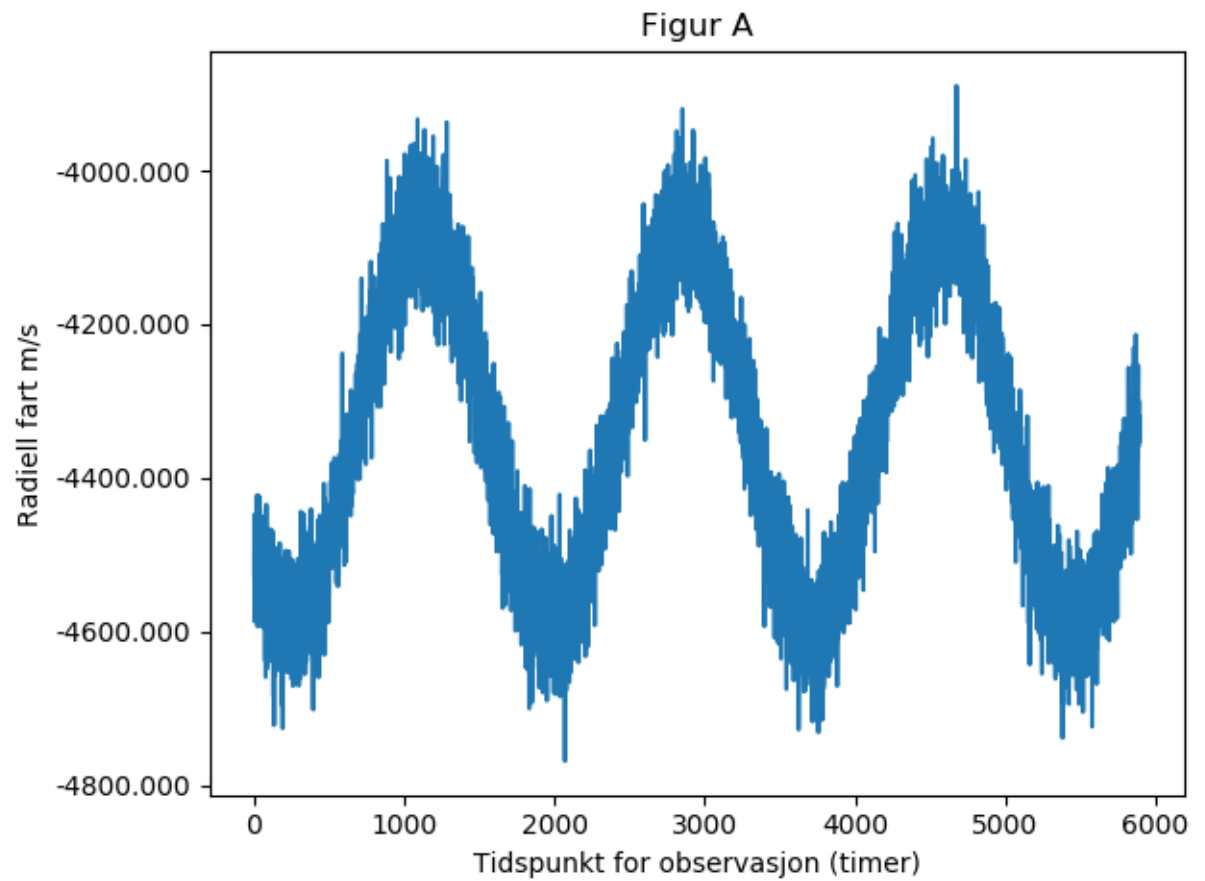


Samlefil for alle data til prøveeksamen

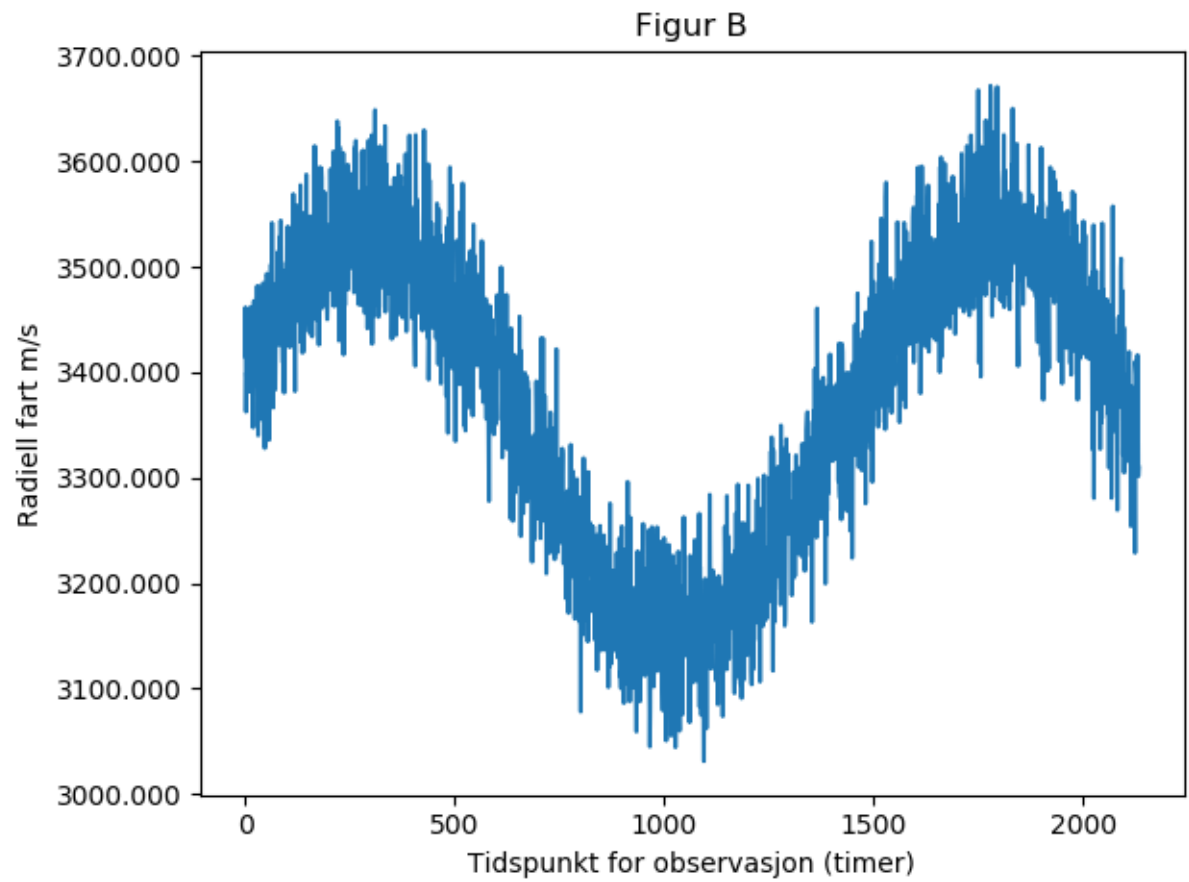
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



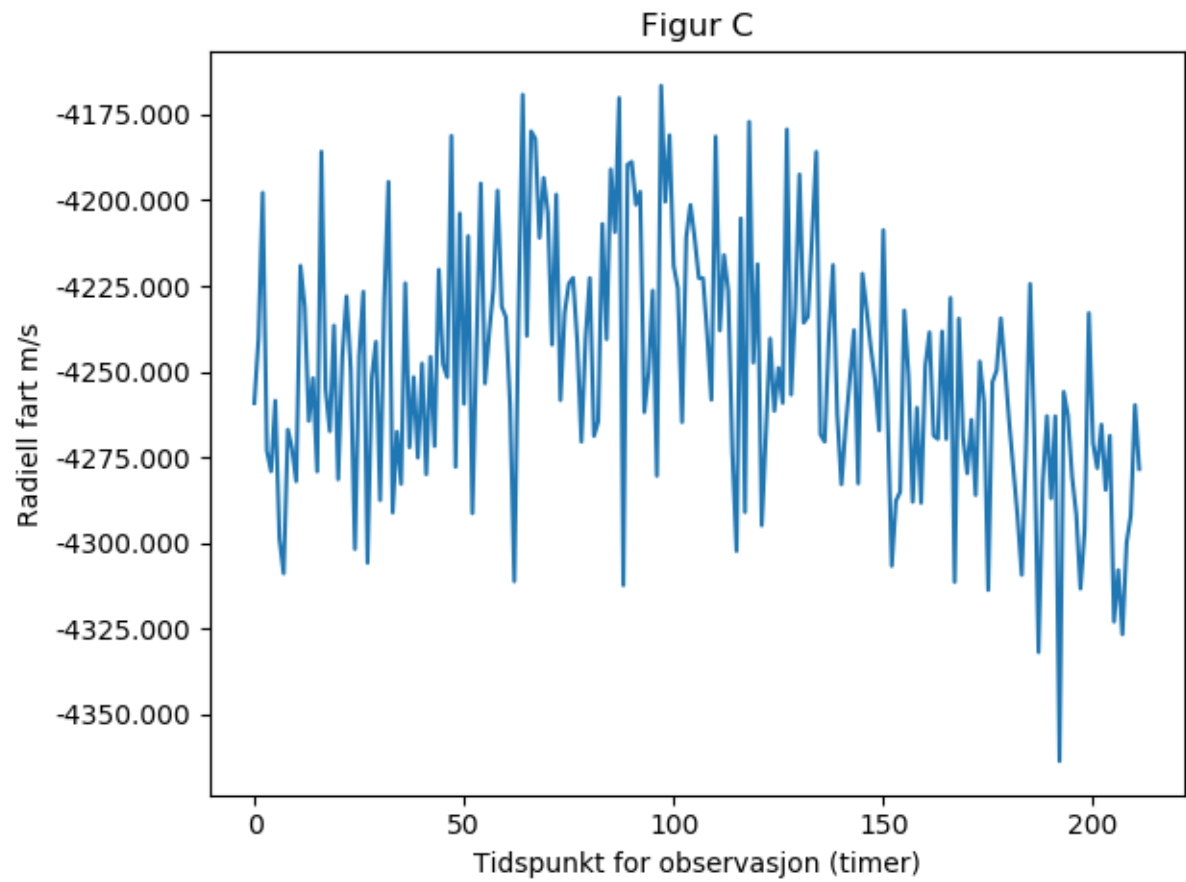
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



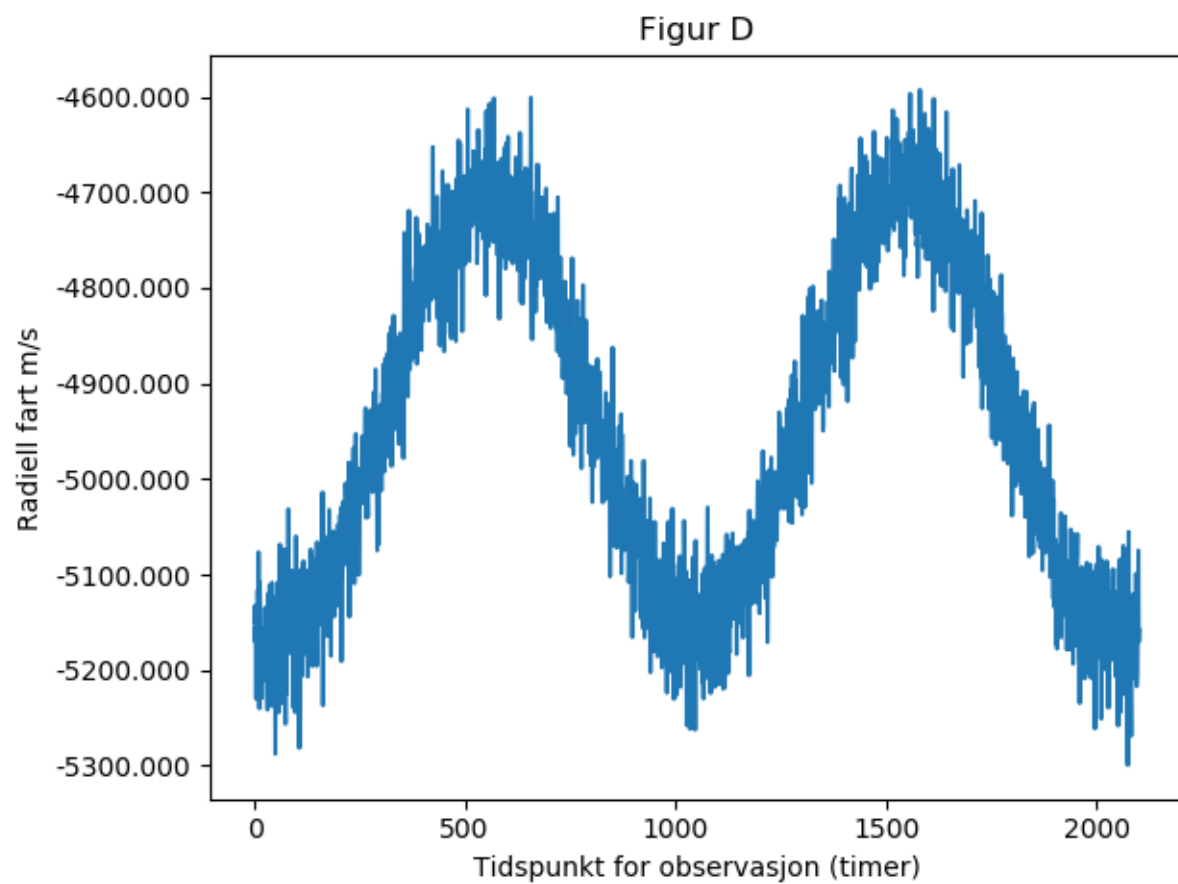
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



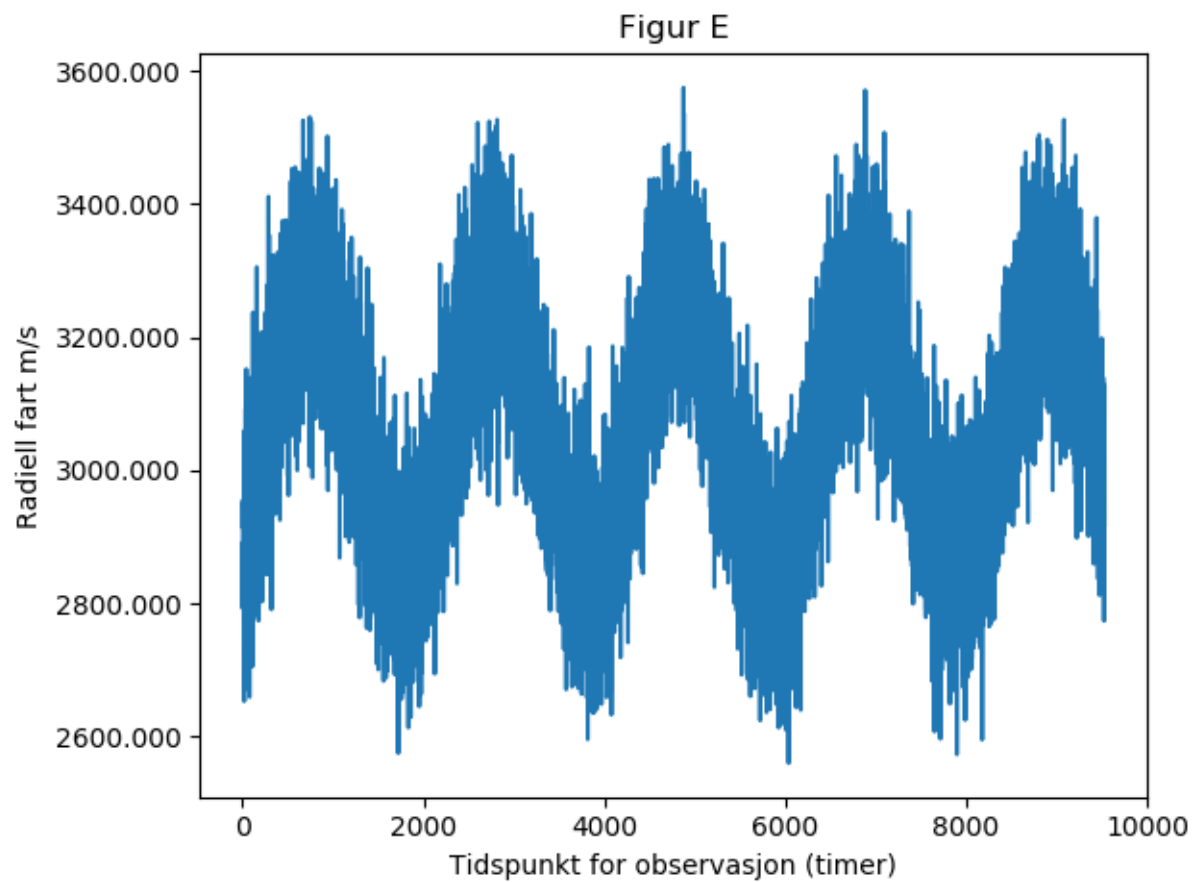
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

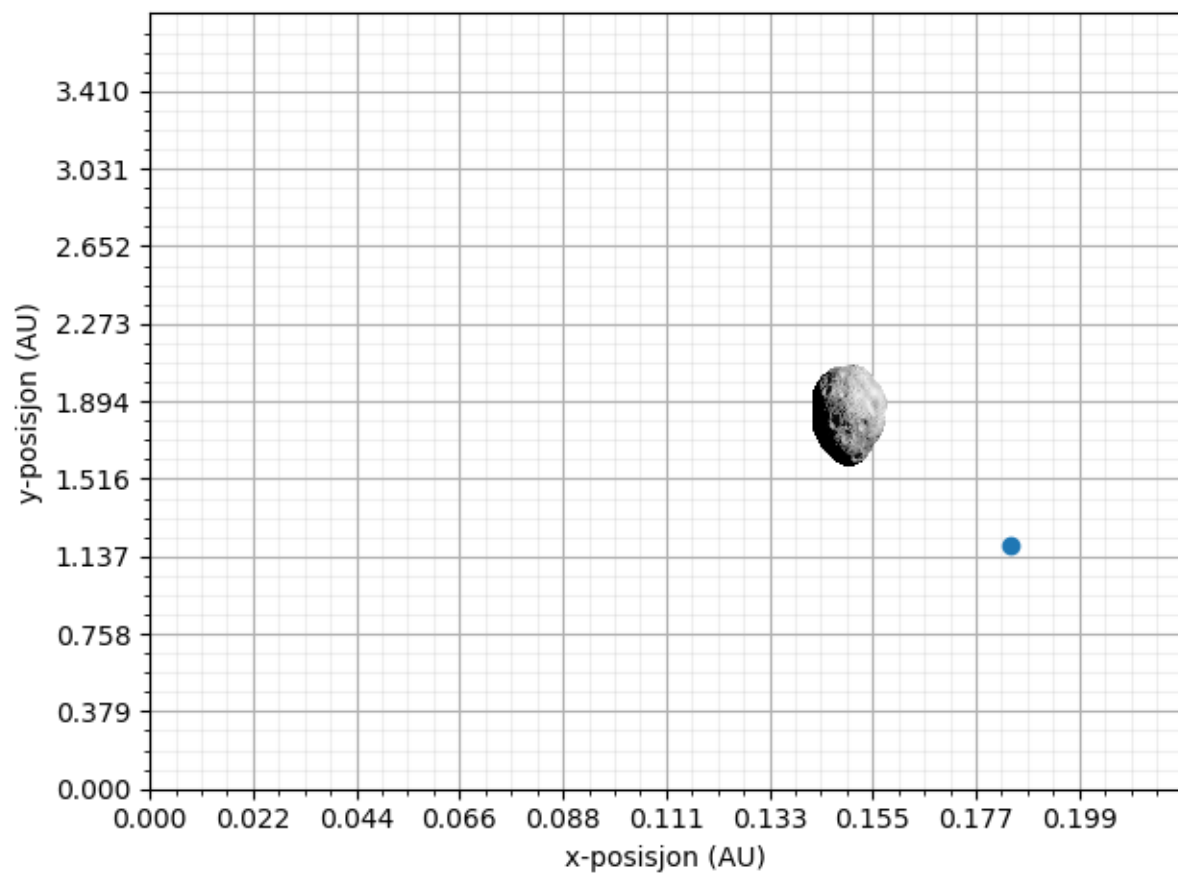


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor $4.00\text{e}+09$.

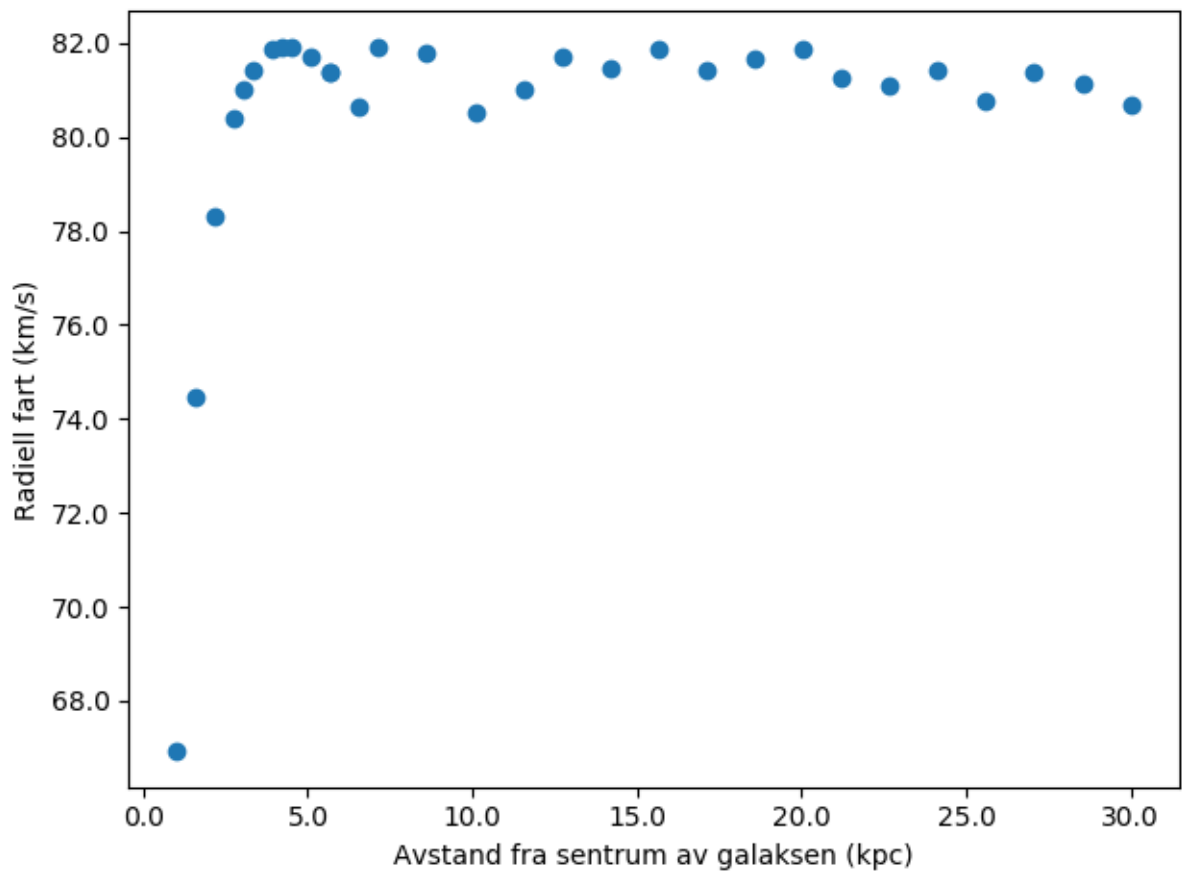
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

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

STJERNE B) stjernas overflatetemperatur er 2500K og energien transporteres fra kjernen kun via konveksjon

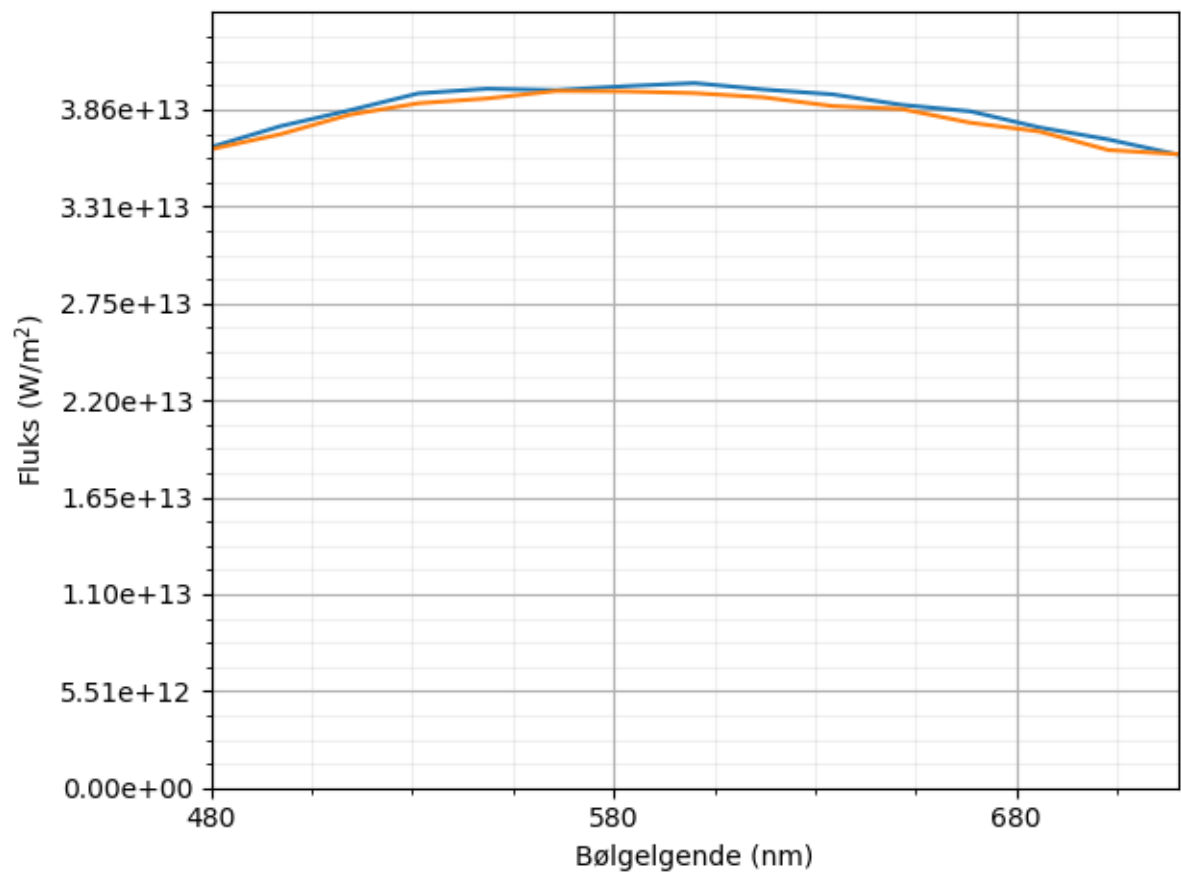
STJERNE C) Stjerna har en overflatetemperatur på 10000K. Luminositeten er betydelig mindre enn solas luminositet.

STJERNE D) stjernas luminositet er 3 ganger solas luminositet og den fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

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

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $8.395 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 37 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $8.874 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 37 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $3.366 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 25 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $6.614 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 15 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.066 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 16 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

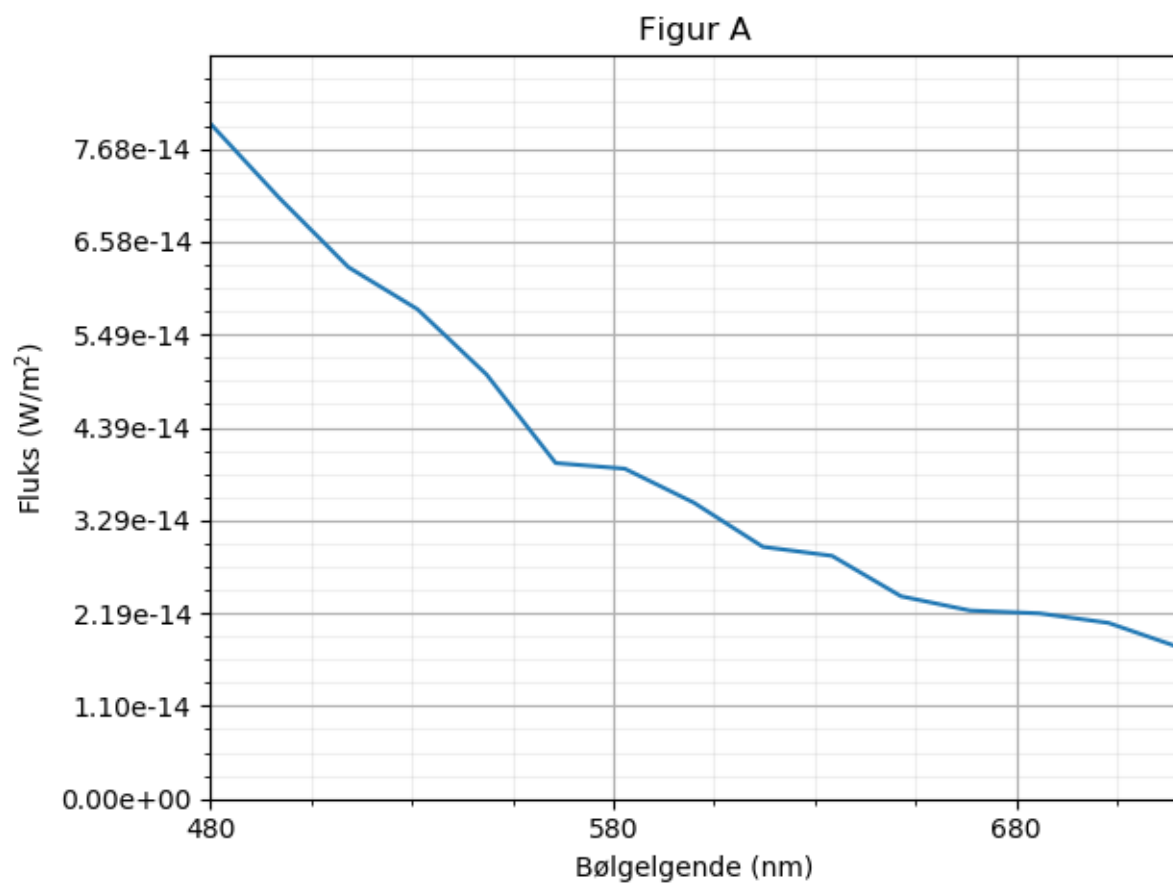
Påstand 2: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelseklassen i rødt filter

Påstand 3: denne stjerna er nærmest oss

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

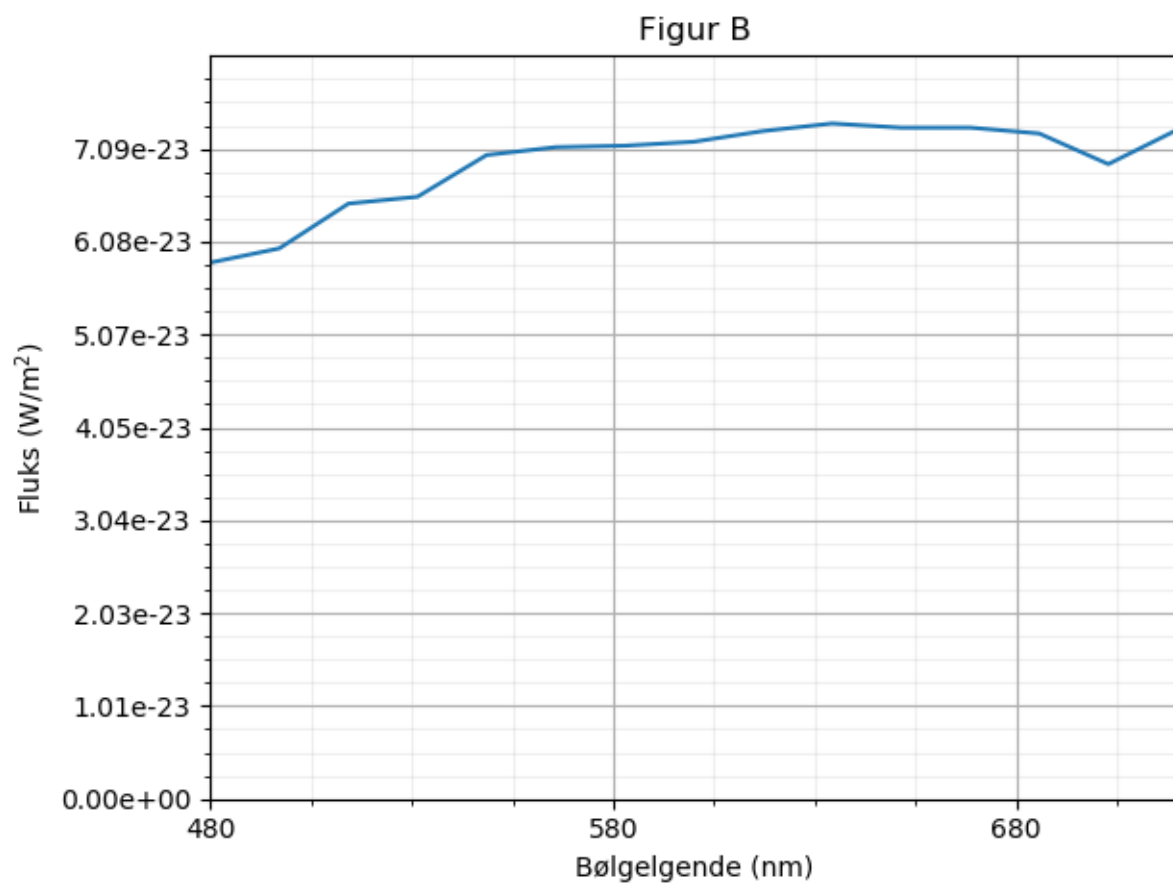
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



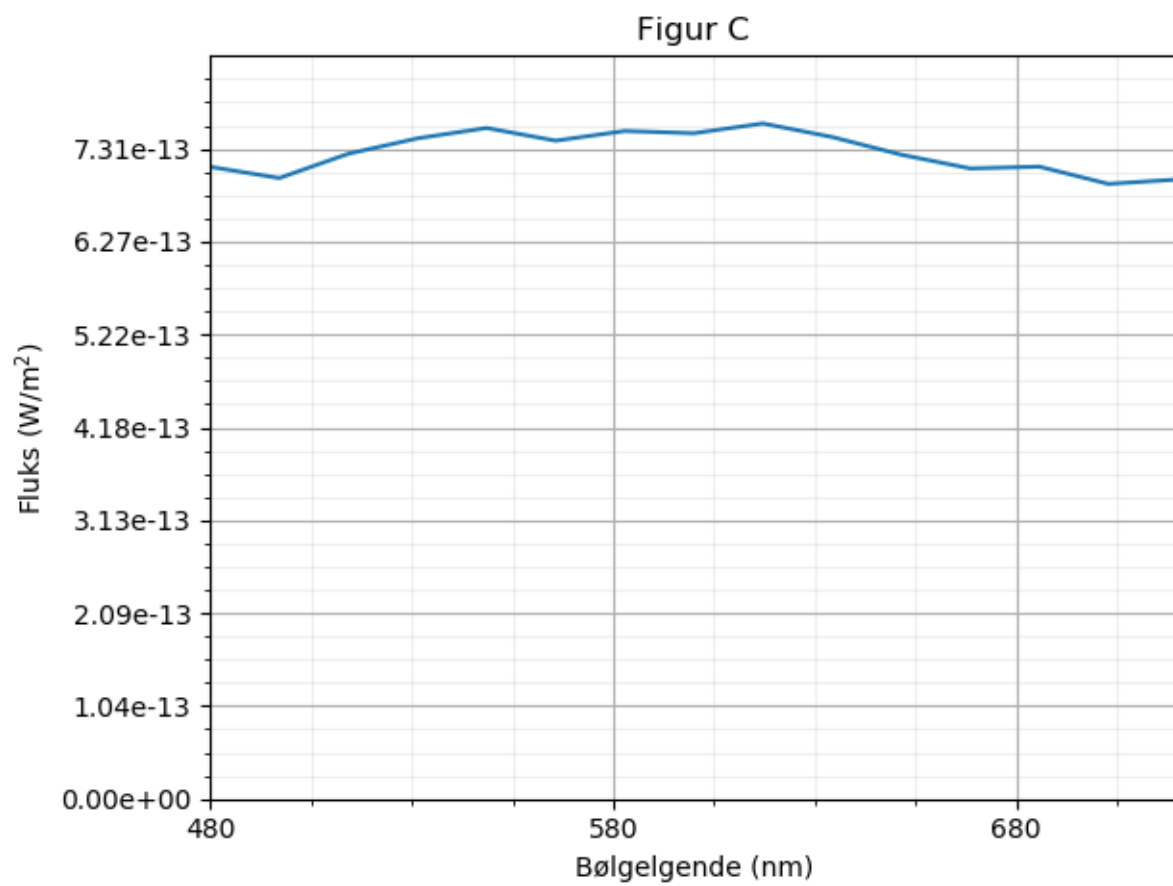
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



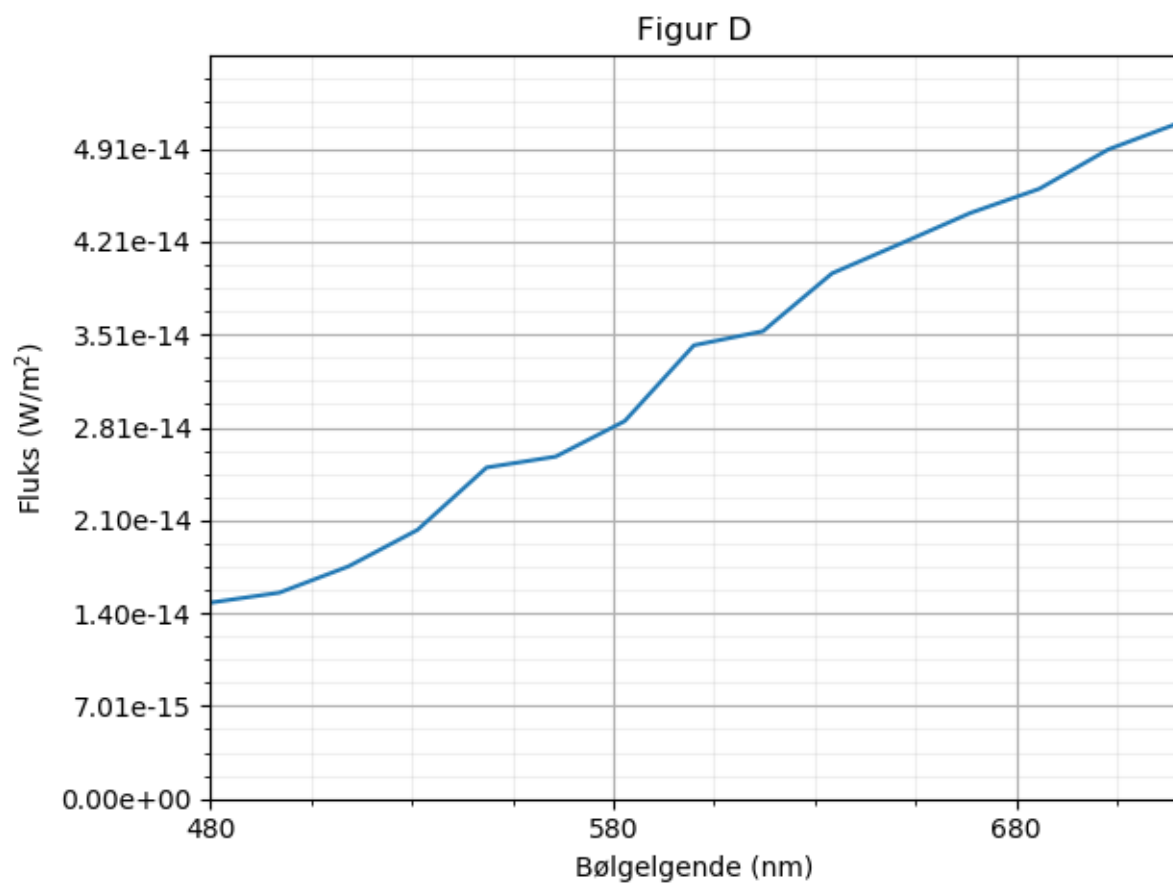
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



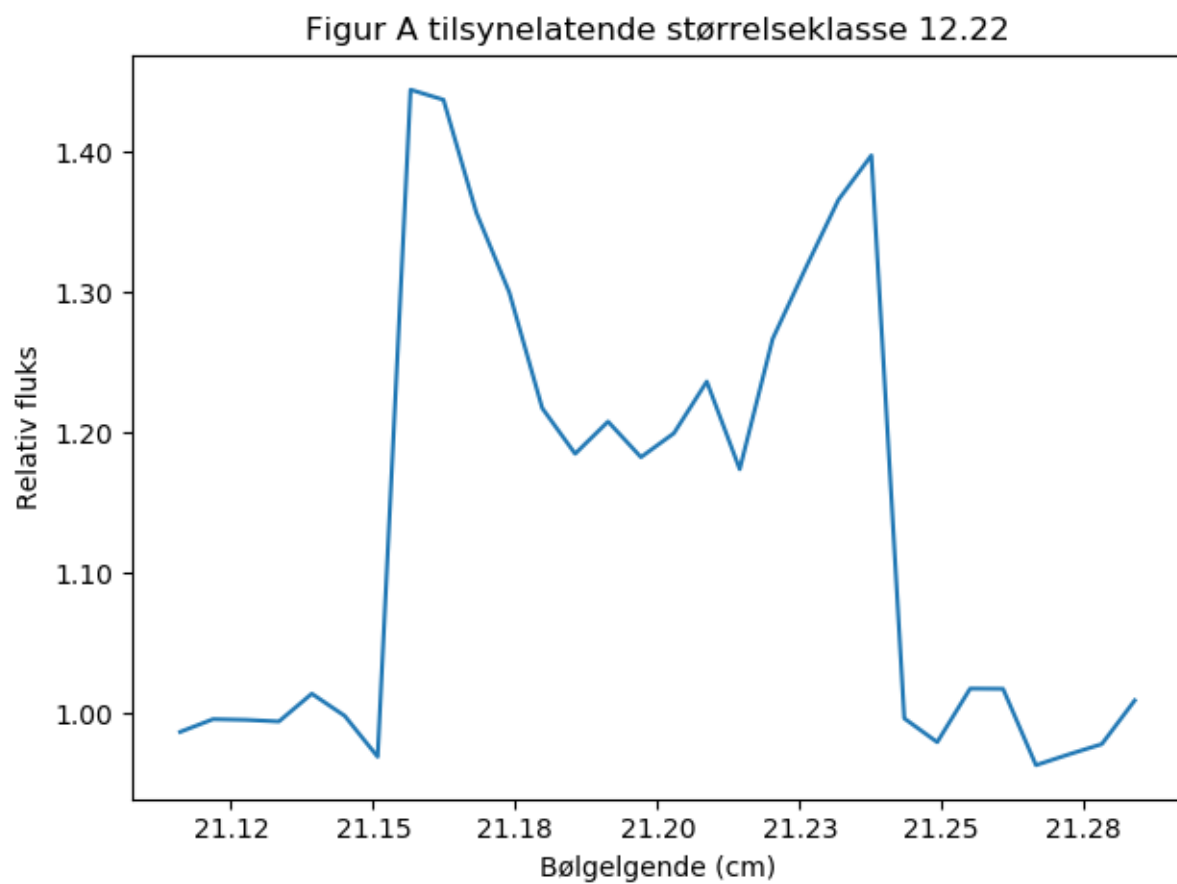
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



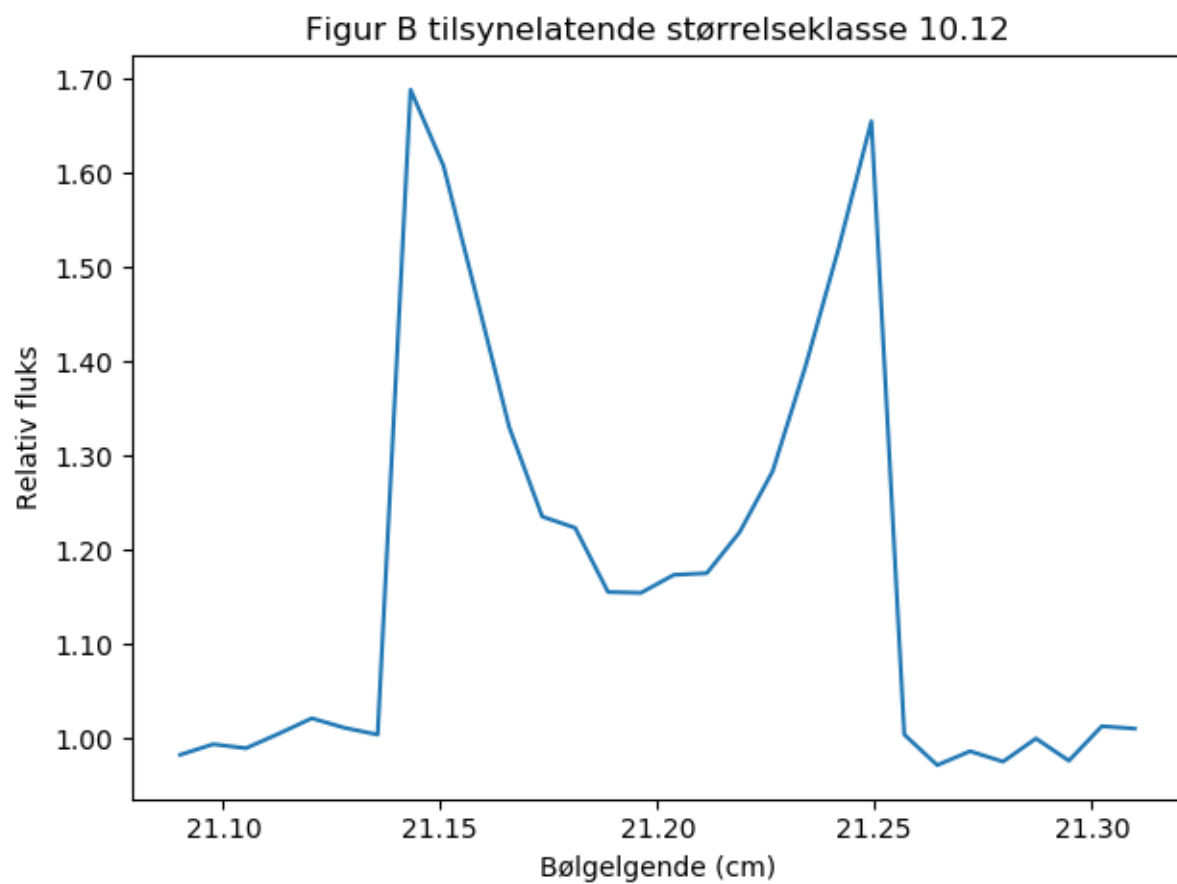
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



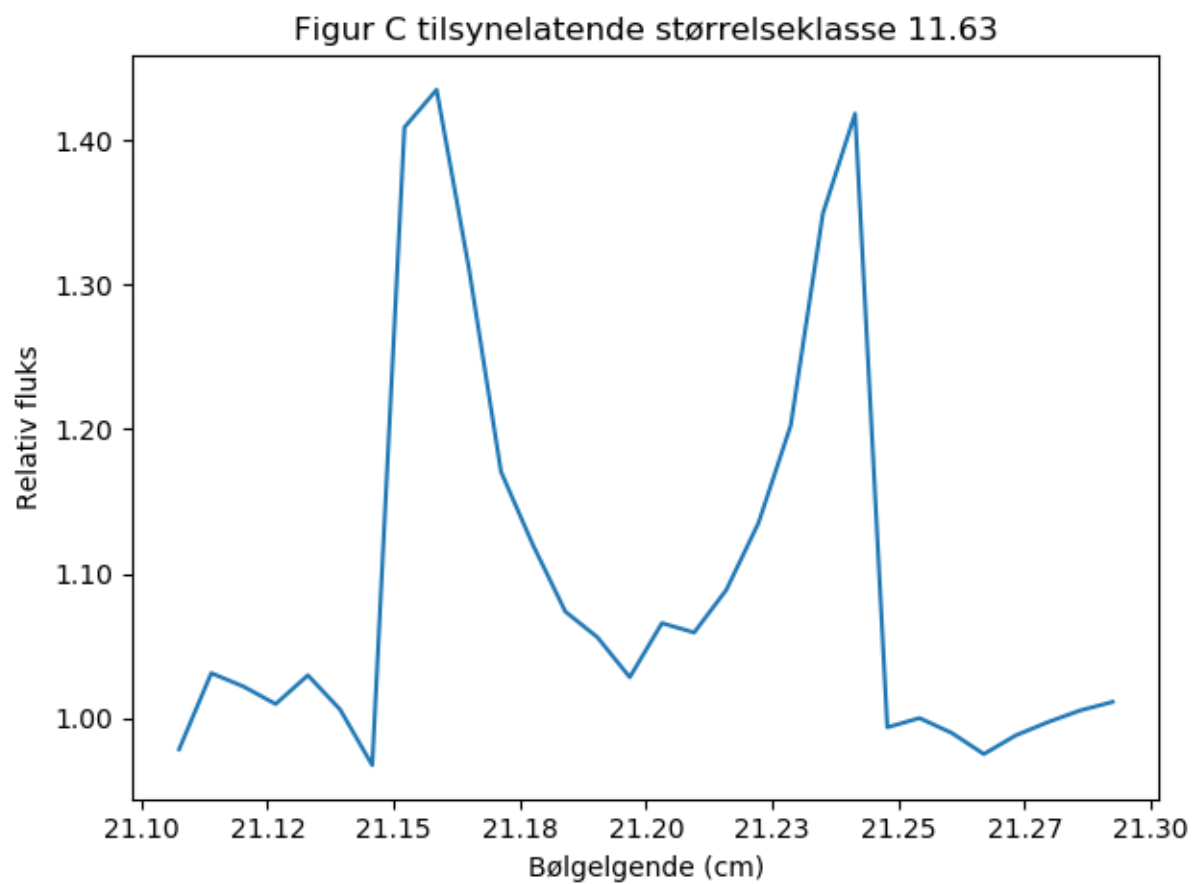
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



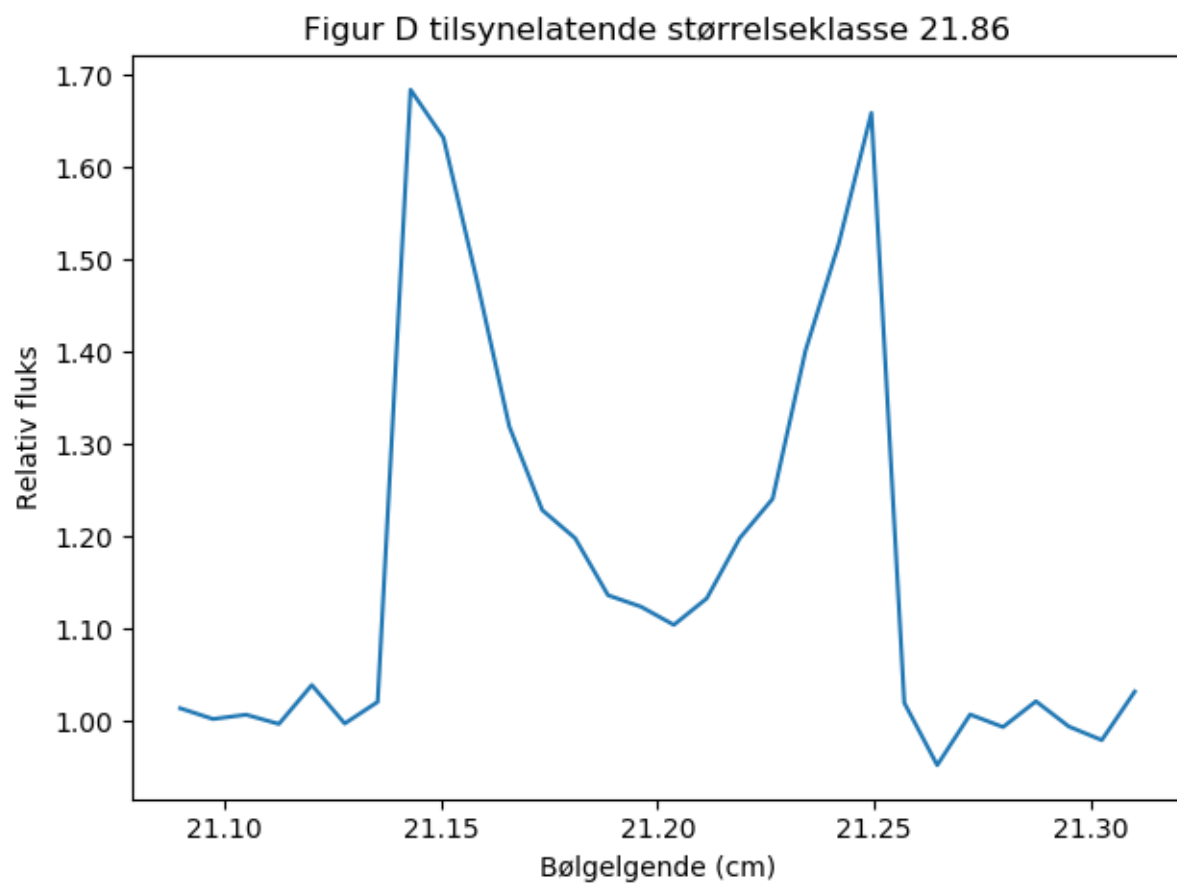
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



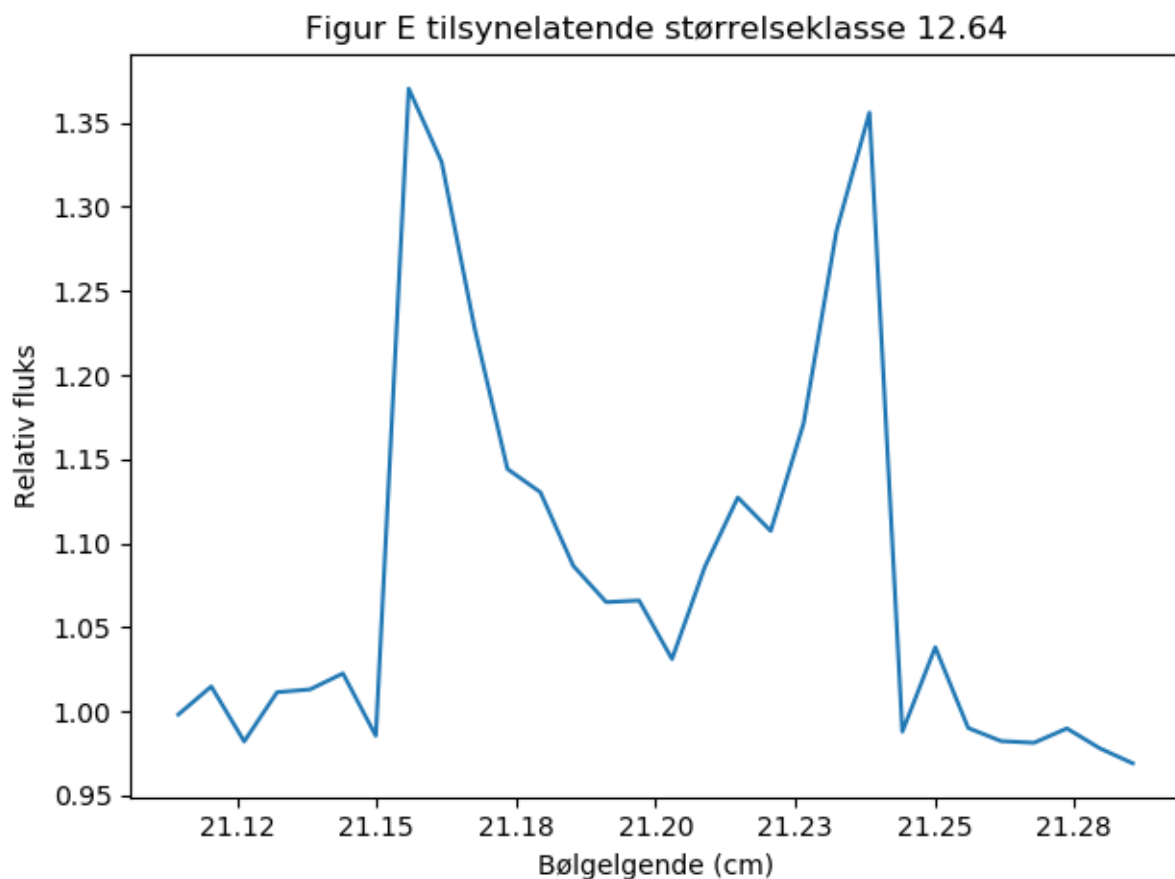
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $2.340 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27.31 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $3.428 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 29.19 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $2.378 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.06 millioner K.

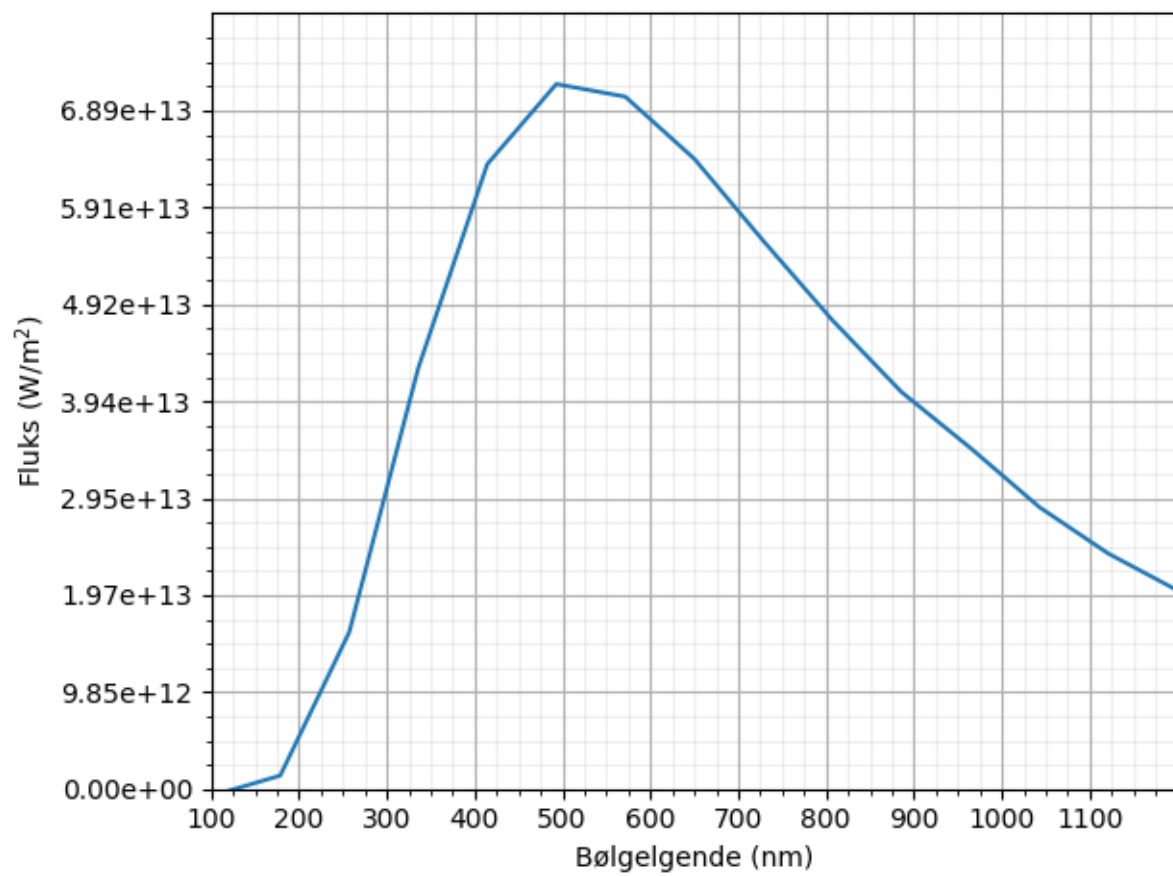
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.004\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31.11 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $1.328\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.46 millioner K.

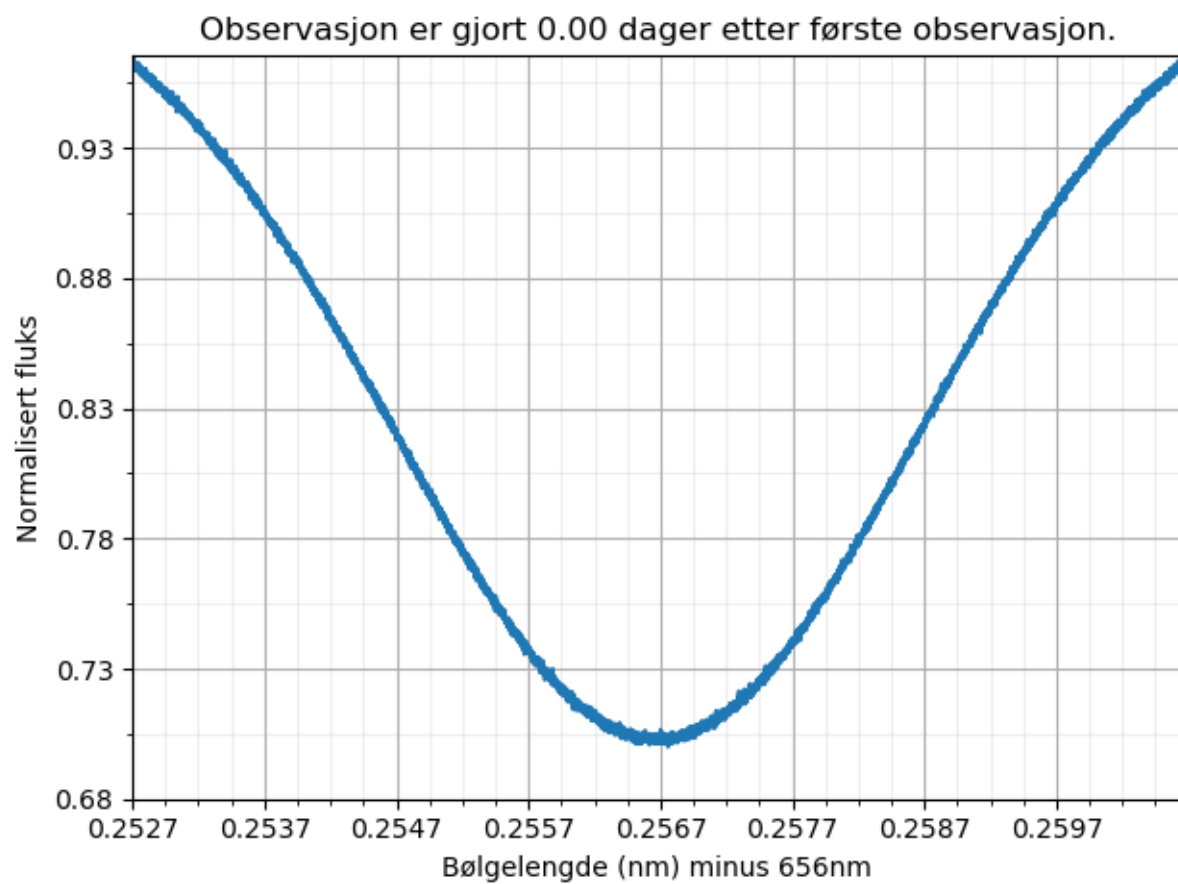
Filen 1O/1O.png

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



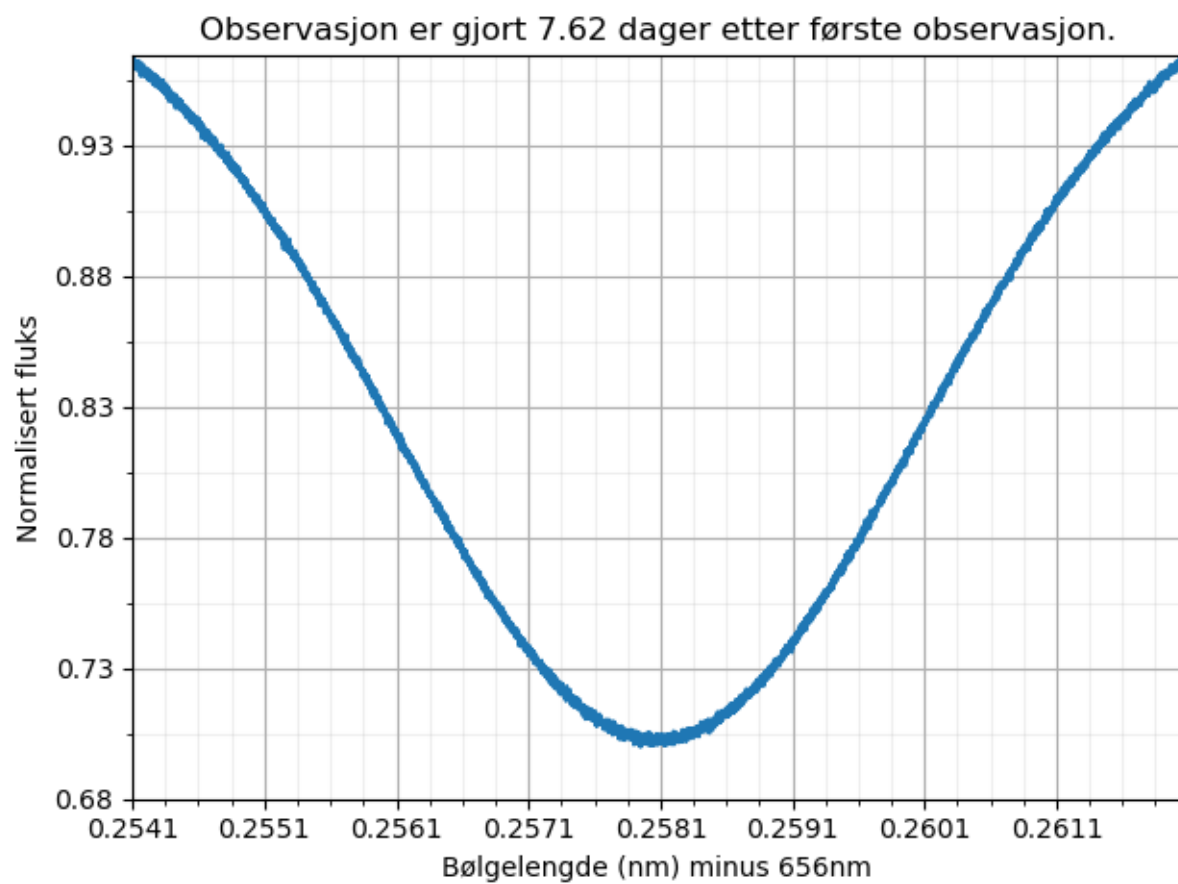
Filen 1O/1O_Figur_0_.png

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



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

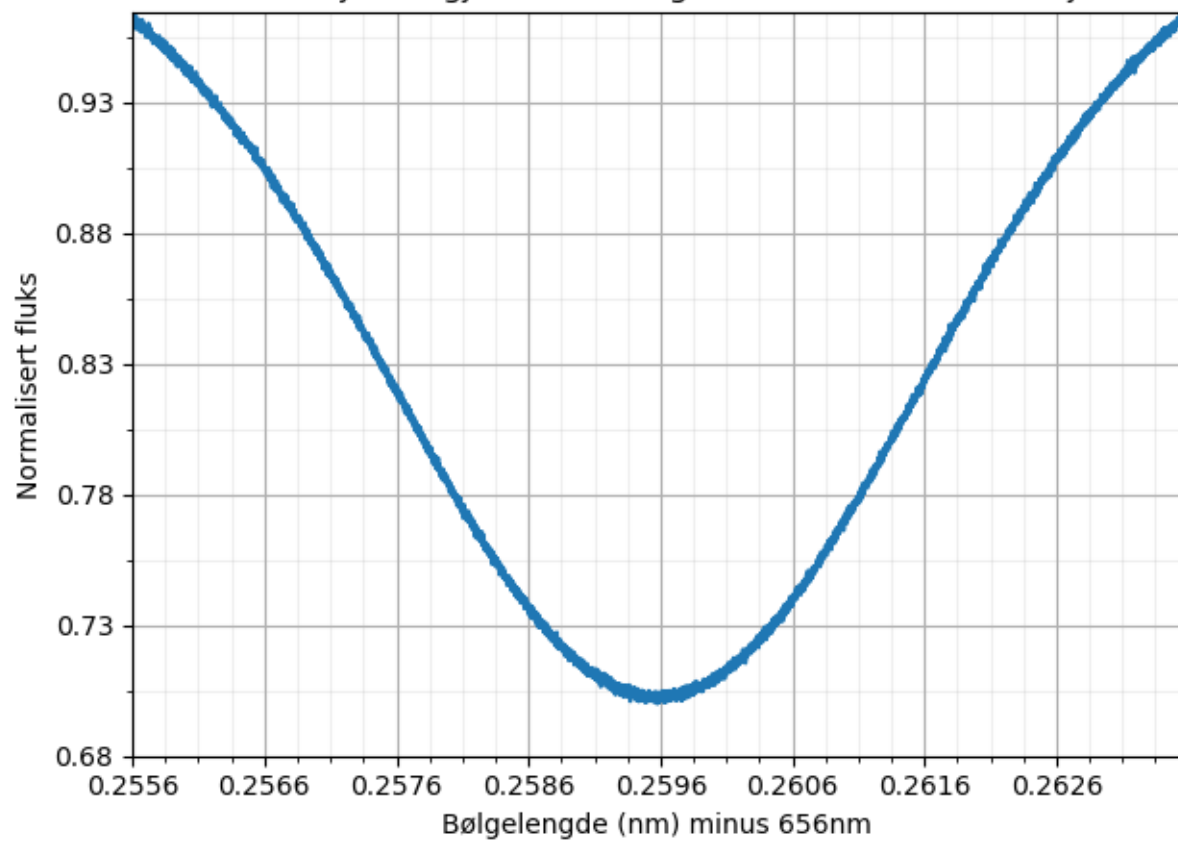
Figure 20: Figur fra filen 1O/1O_Figur_1_.png



Filen 10/10_Figur_2_.png

Figure 21: Figur fra filen 10/10_Figur_2_.png

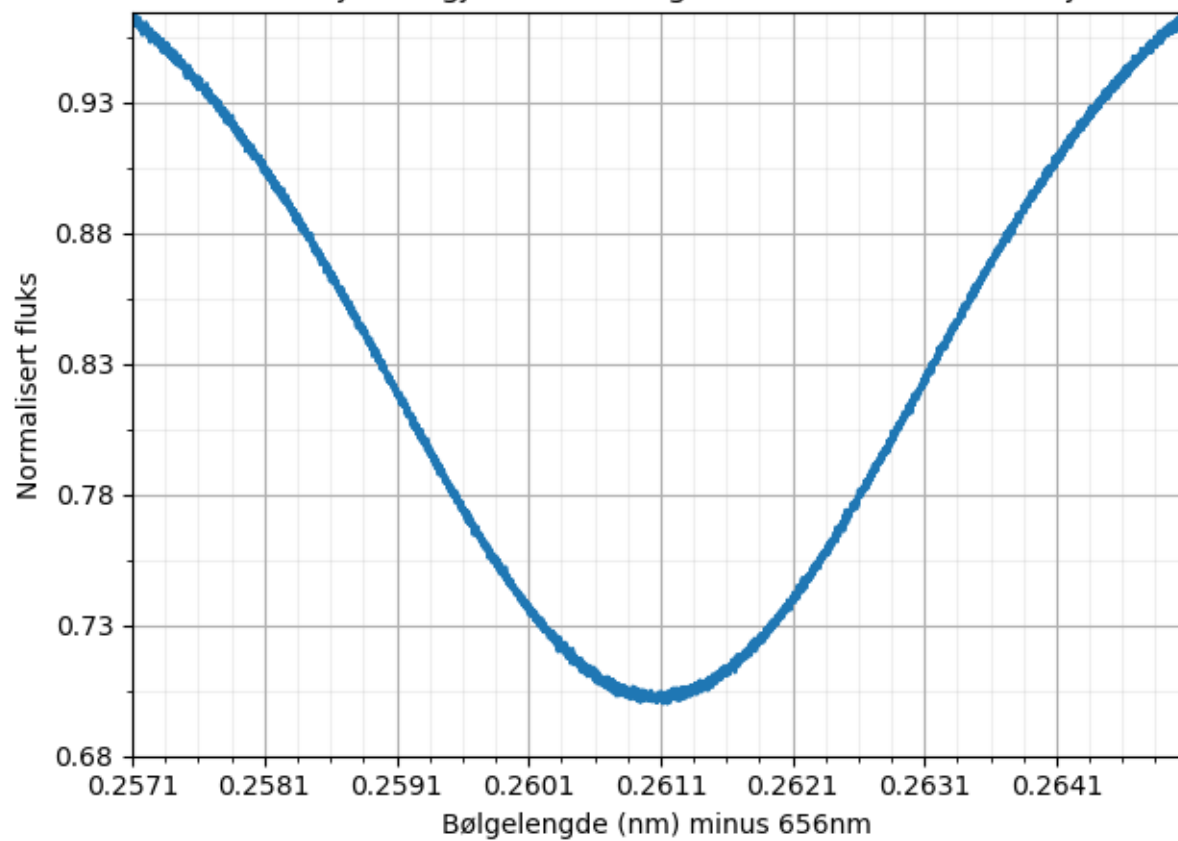
Observasjon er gjort 15.25 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_3_.png

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

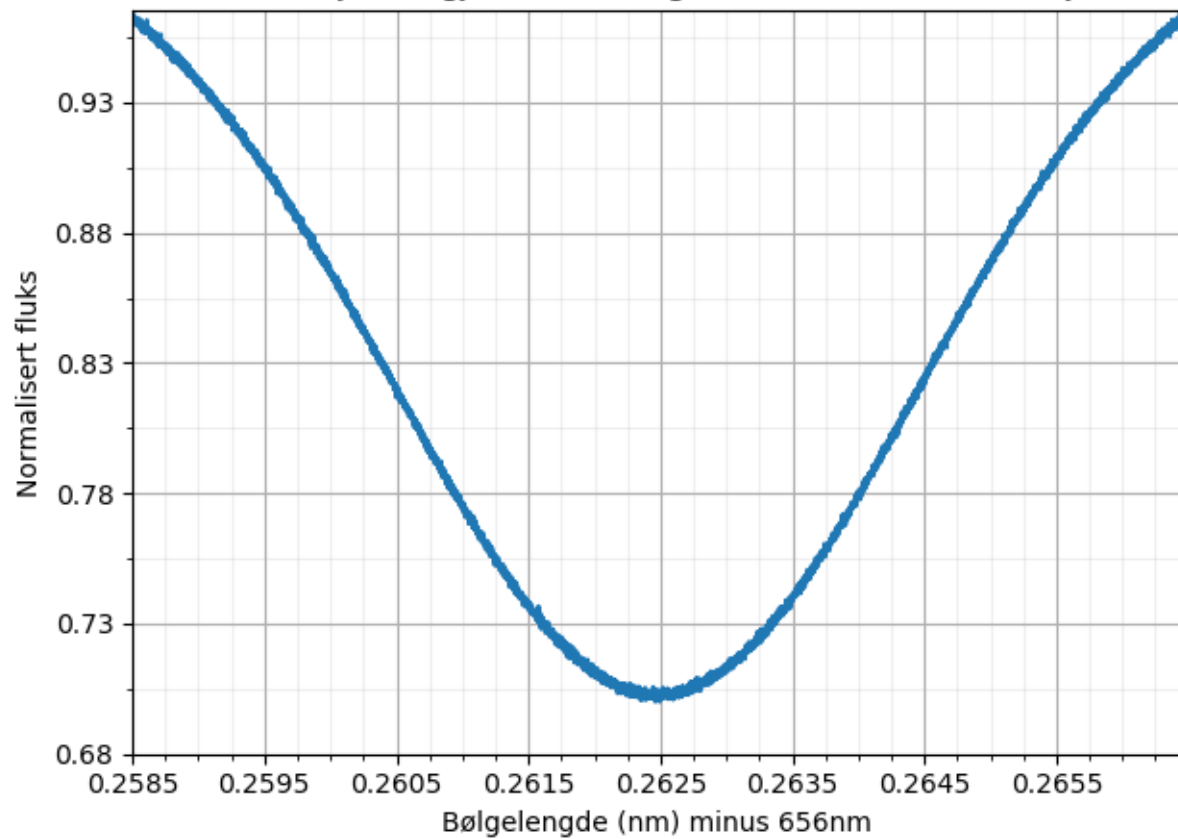
Observasjon er gjort 22.87 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

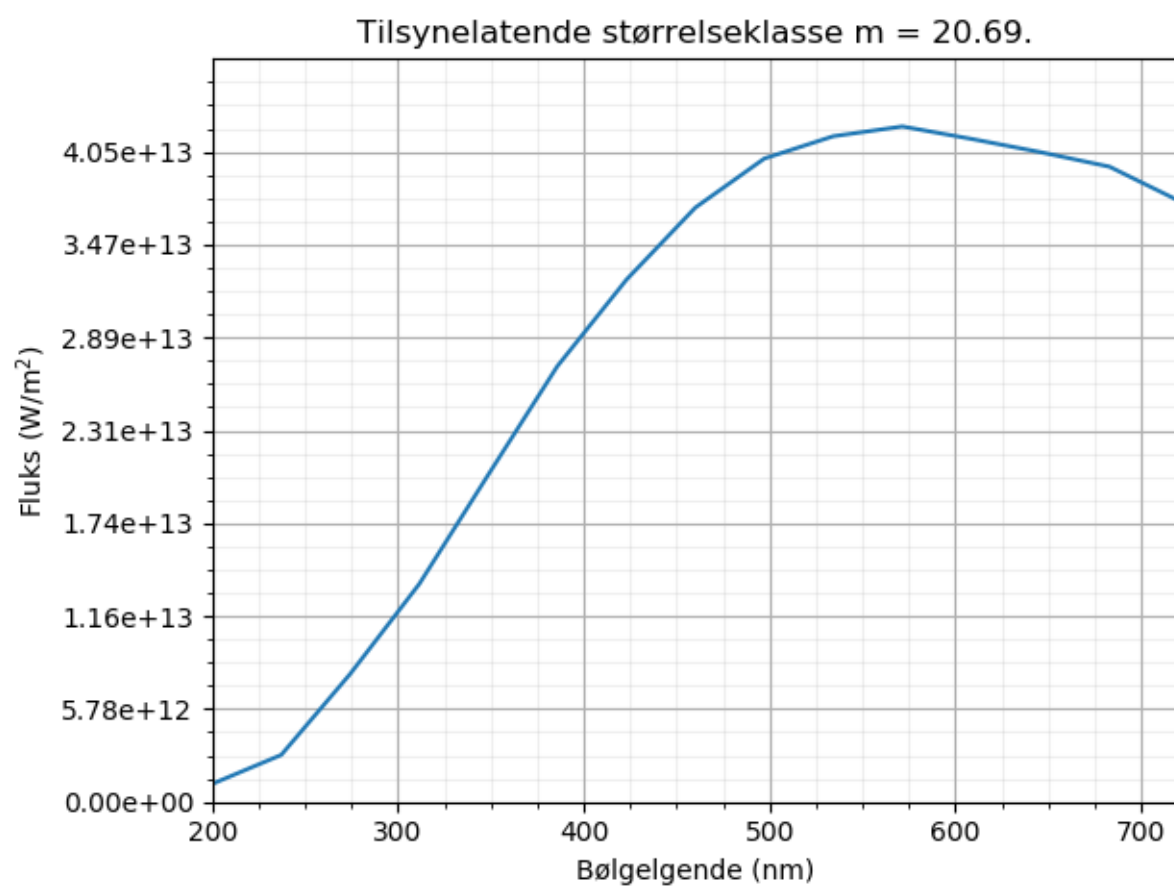
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 30.49 dager etter første observasjon.



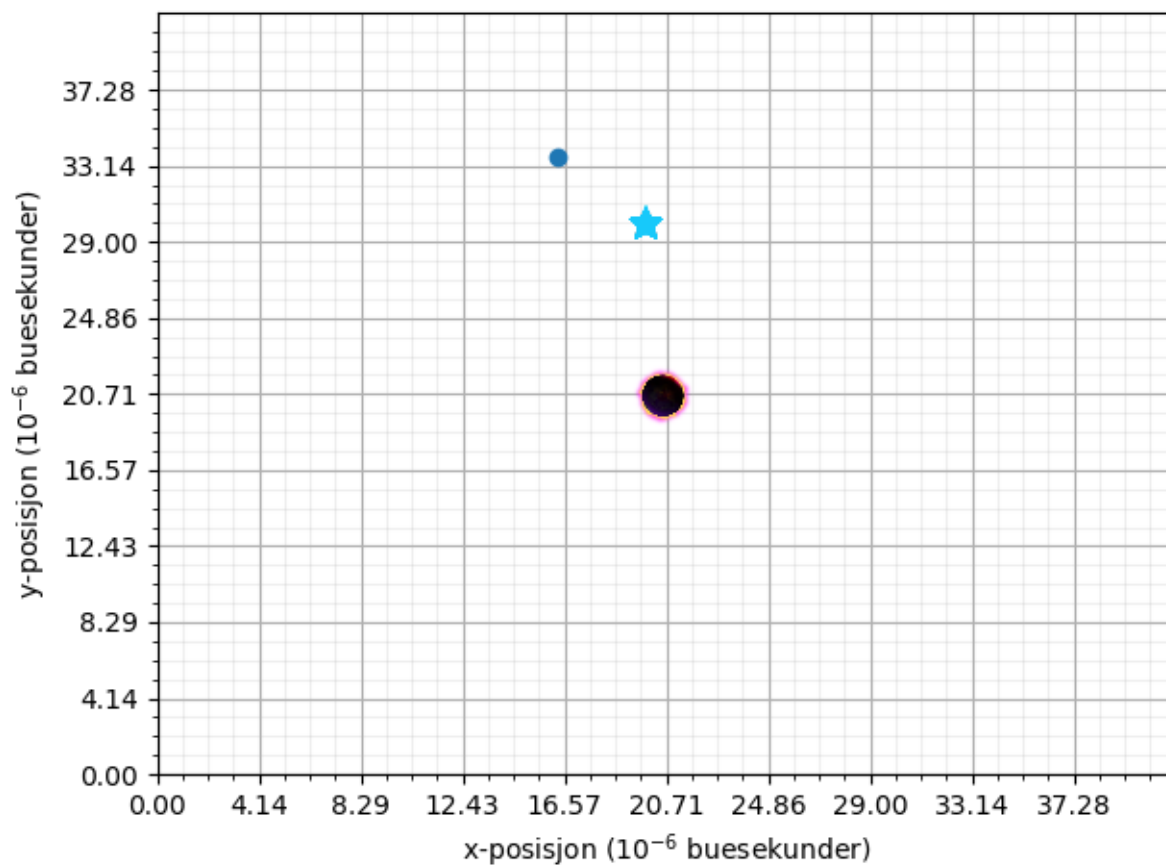
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



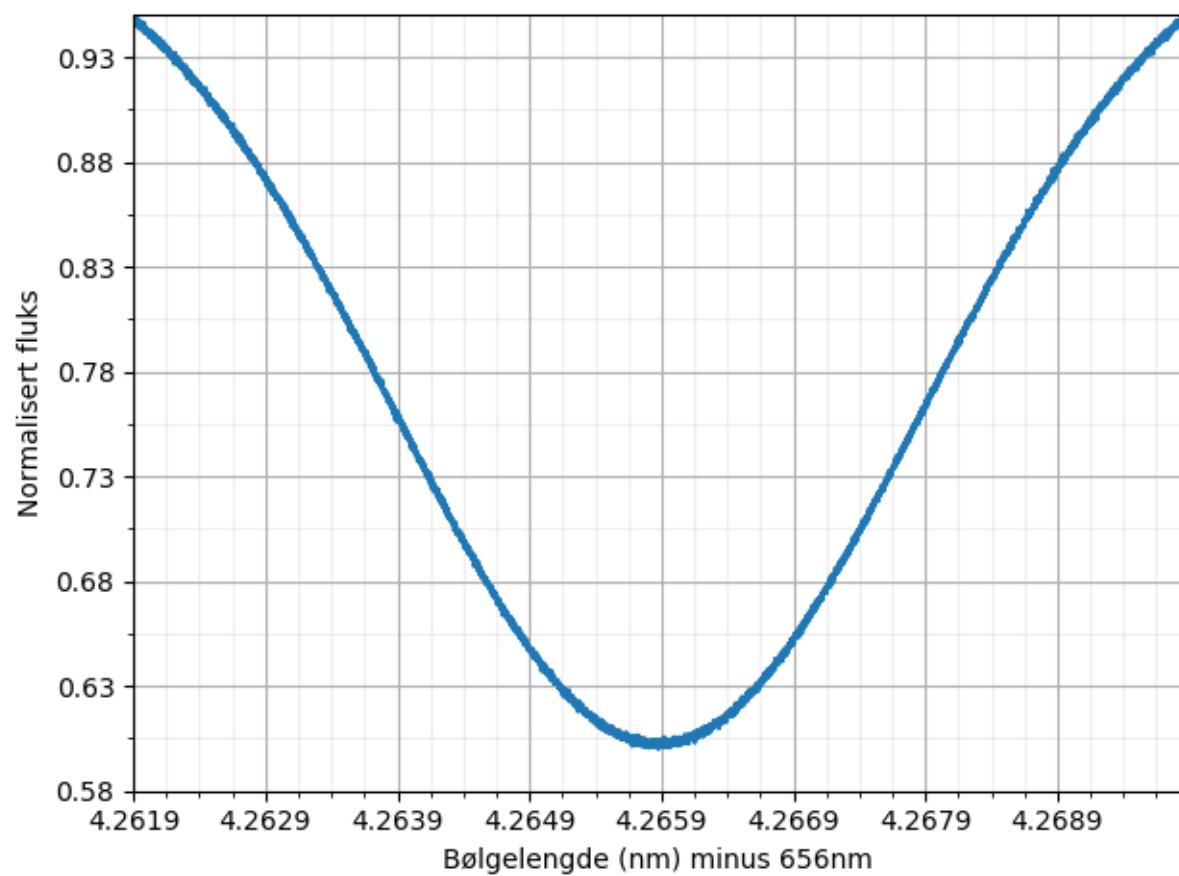
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

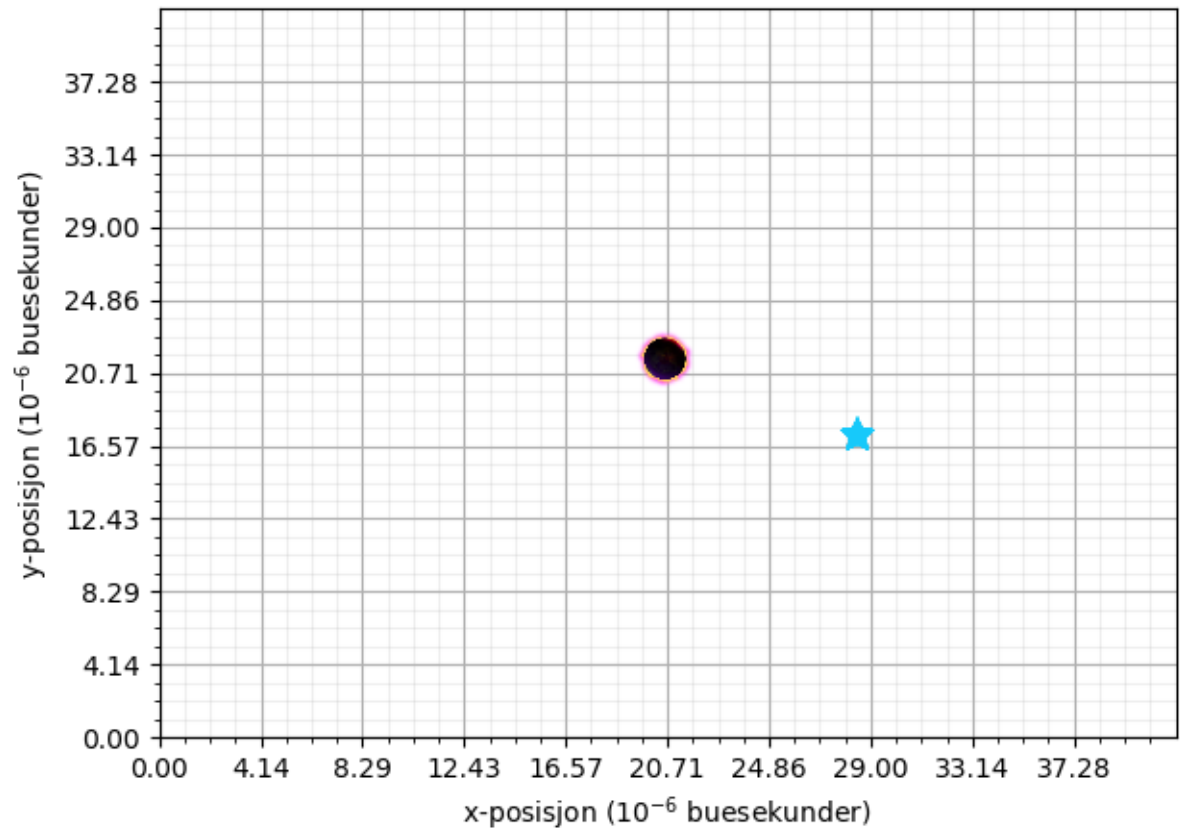
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

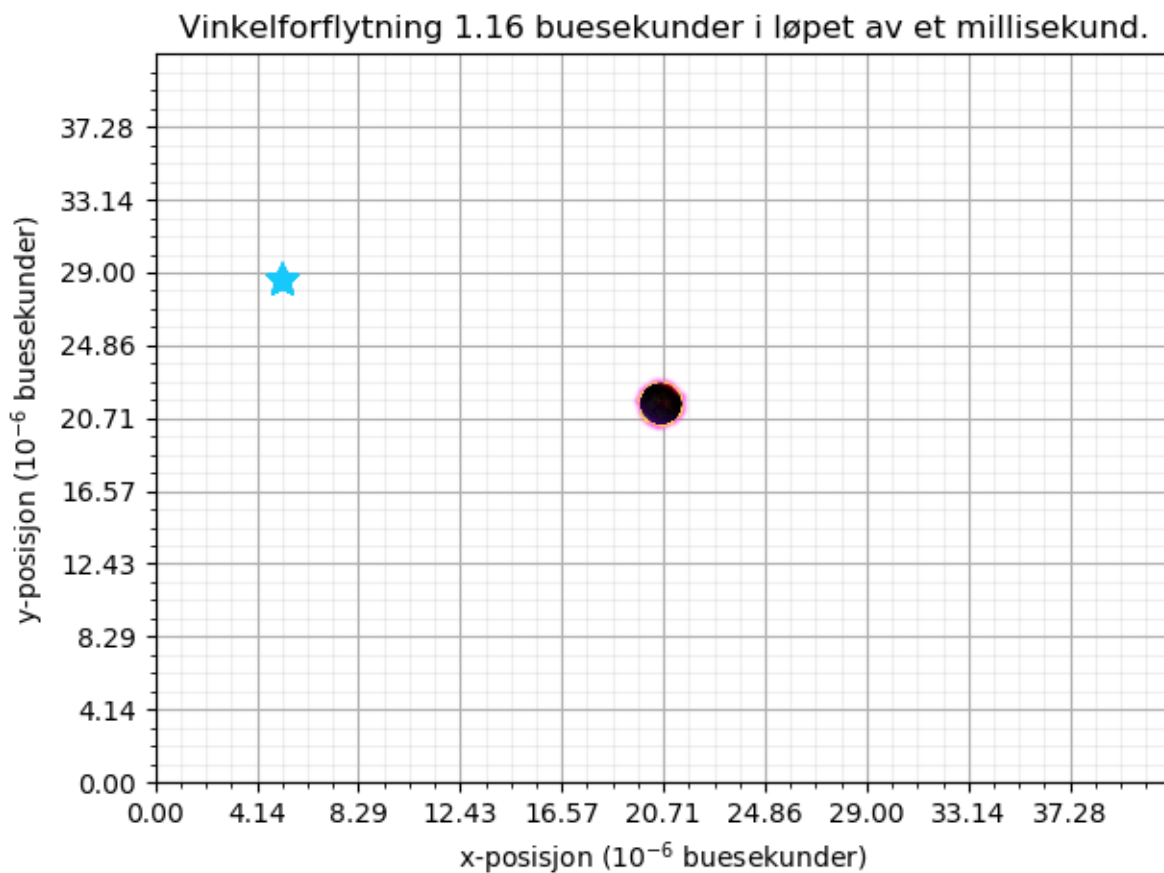
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 4.39 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

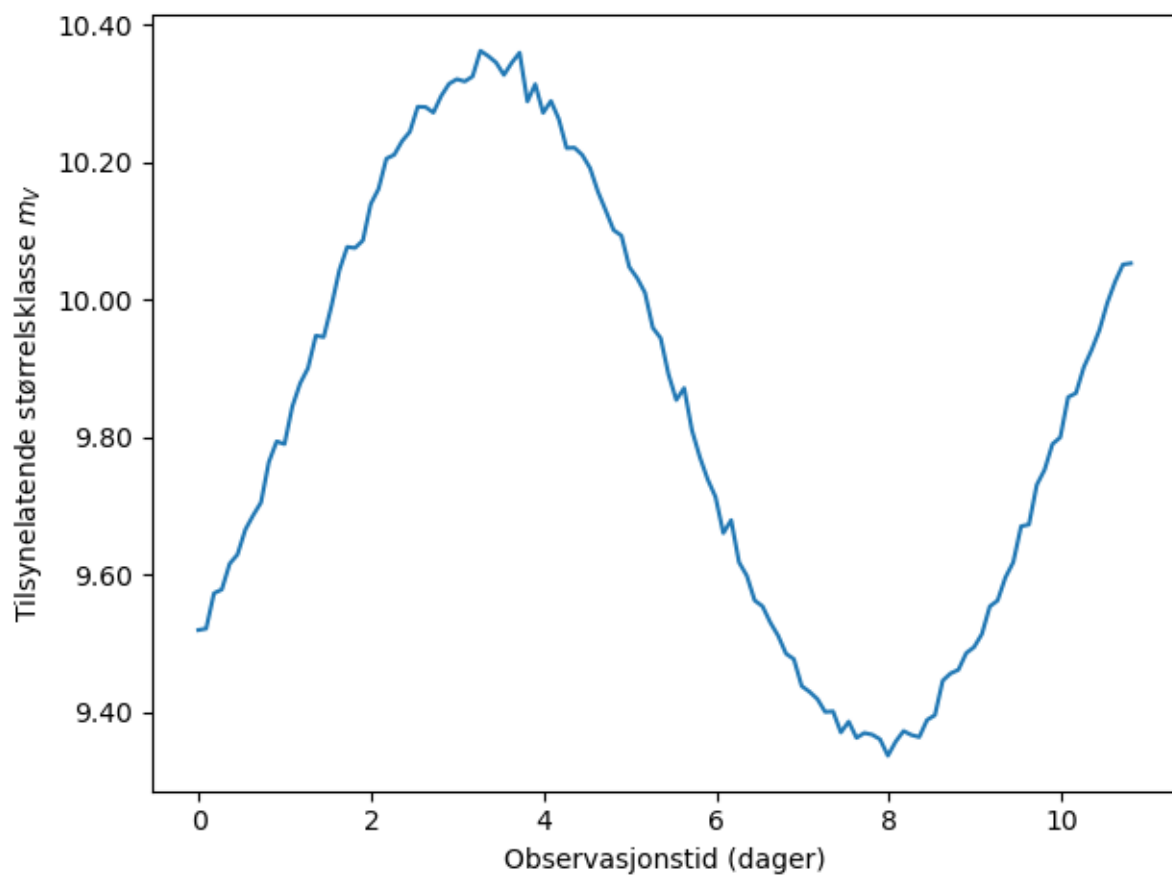
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 98.86610 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 98600.00000 kg og tog2 veier 94400.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 510 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 2900000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 56400.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 59400.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 18.85 solmasser og radien er 4.41 solradier.