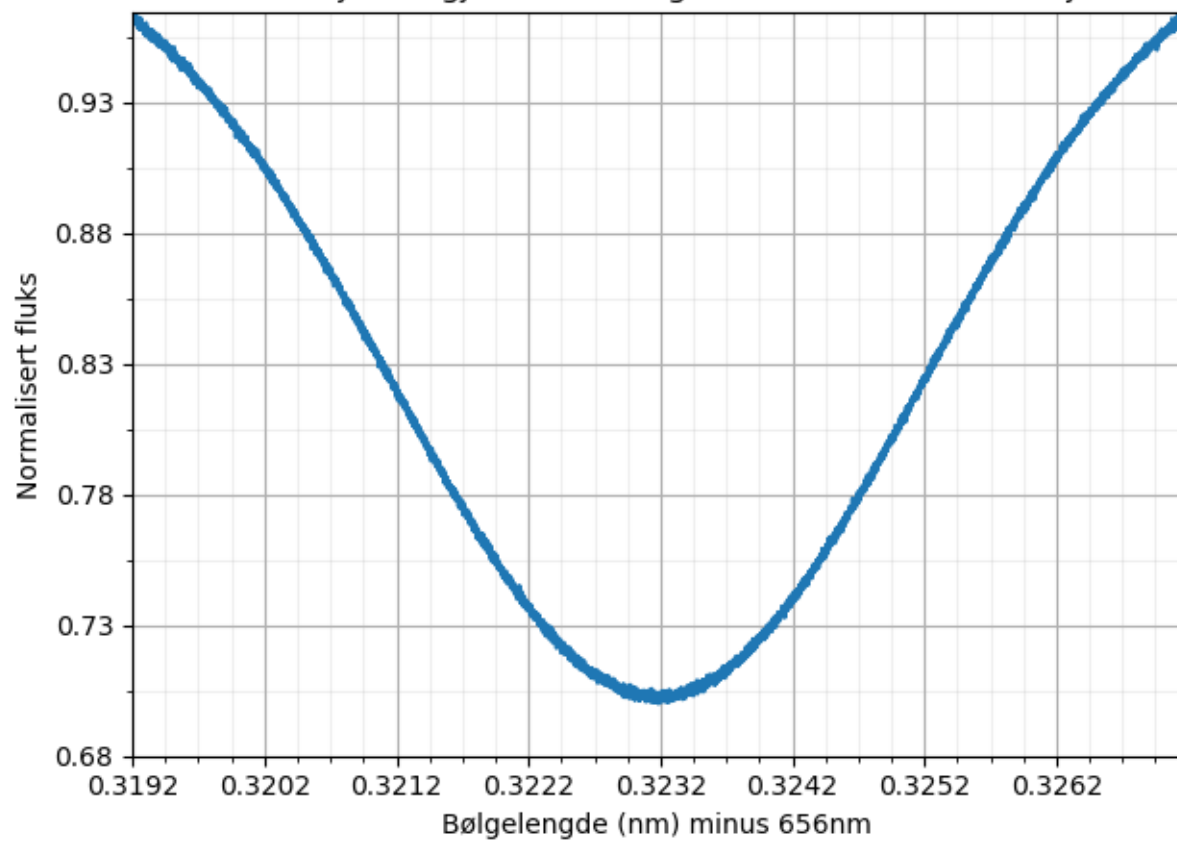
Observasjon er gjort 10.03 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

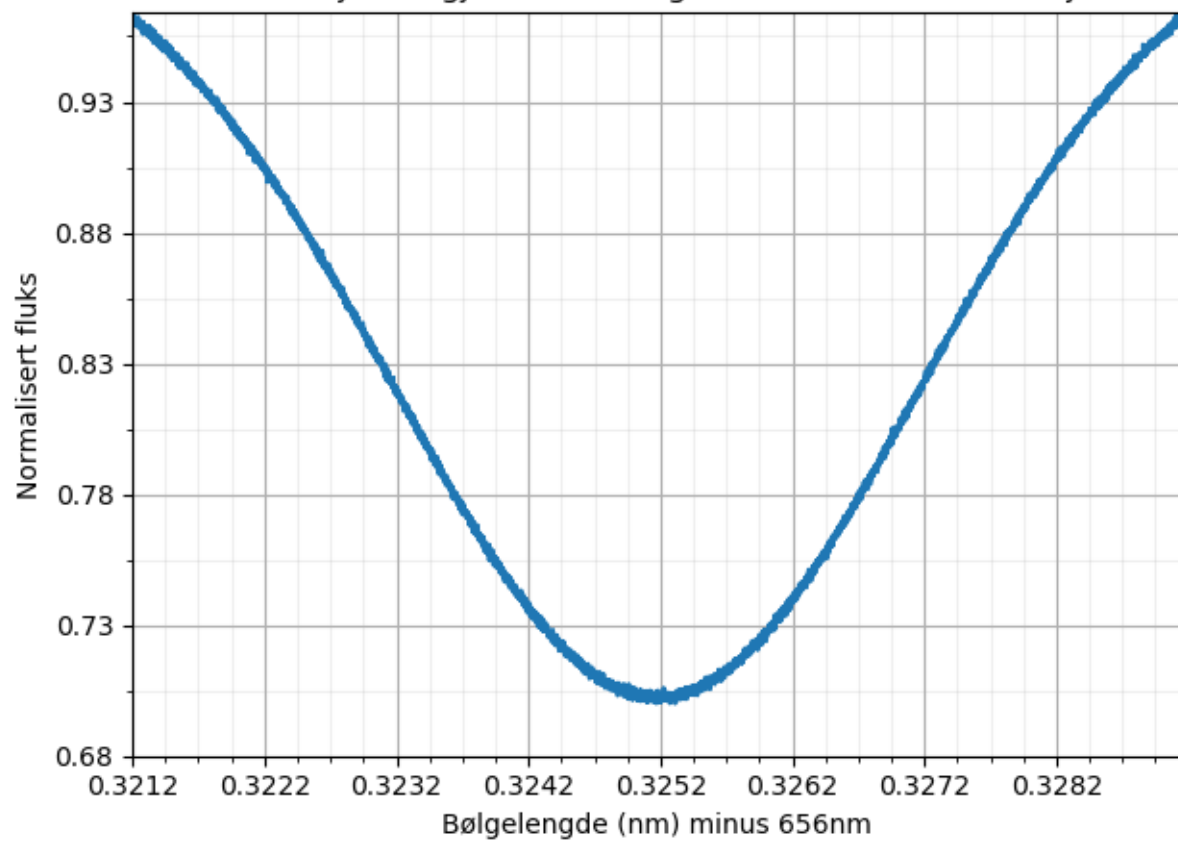
Observasjon er gjort 20.07 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_3_.png

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

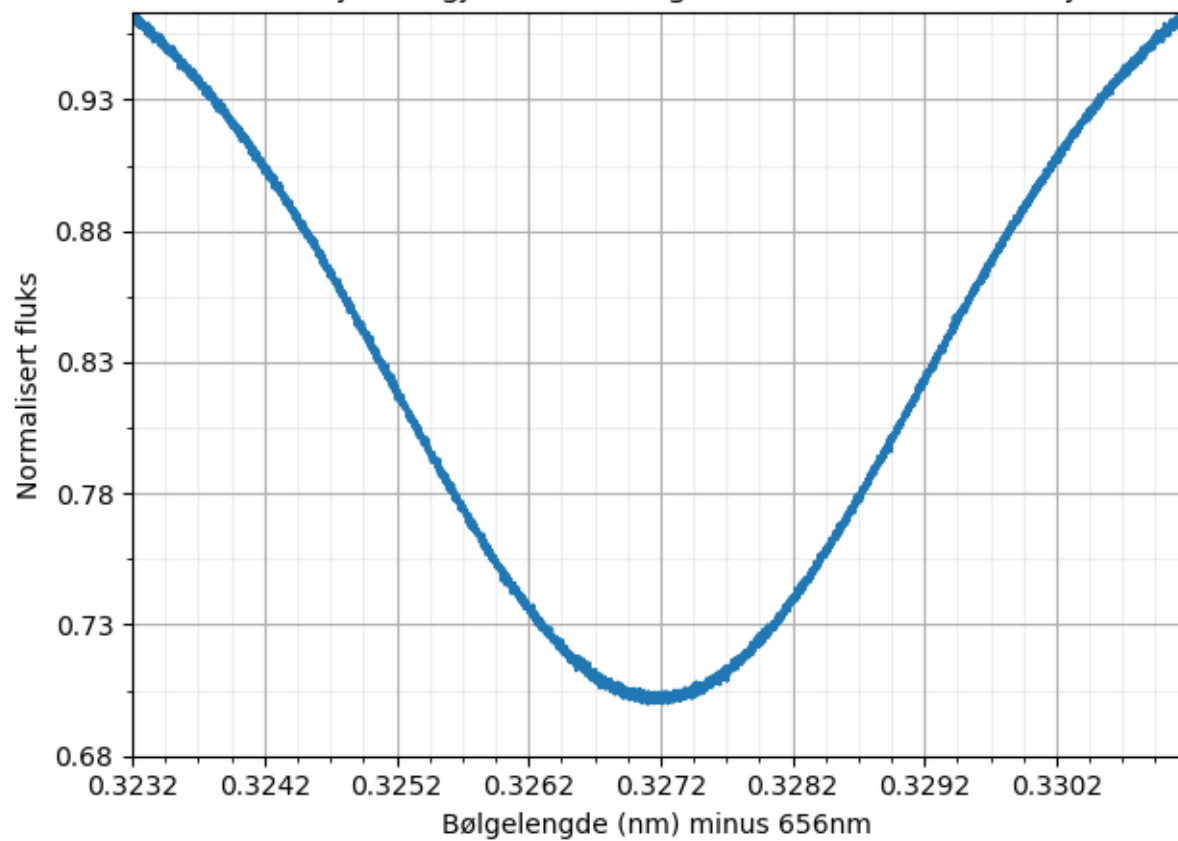
Observasjon er gjort 30.10 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

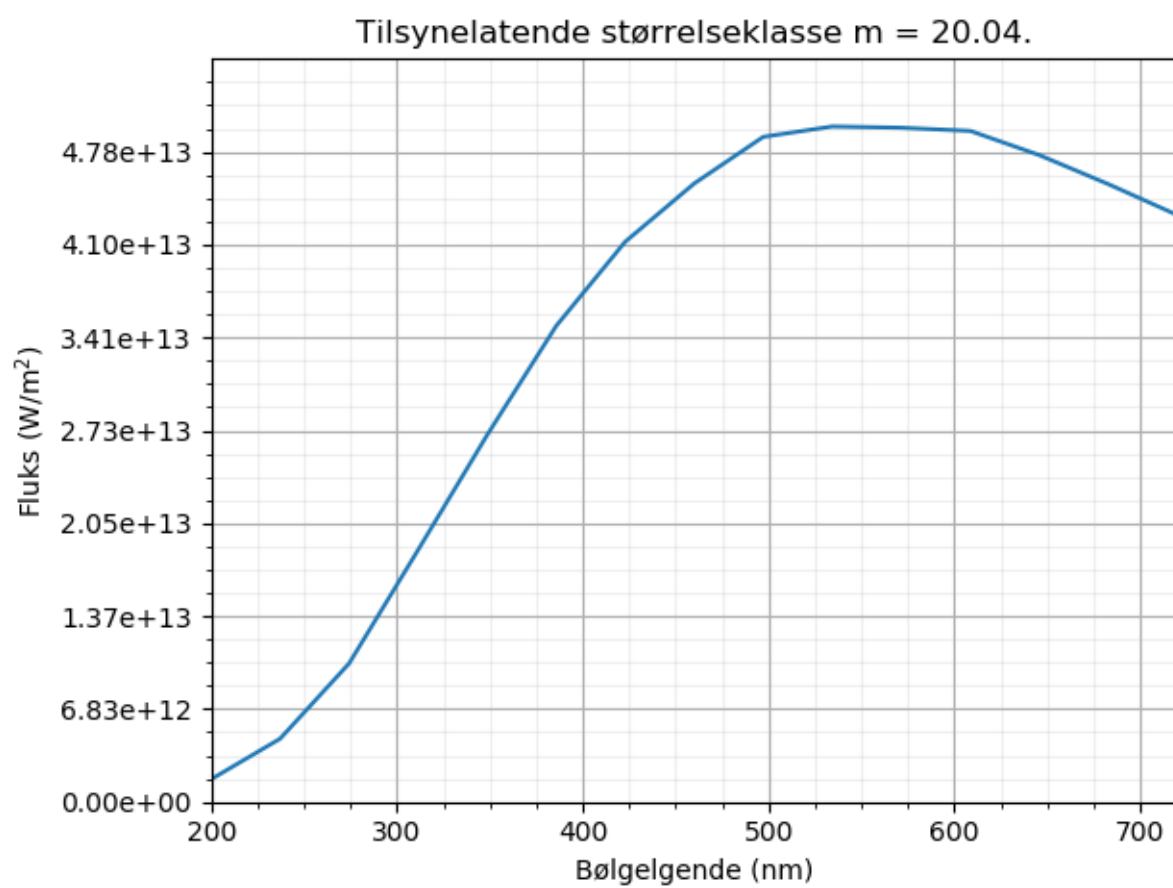
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 40.14 dager etter første observasjon.



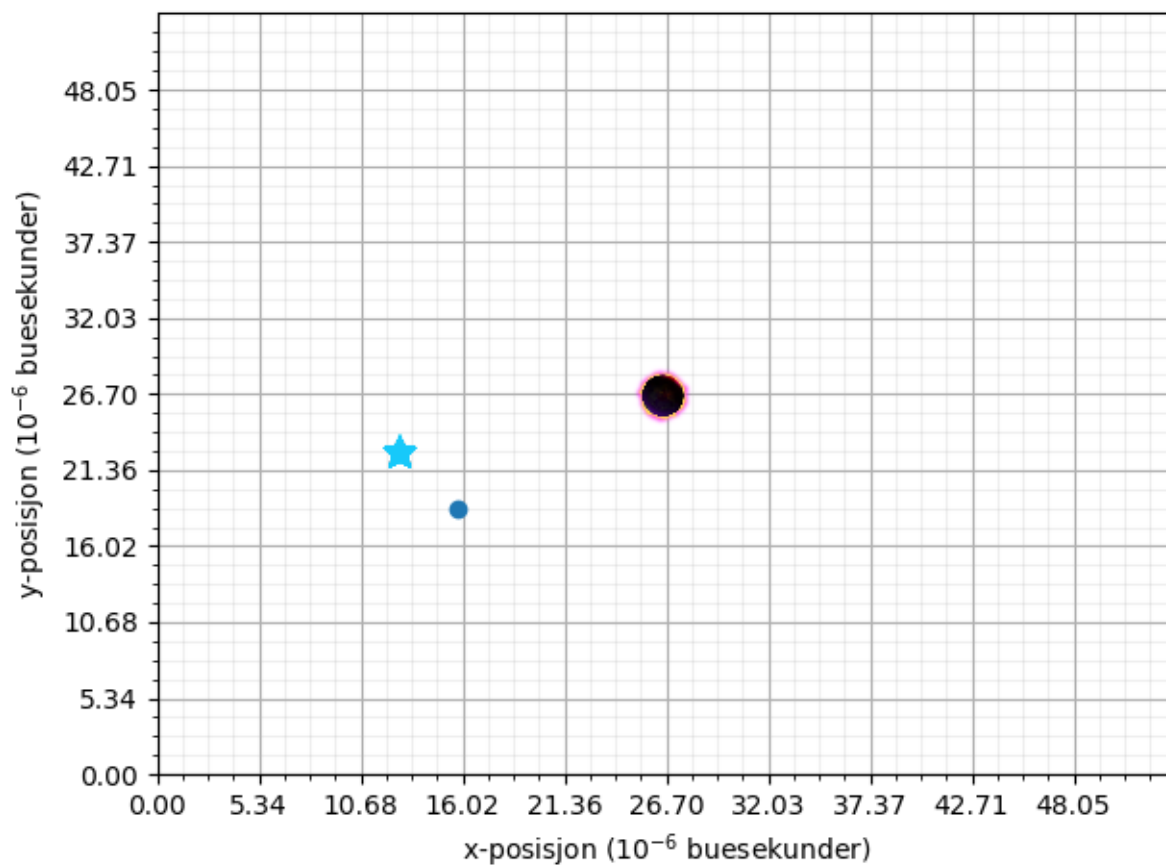
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



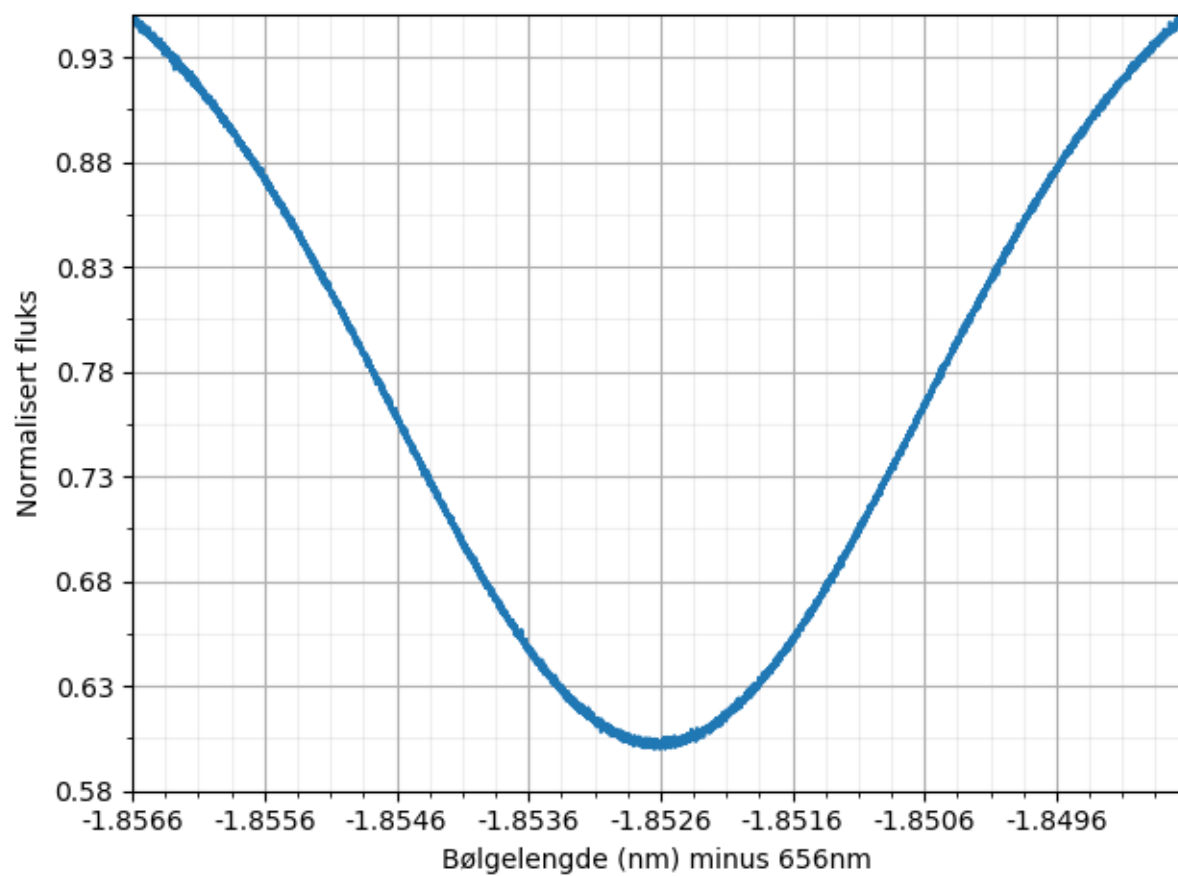
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

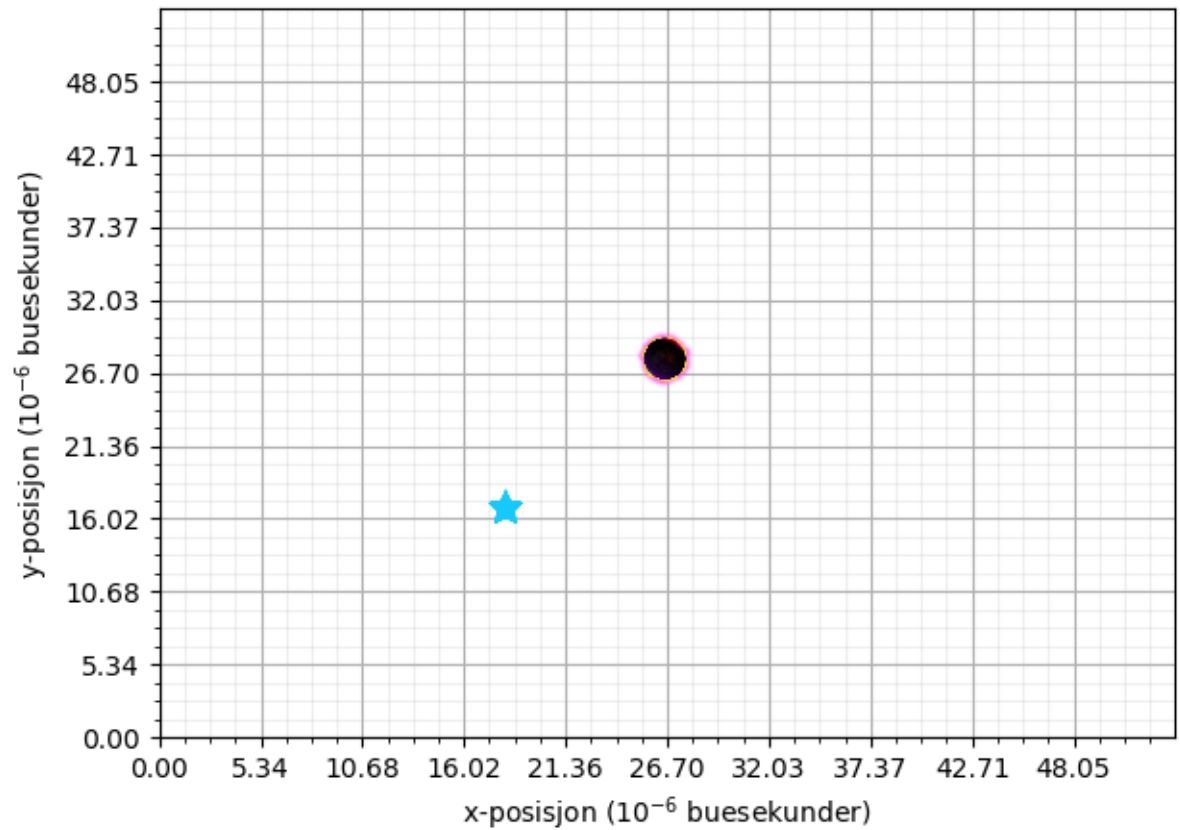
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

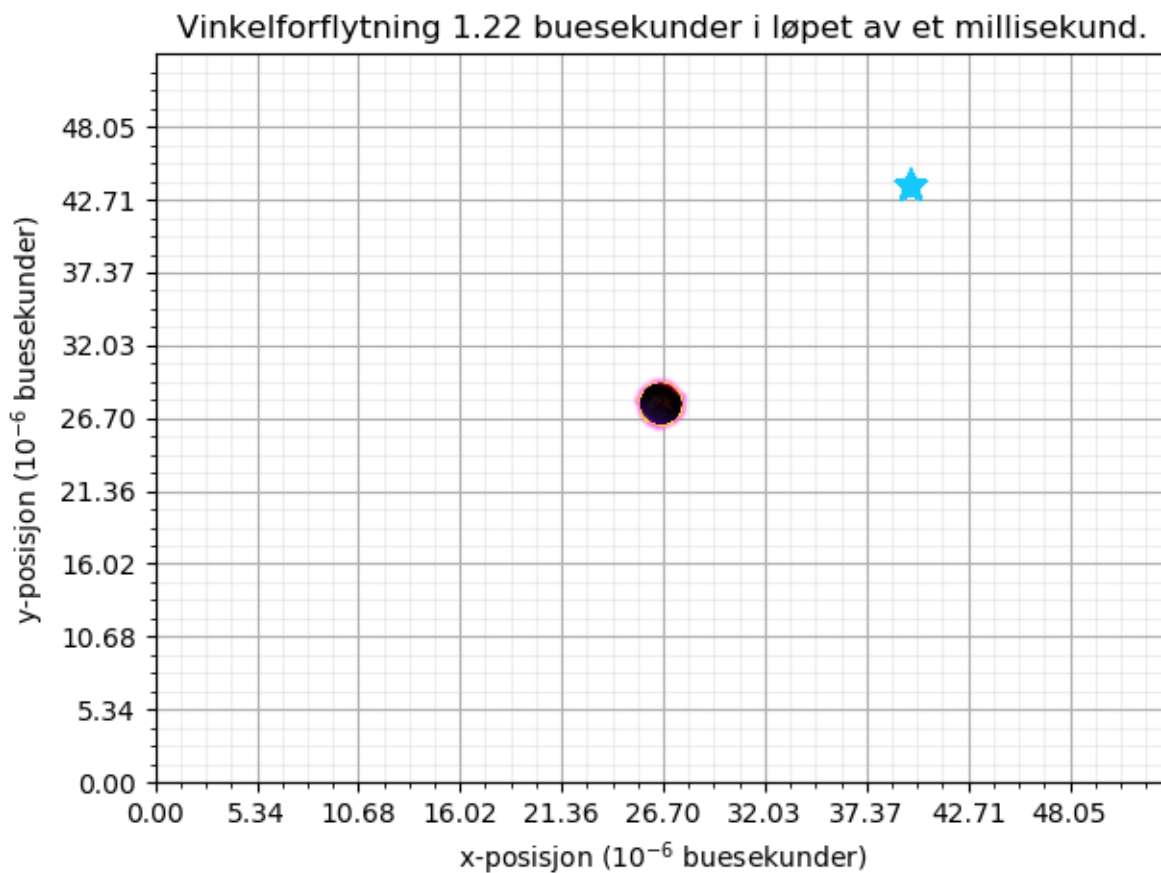
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 3.12 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

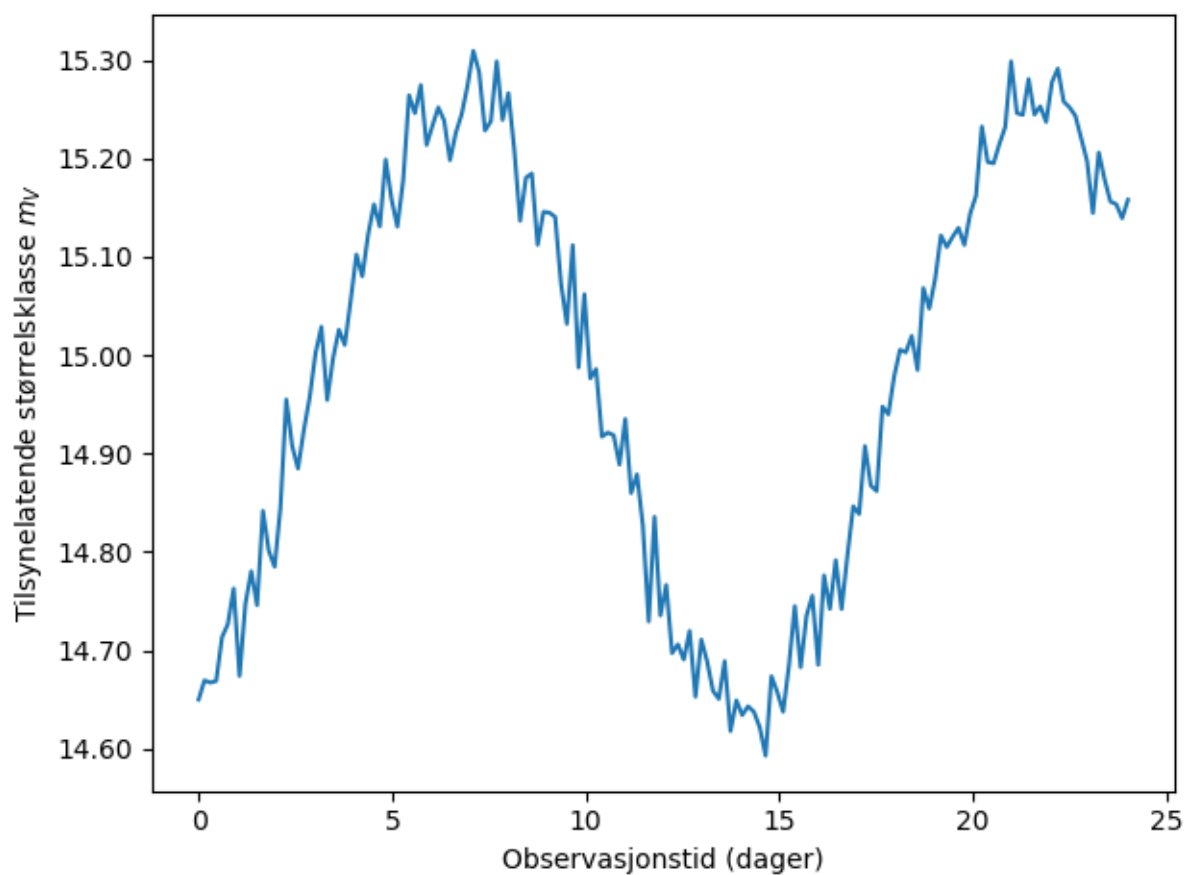
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 96.54350 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 30900.00000 kg og tog2 veier 82100.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 502 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 1800000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 57000.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 61320.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 57.70 solmasser og radien er 3.02 solradier.