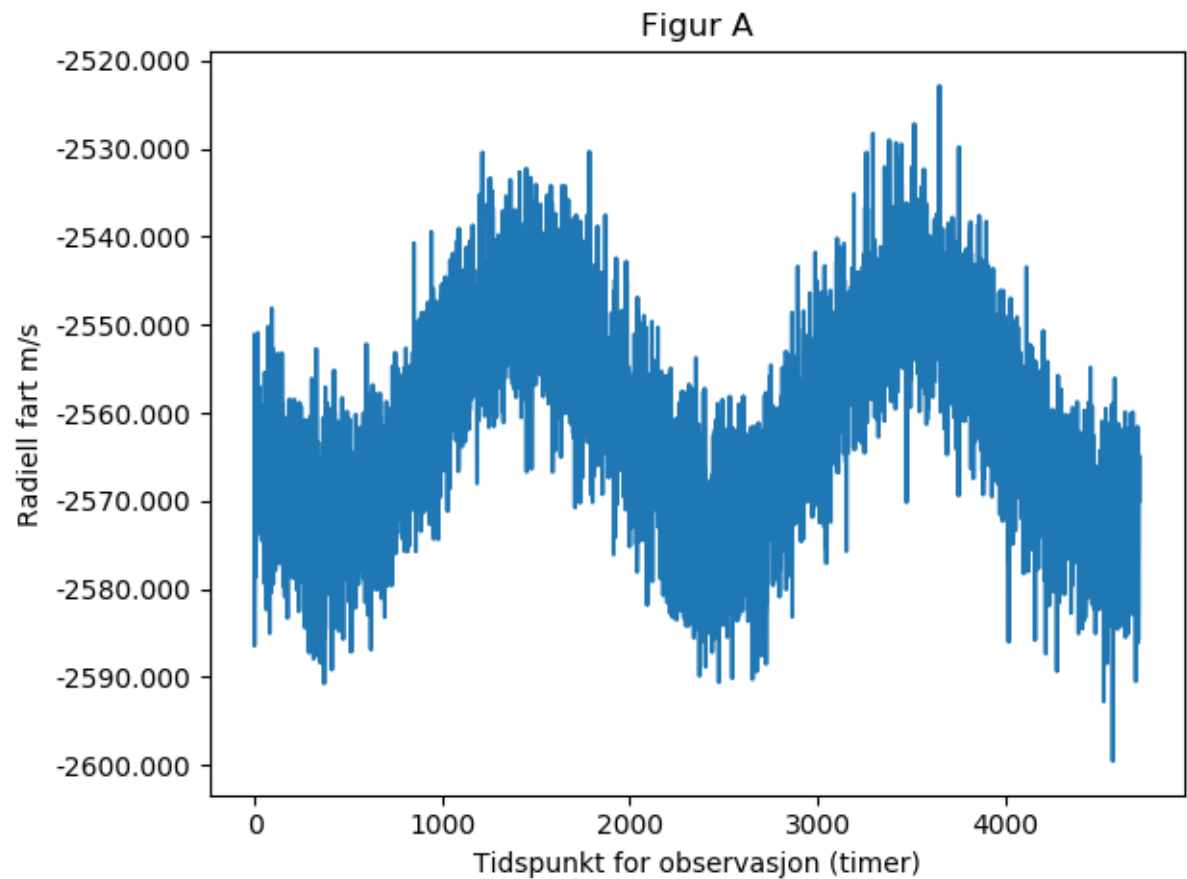


Samlefil for alle data til prøveeksamen

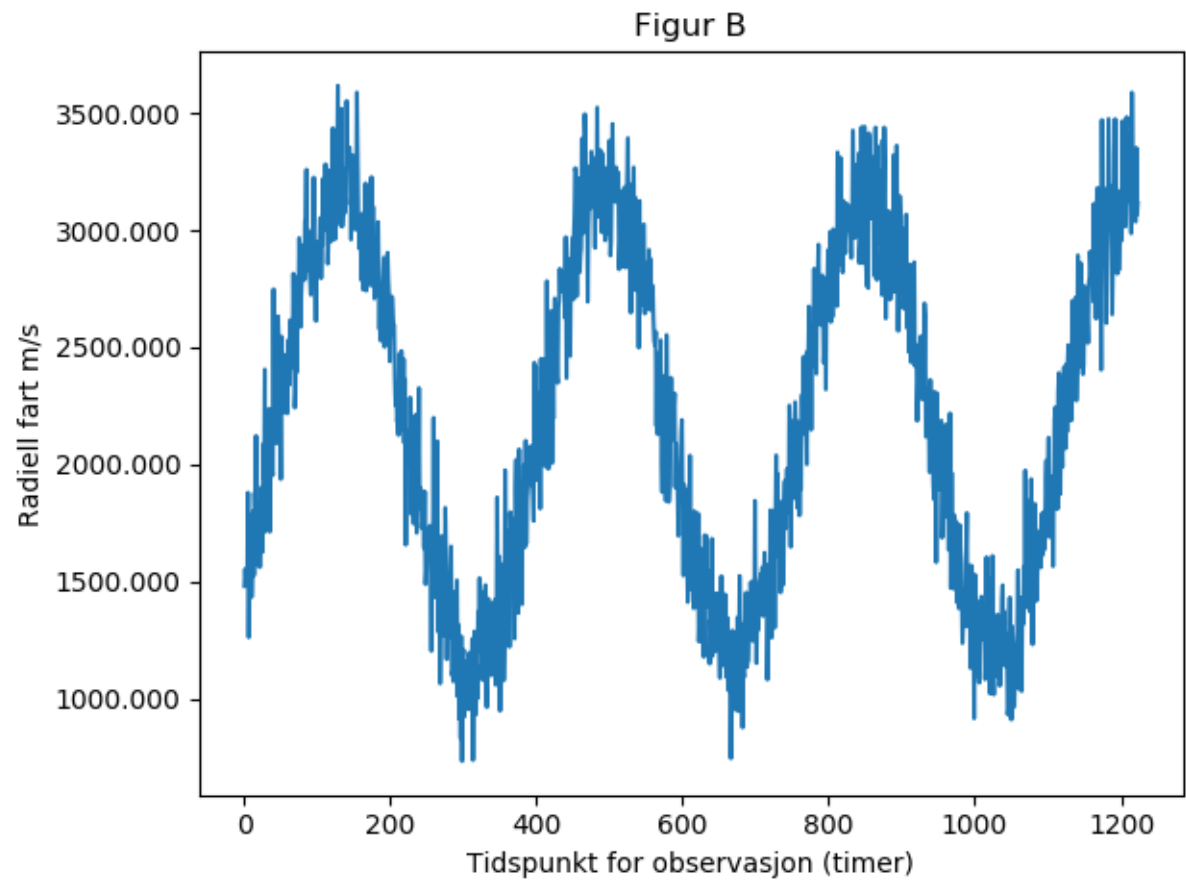
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



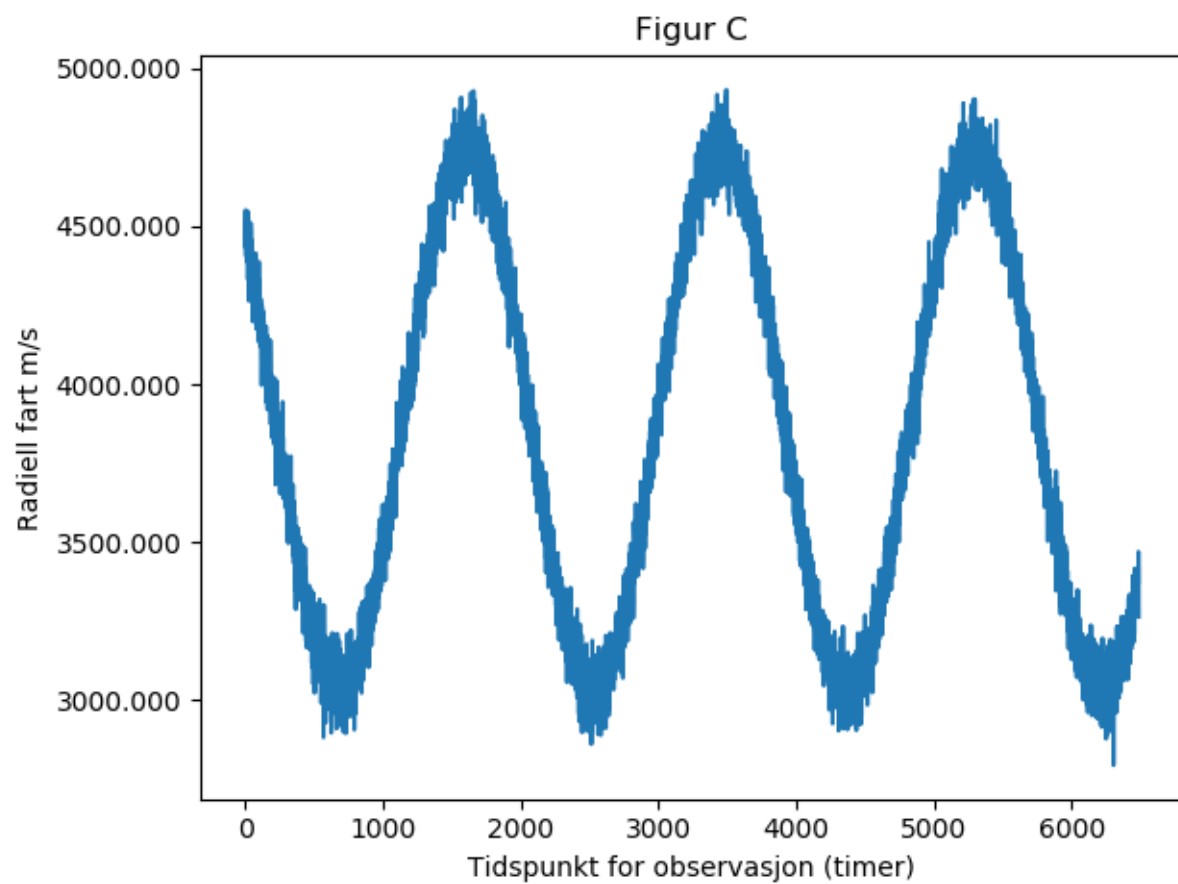
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



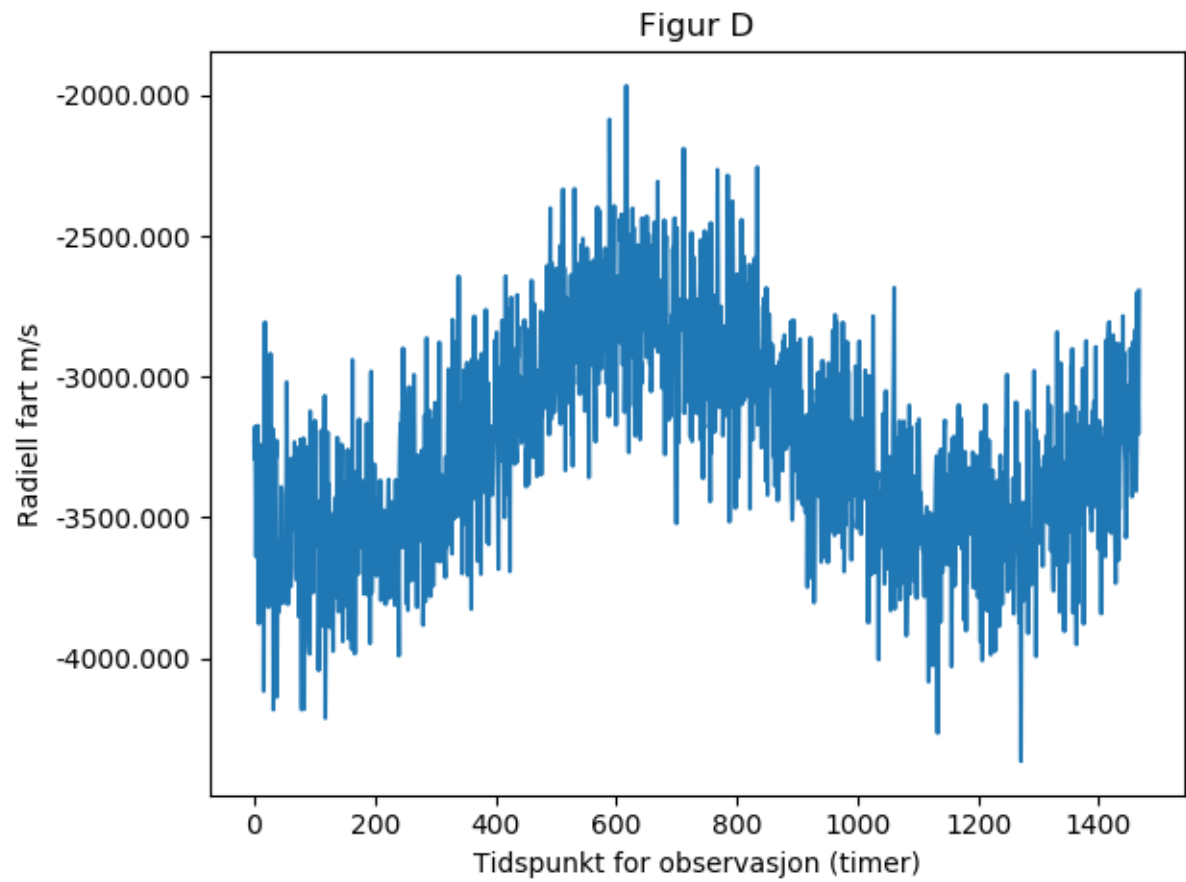
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



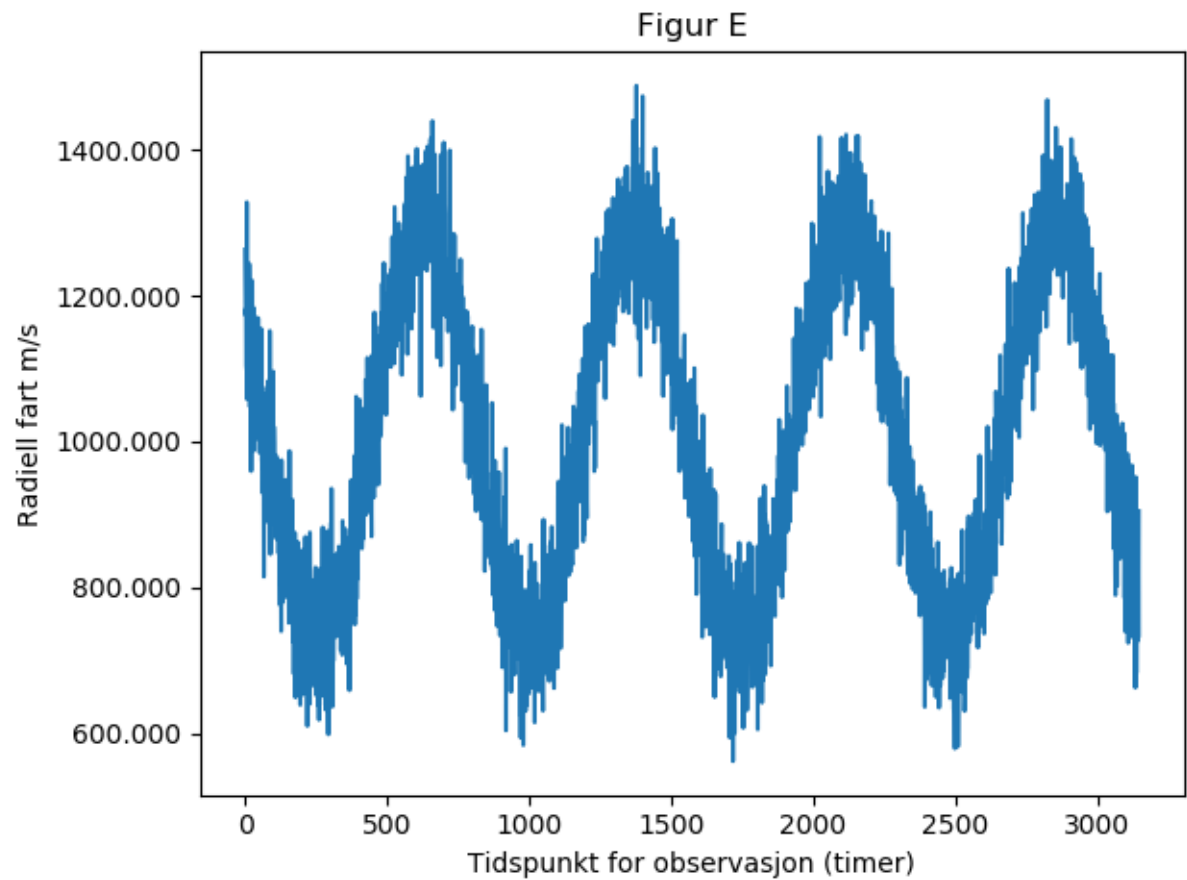
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

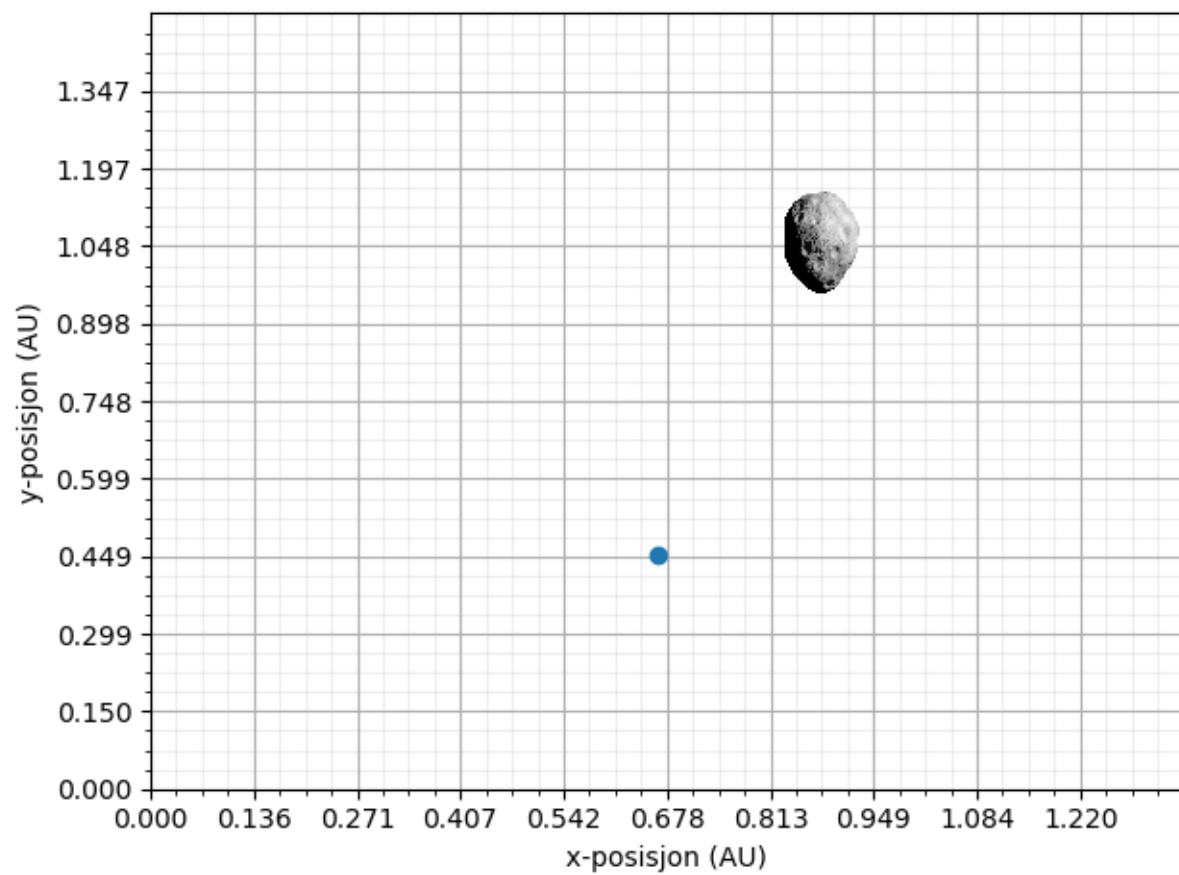


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 3.50×10^9 .

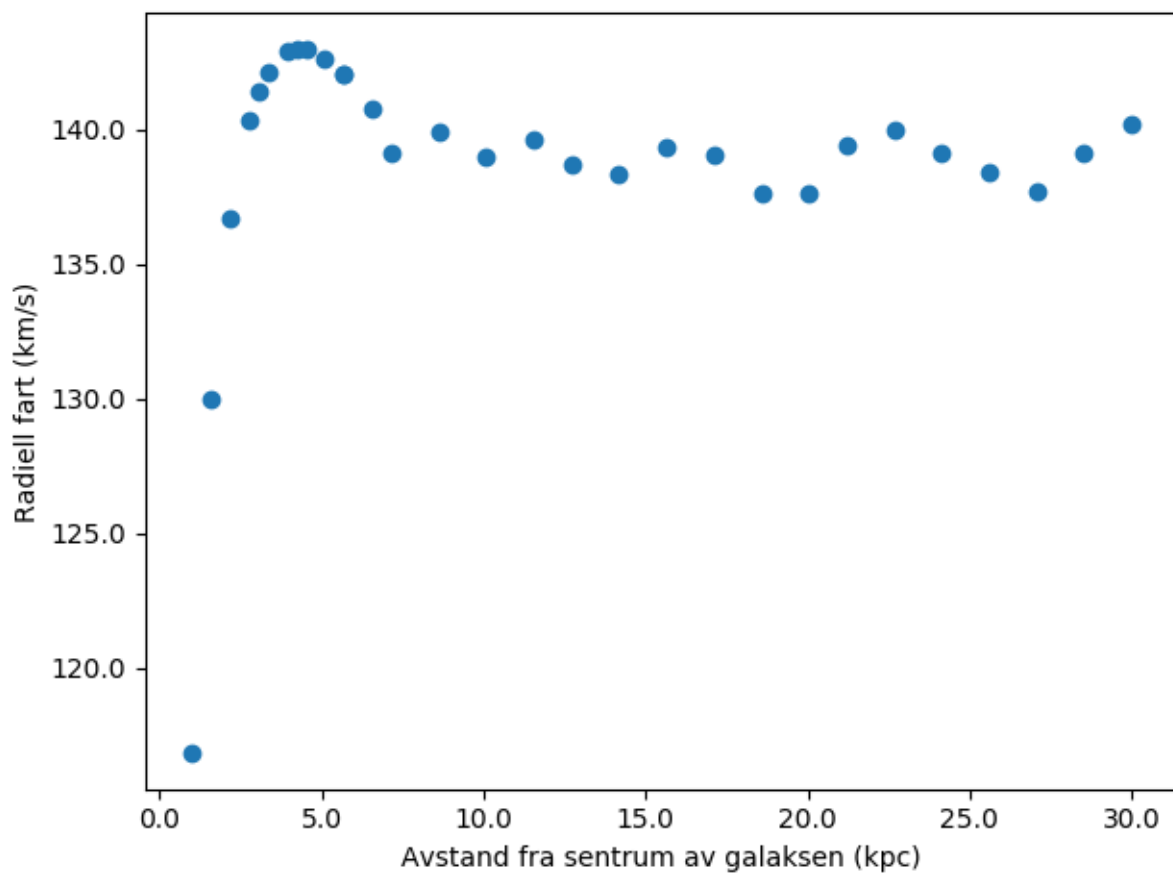
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

STJERNE A) stjerna er 10 milliarder år gammel, men har bare levd 1/10 av levetida si

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

STJERNE C) Stjerna har en overflatetemperatur på 10000K. Luminositeten

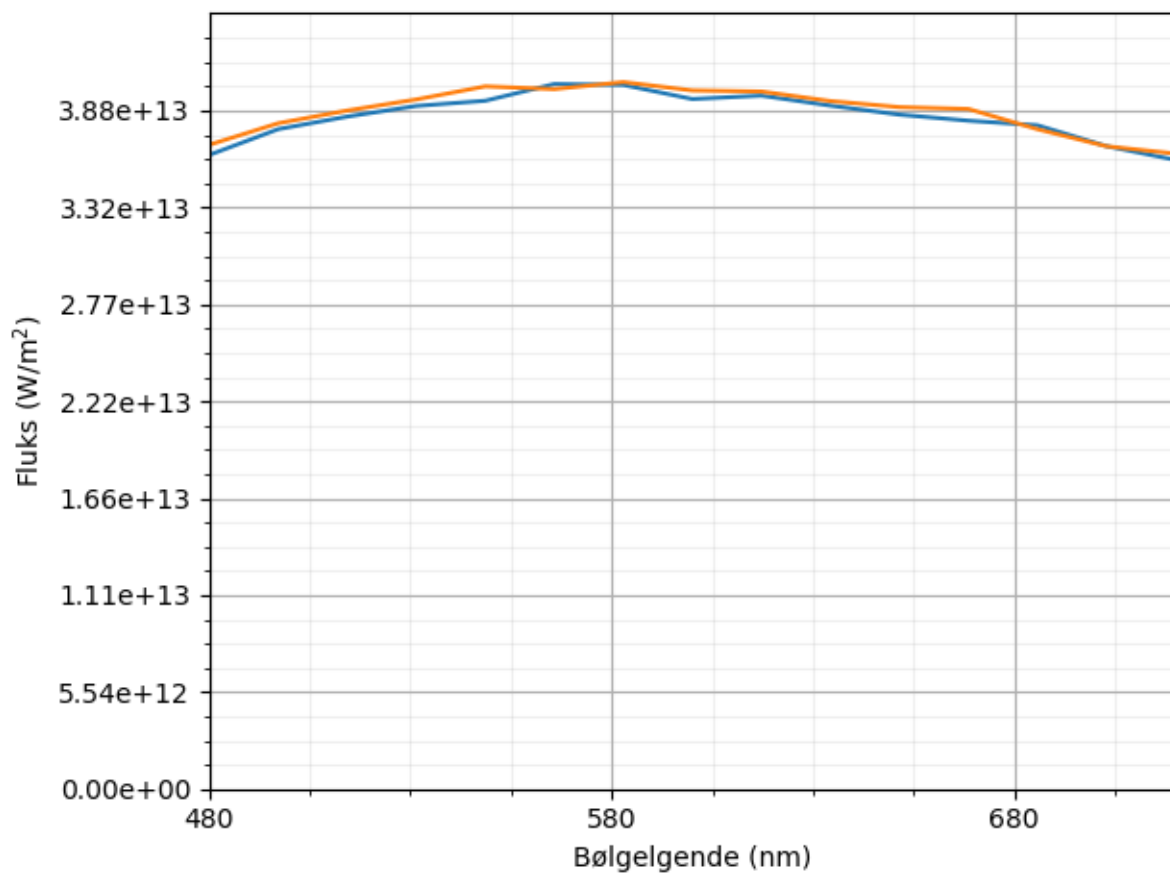
er betydelig mindre enn solas luminositet.

STJERNE D) det finnes hovedsaklig helium men også noe karbon i stjernas kjerne

STJERNE E) massen til stjerna er 8 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 $6.730 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetæthet $3.866 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 20 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetæthet $5.388 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31 millioner K.

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $7.196 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.332 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 15 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

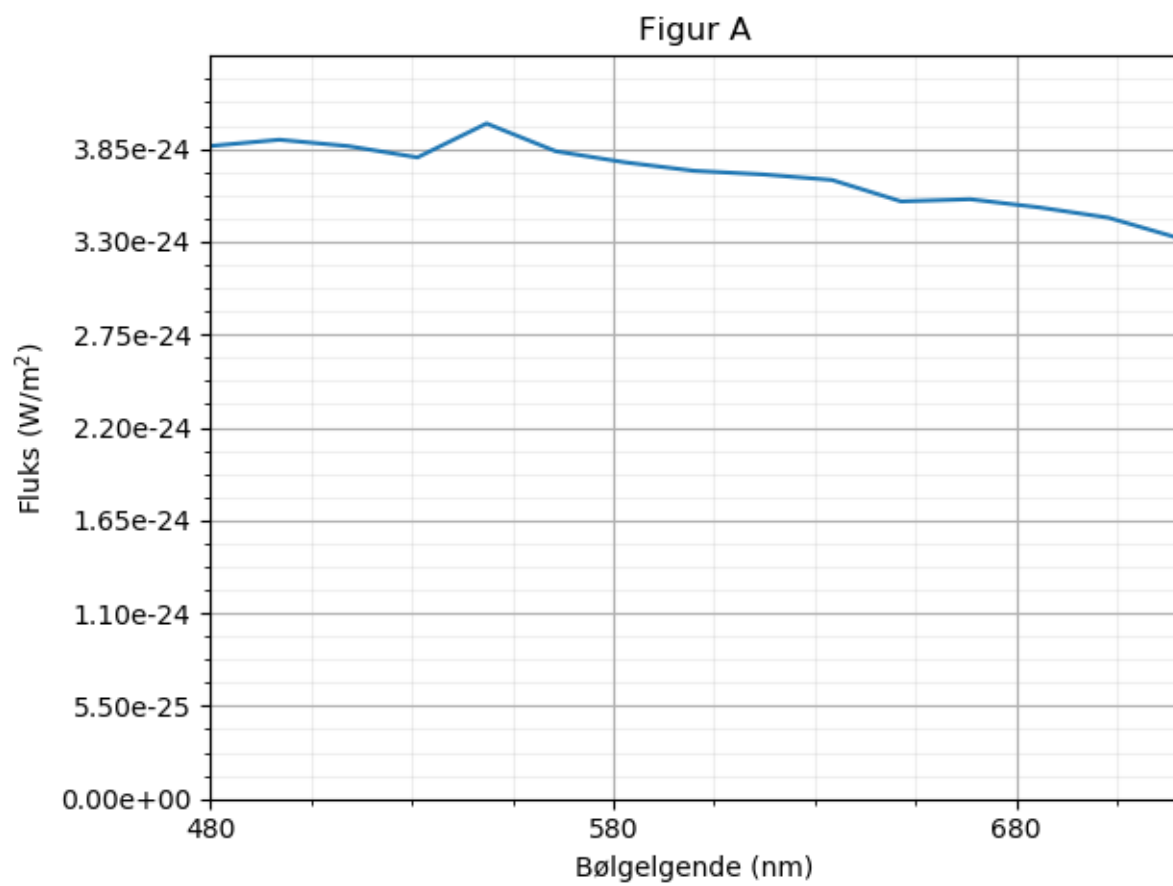
Påstand 2: denne stjerna er lengst vekk

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

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

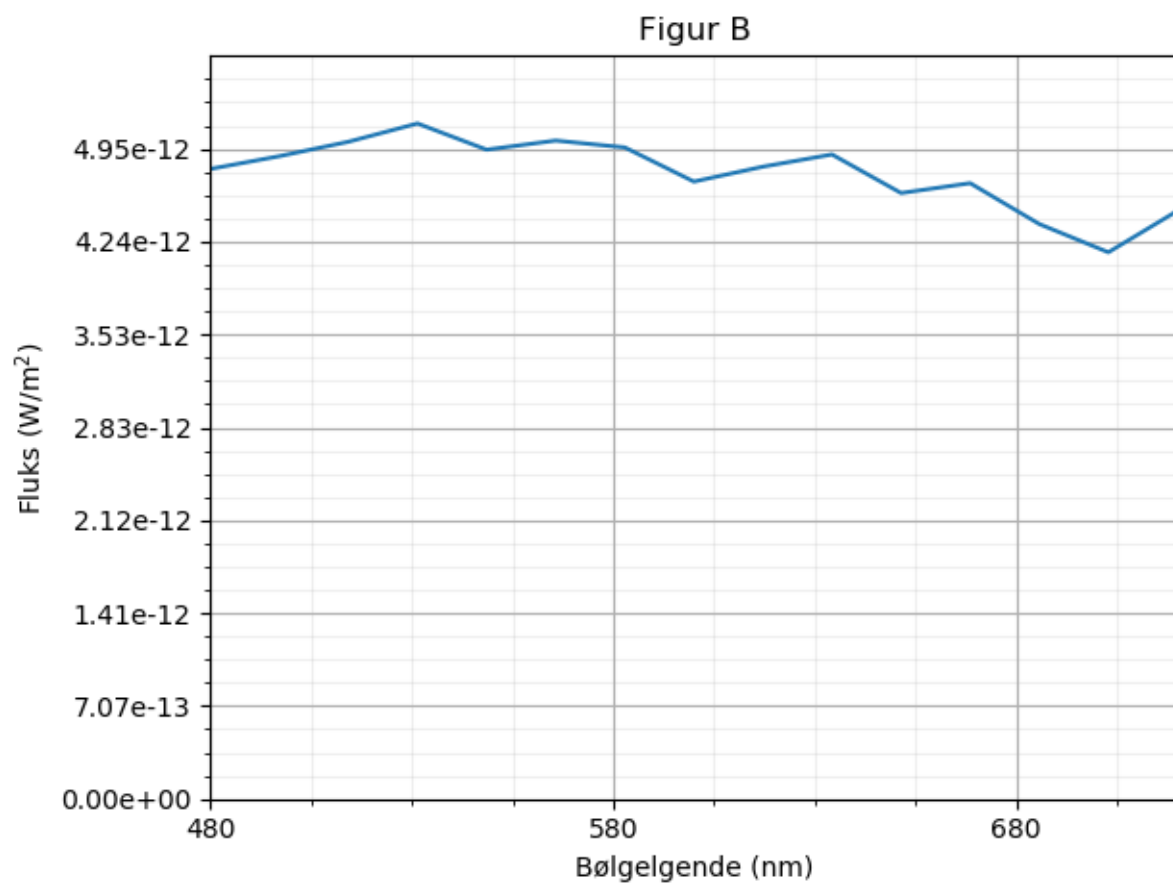
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



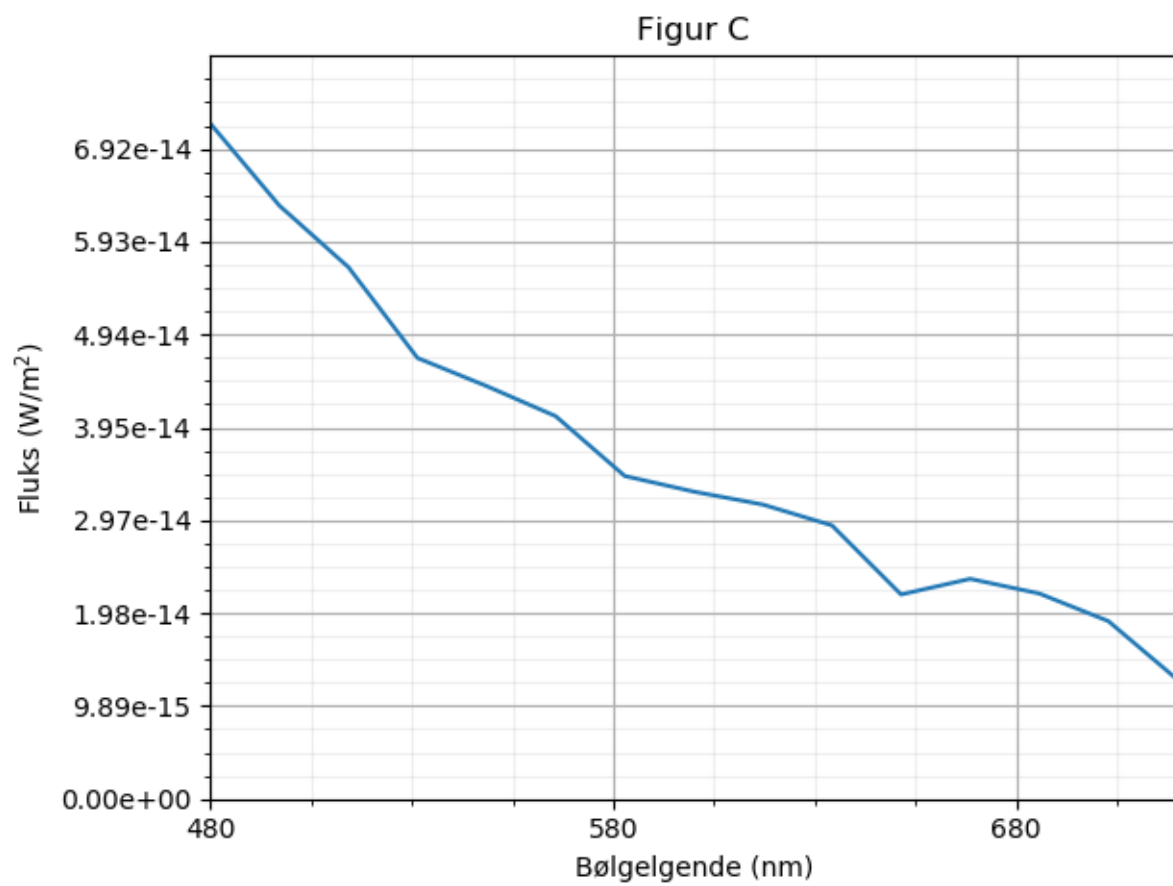
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



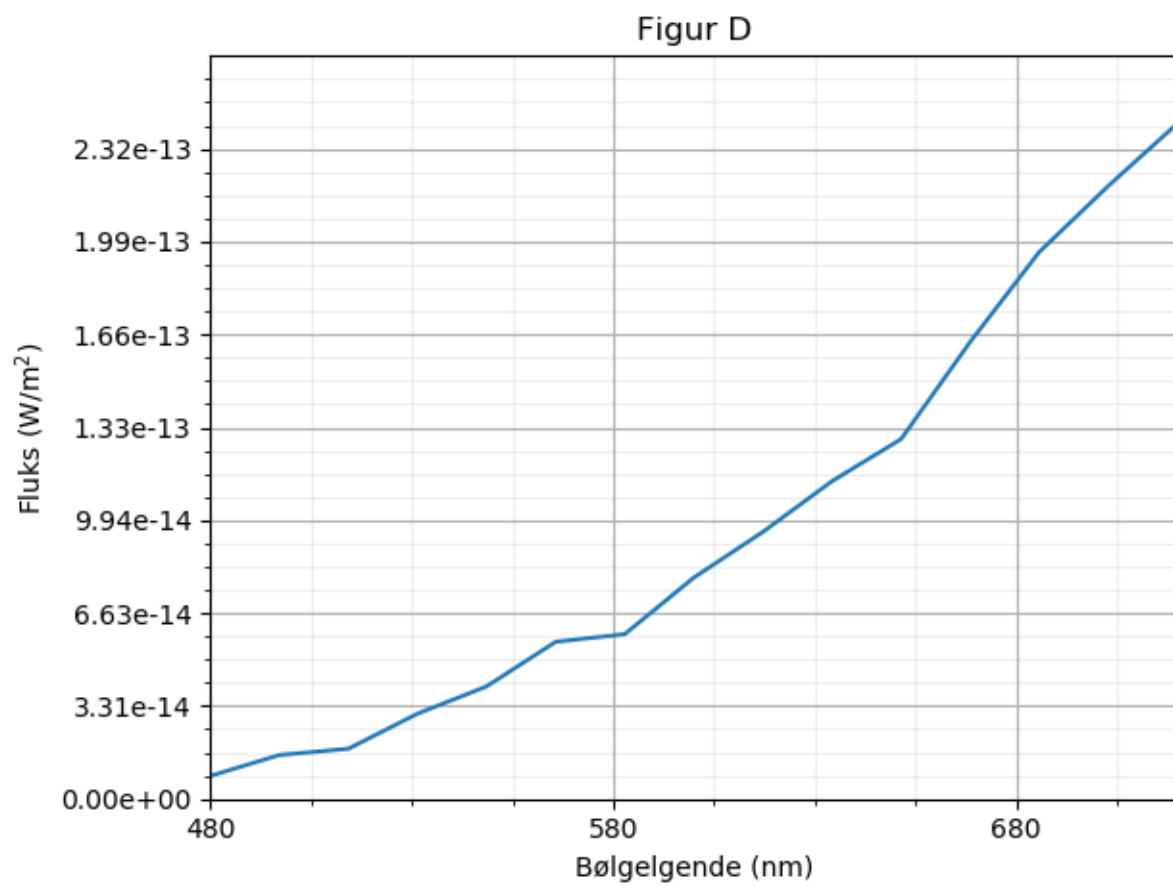
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



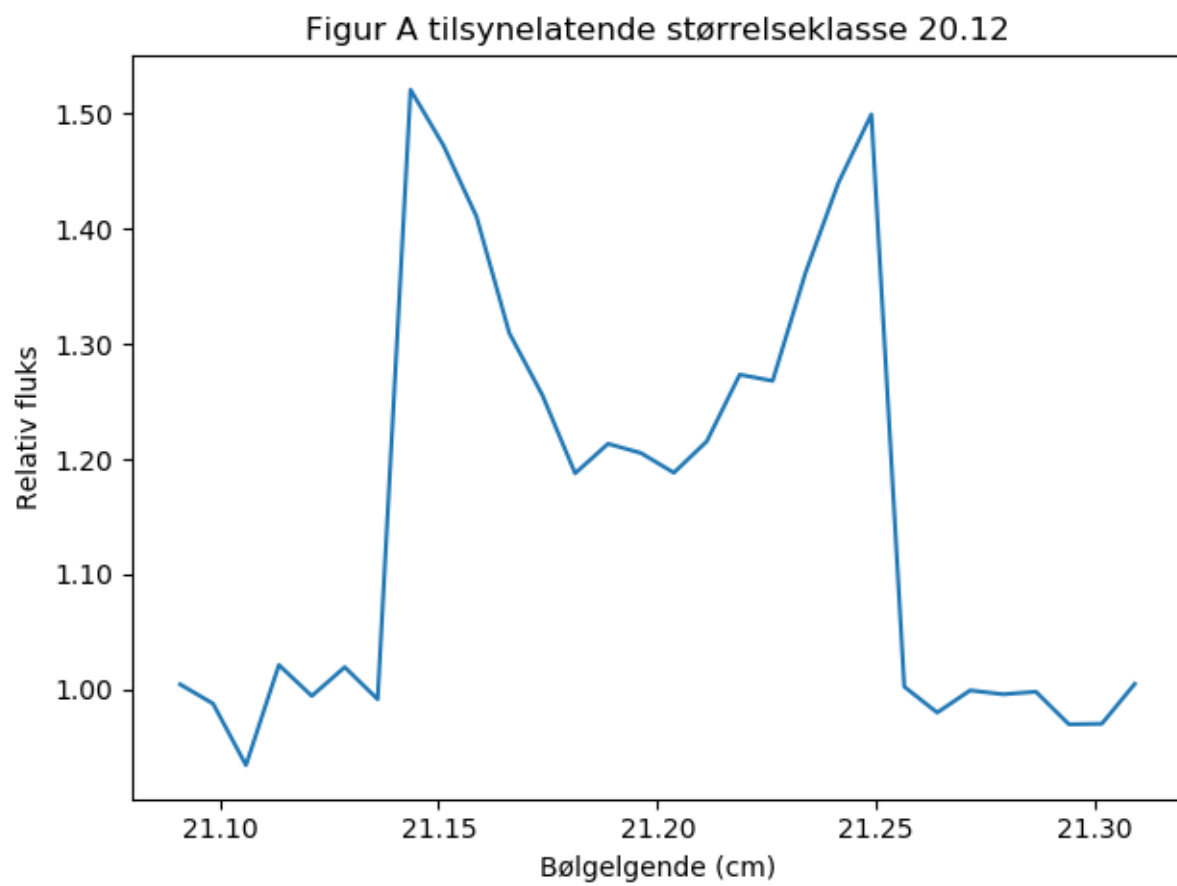
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



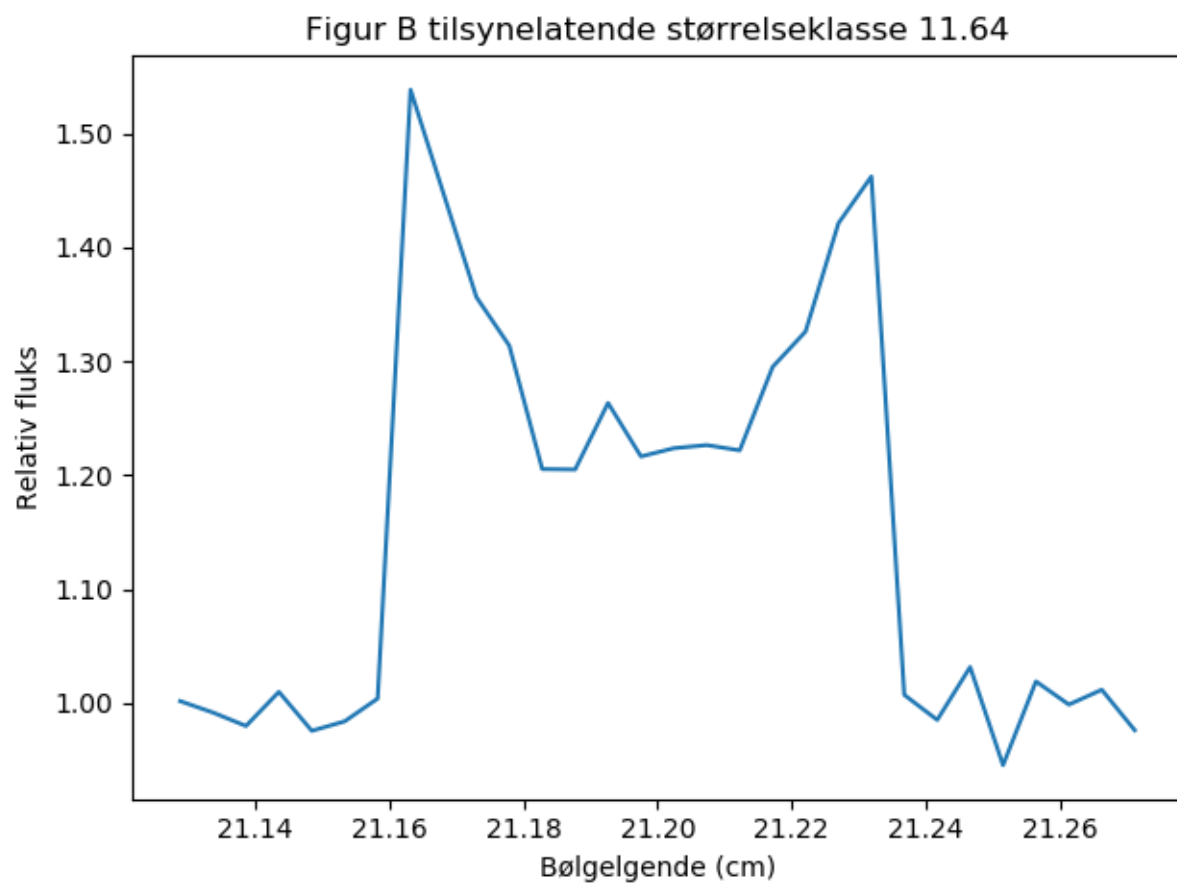
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



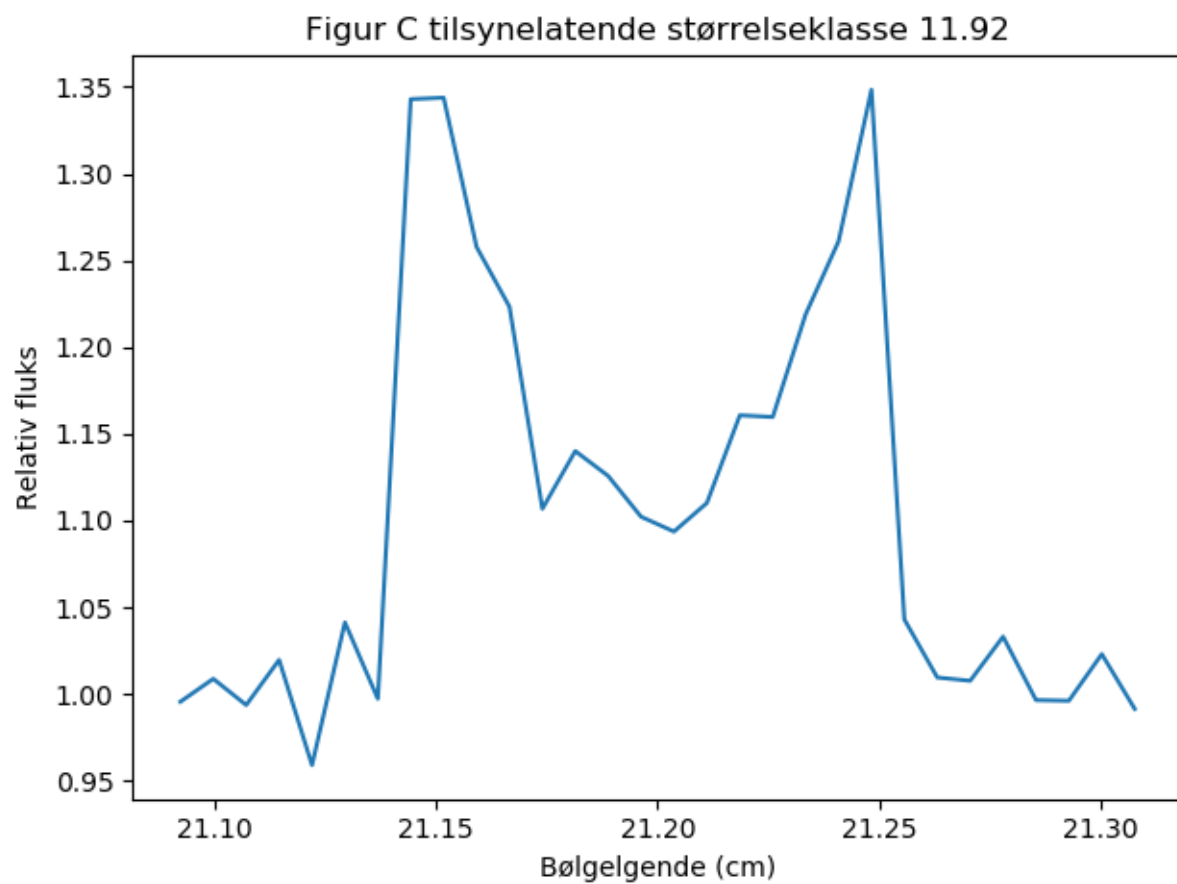
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



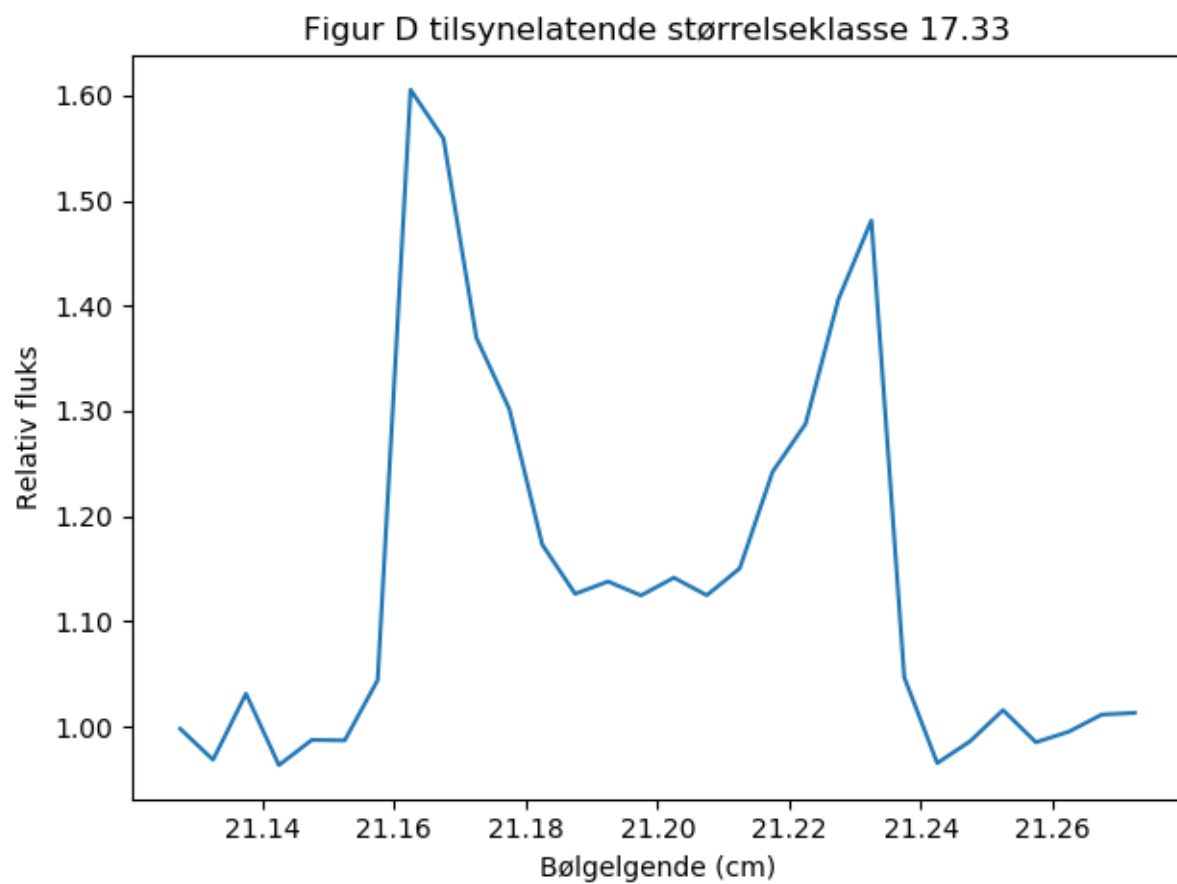
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



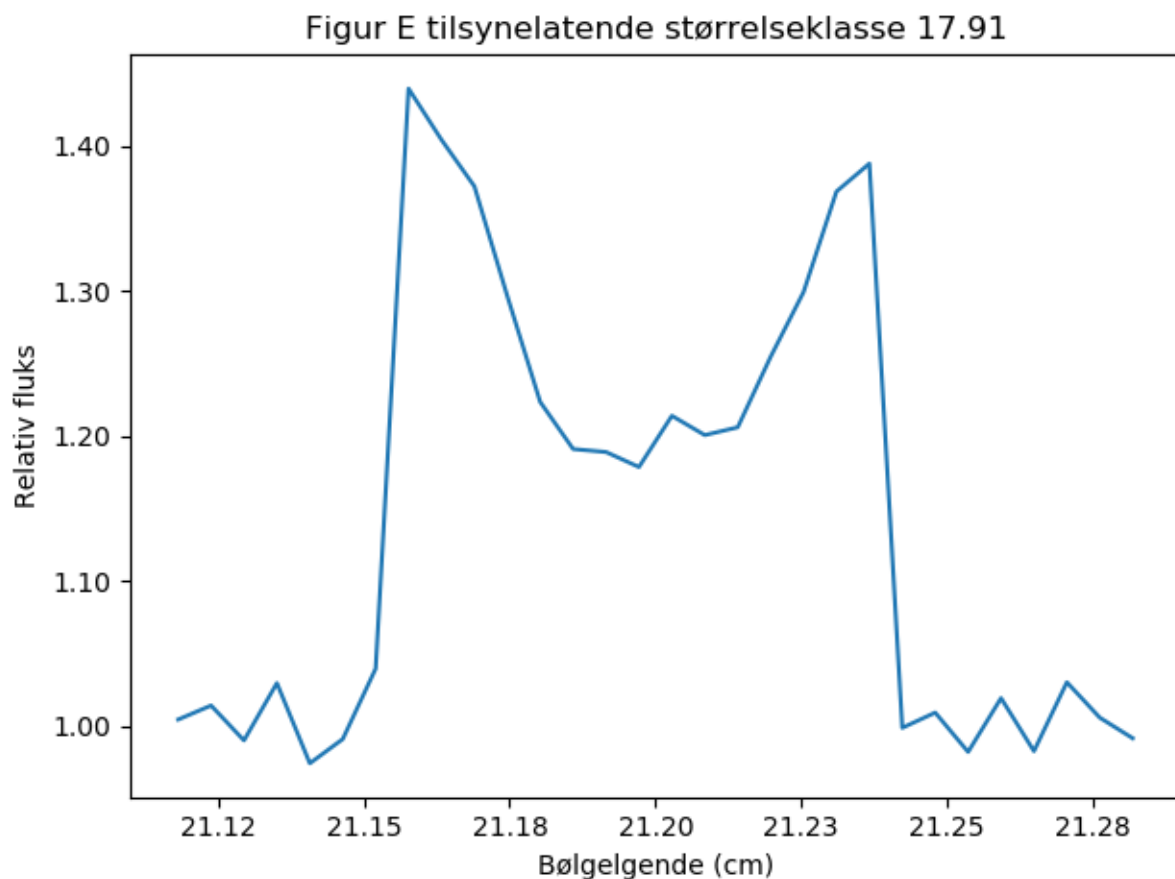
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $6.600\text{e}+04 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.57 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $4.524\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17.15 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $3.940\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31.51 millioner K.

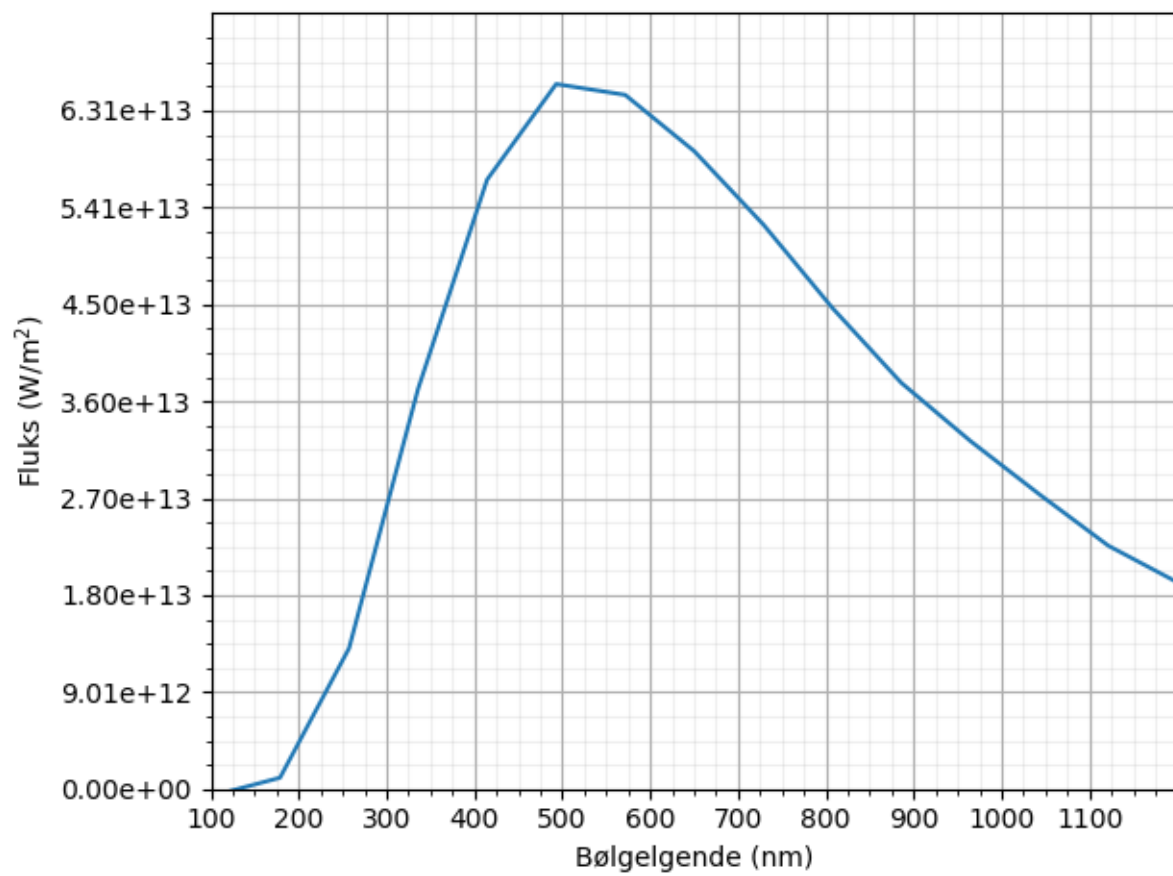
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $4.072 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 24.00 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $3.668 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.35 millioner K.

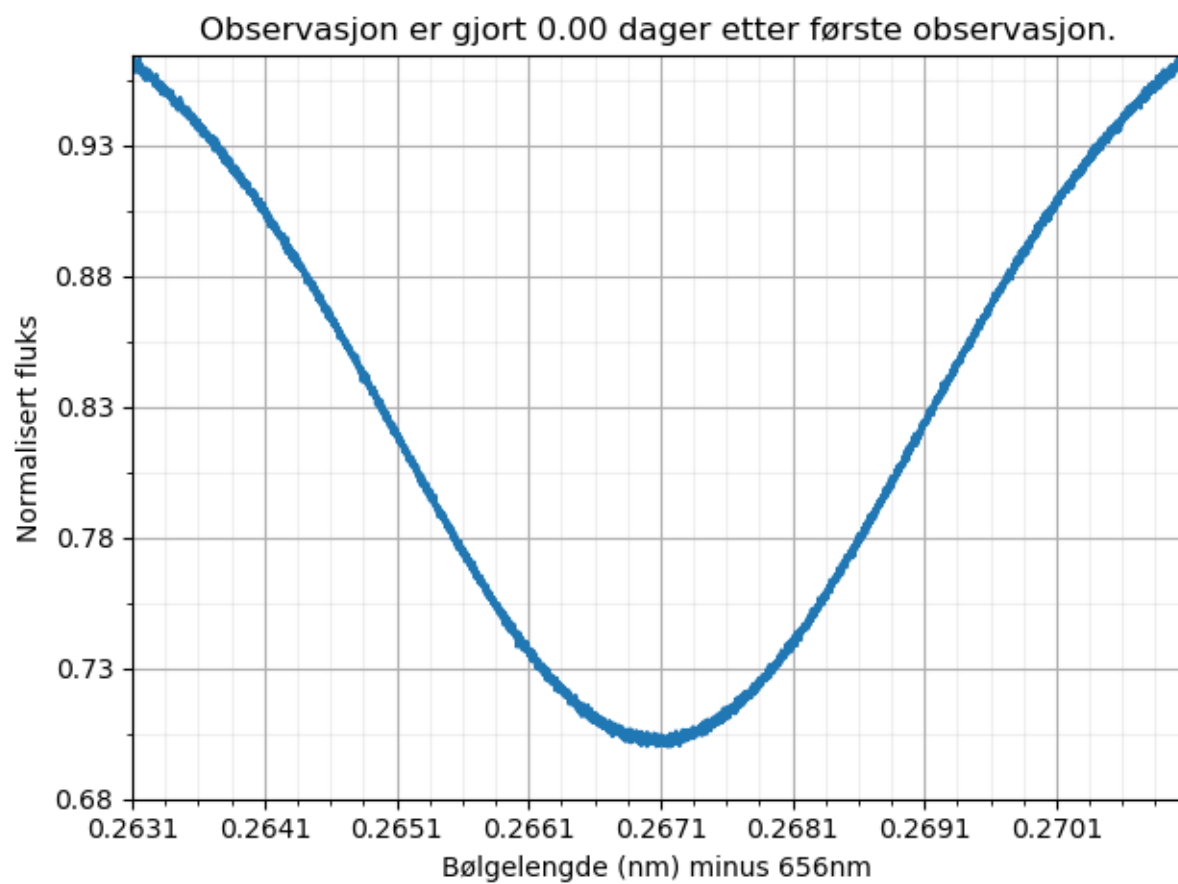
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

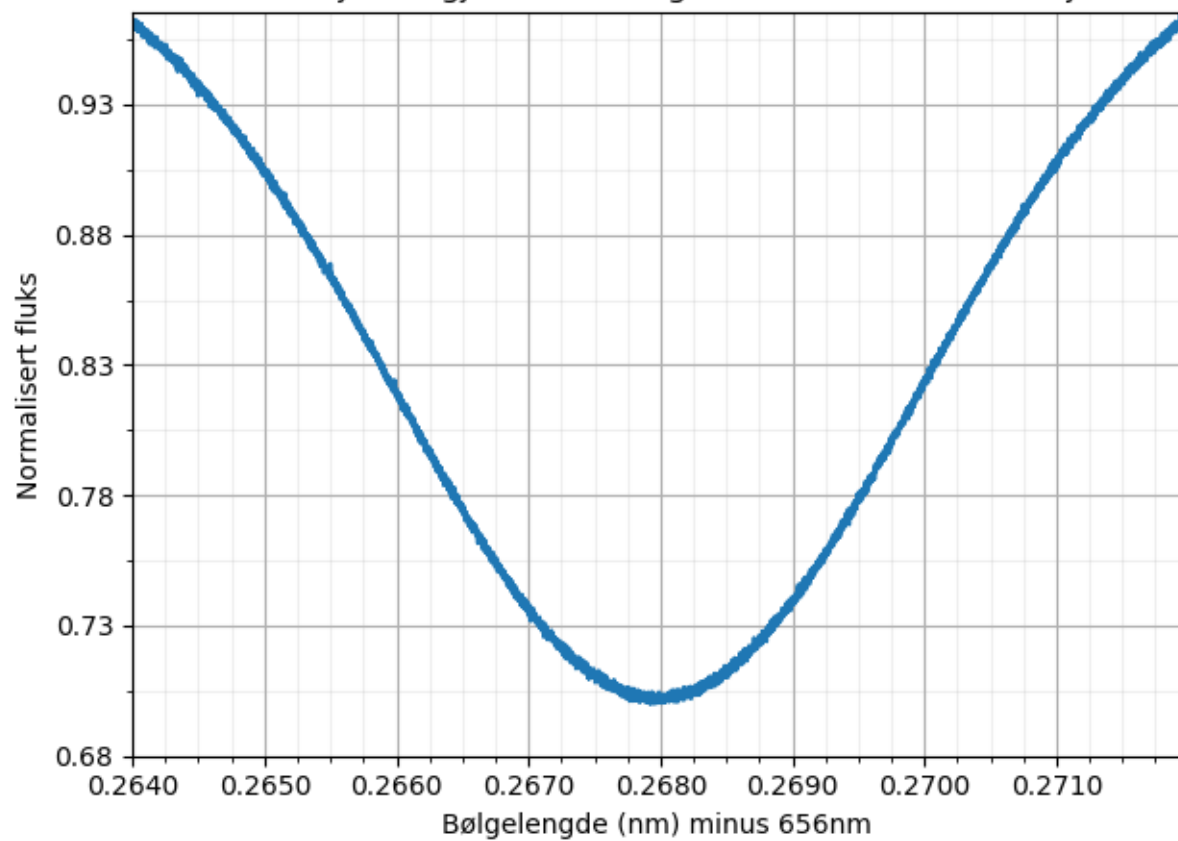
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

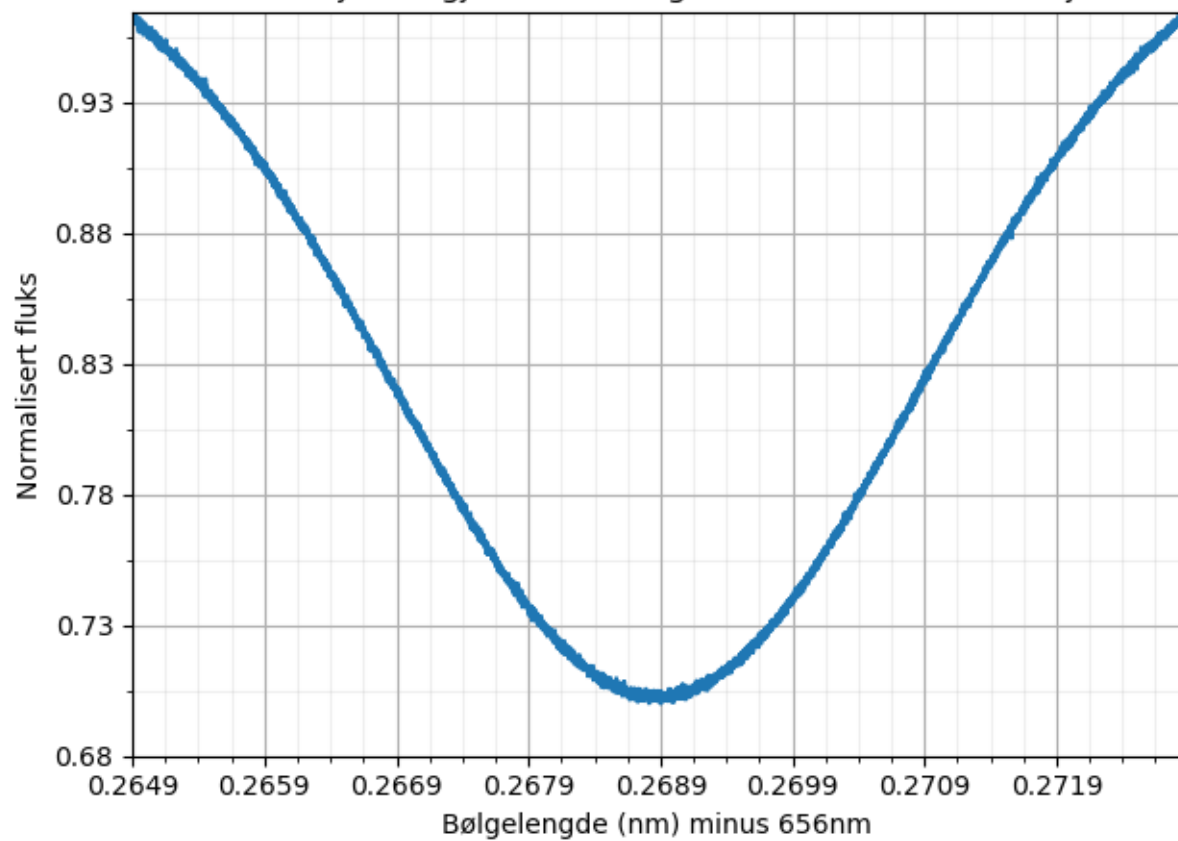
Observasjon er gjort 27.01 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

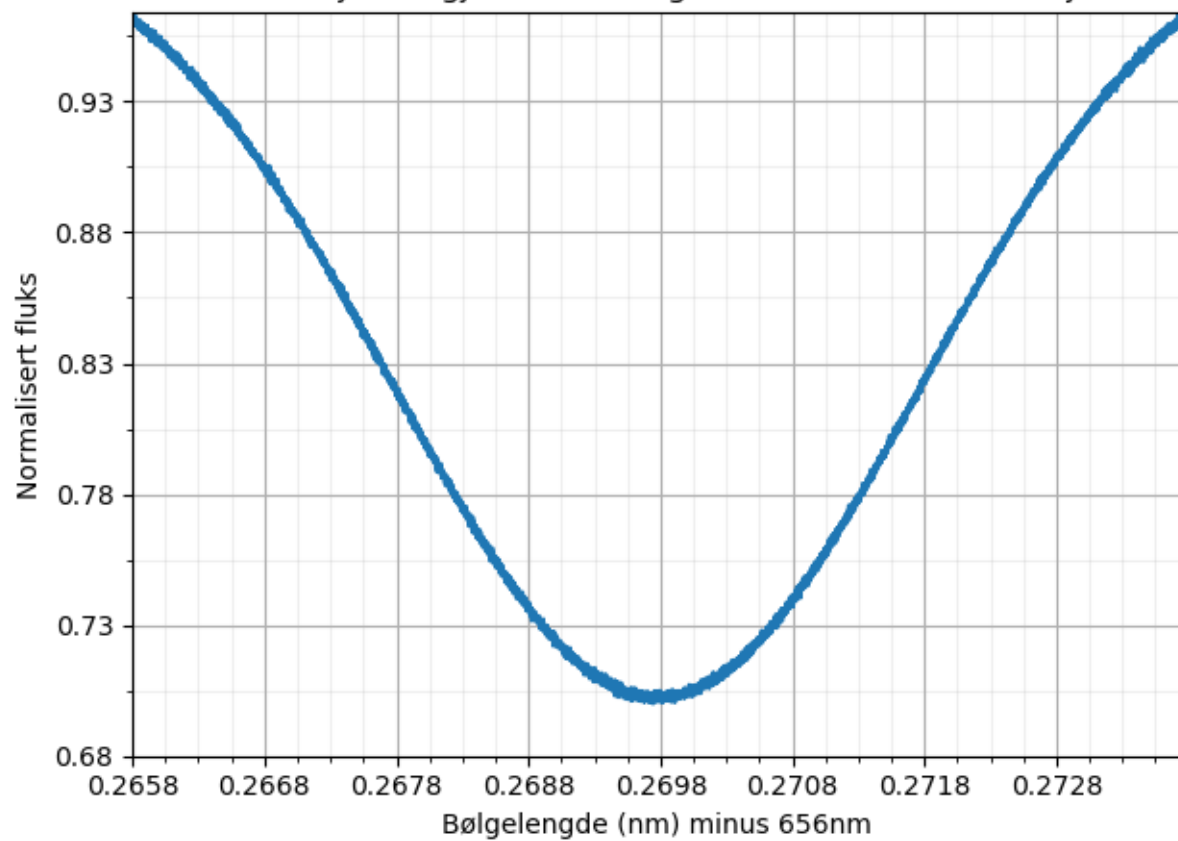
Observasjon er gjort 54.02 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_3_.png

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

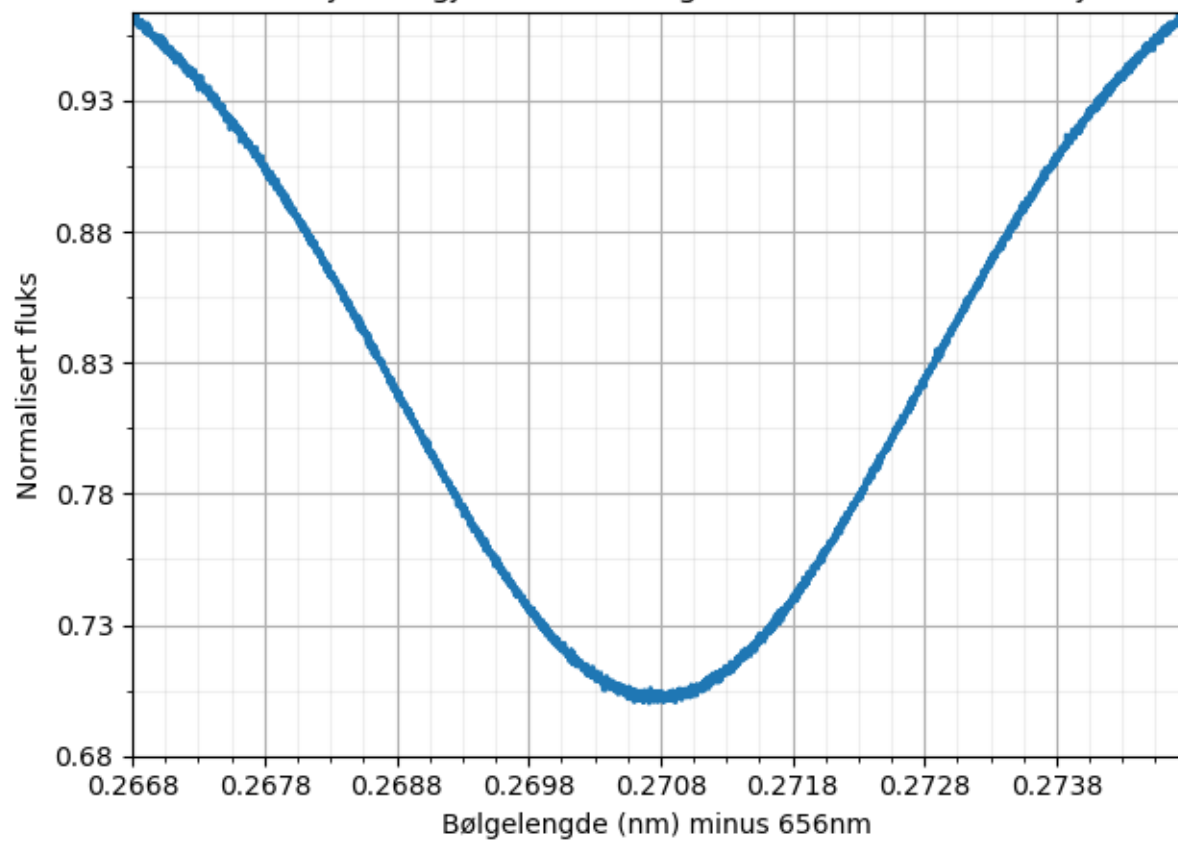
Observasjon er gjort 81.03 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_4_.png

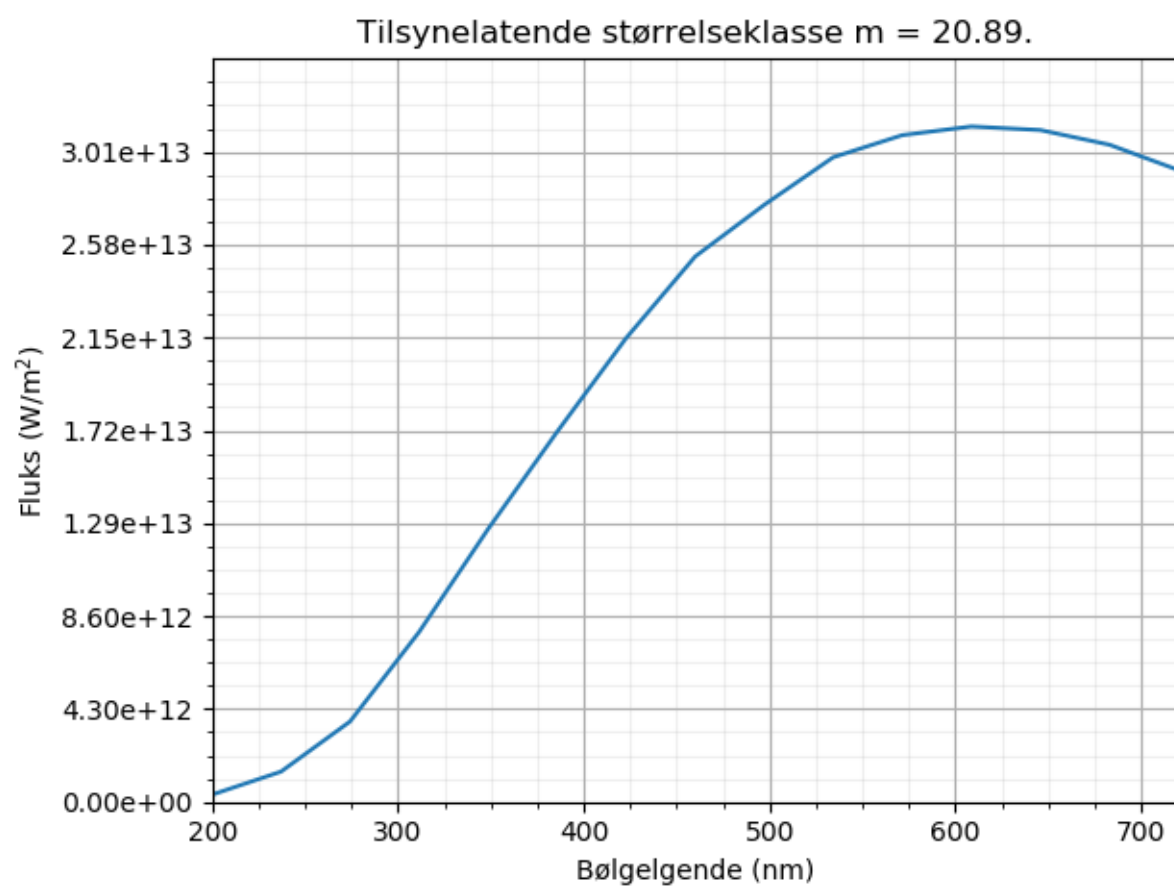
Figure 23: Figur fra filen 10/10_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 108.05 dager etter første observasjon.



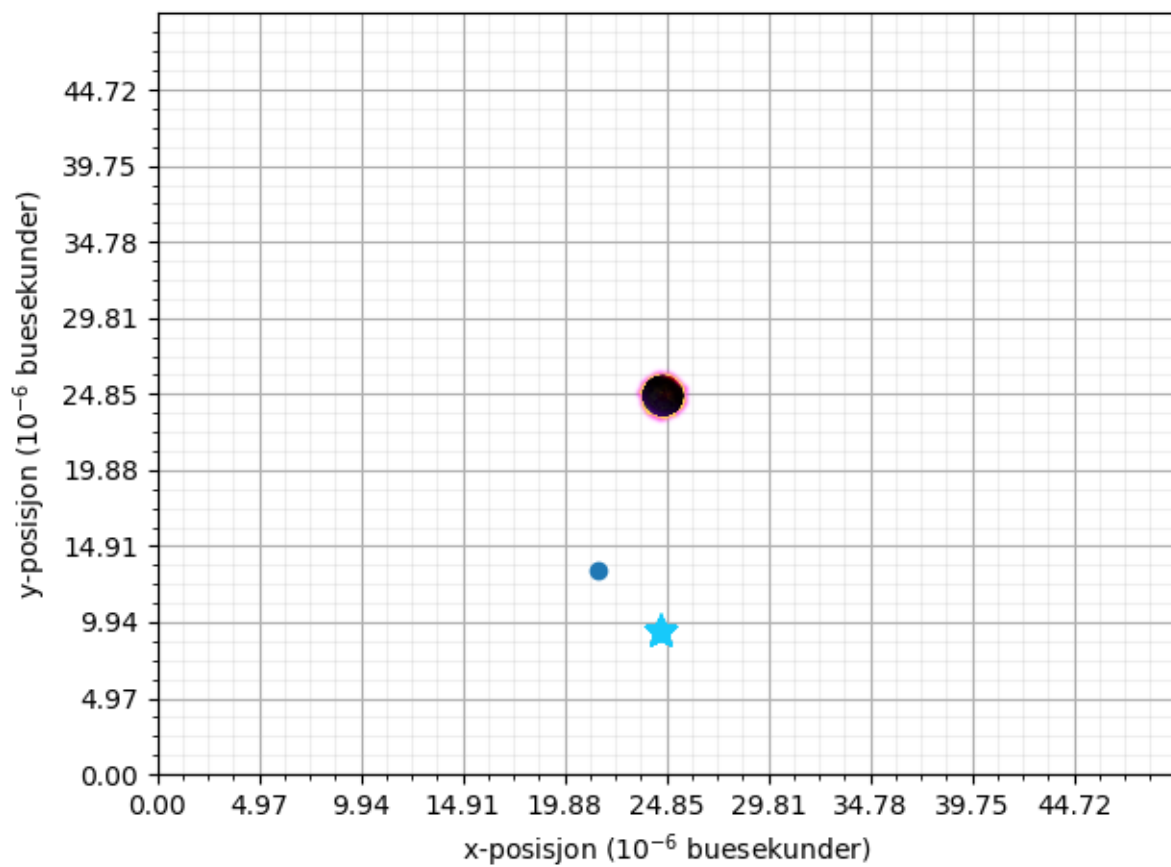
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



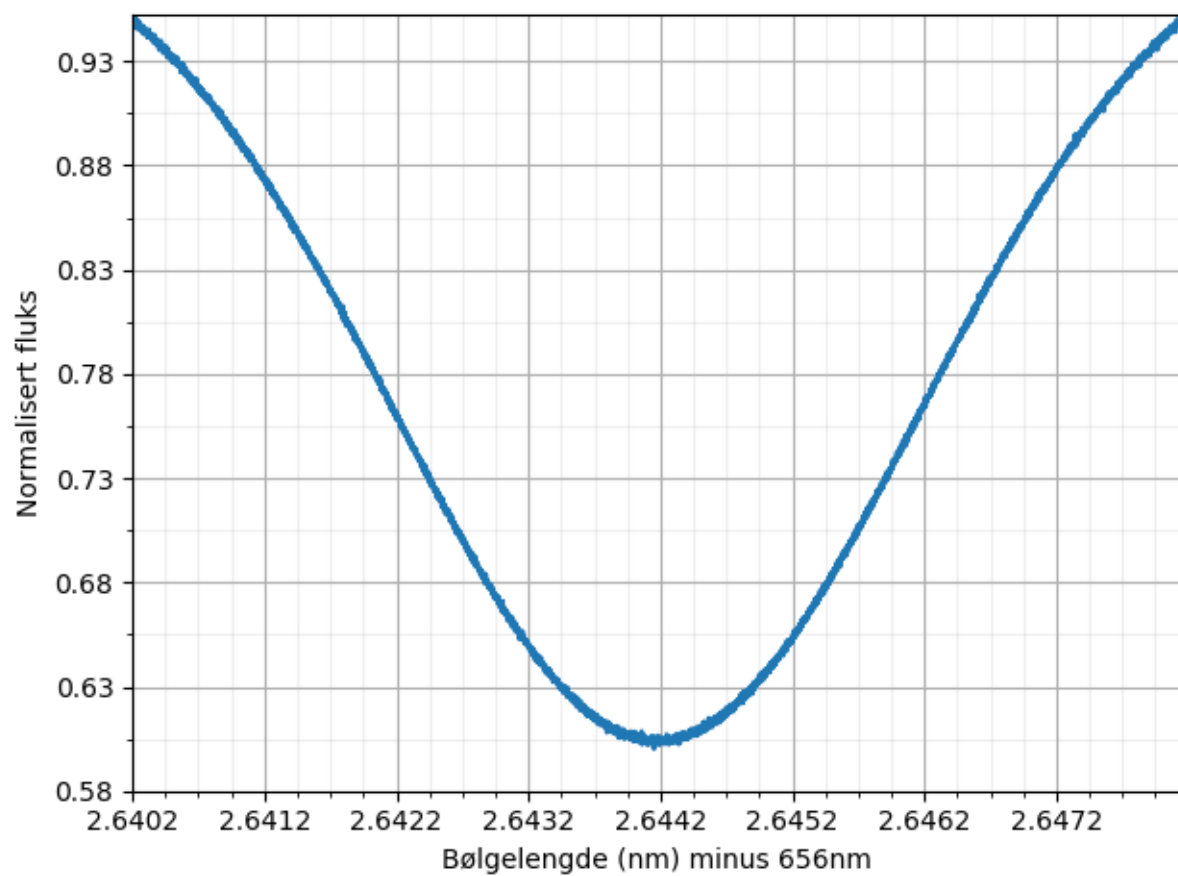
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



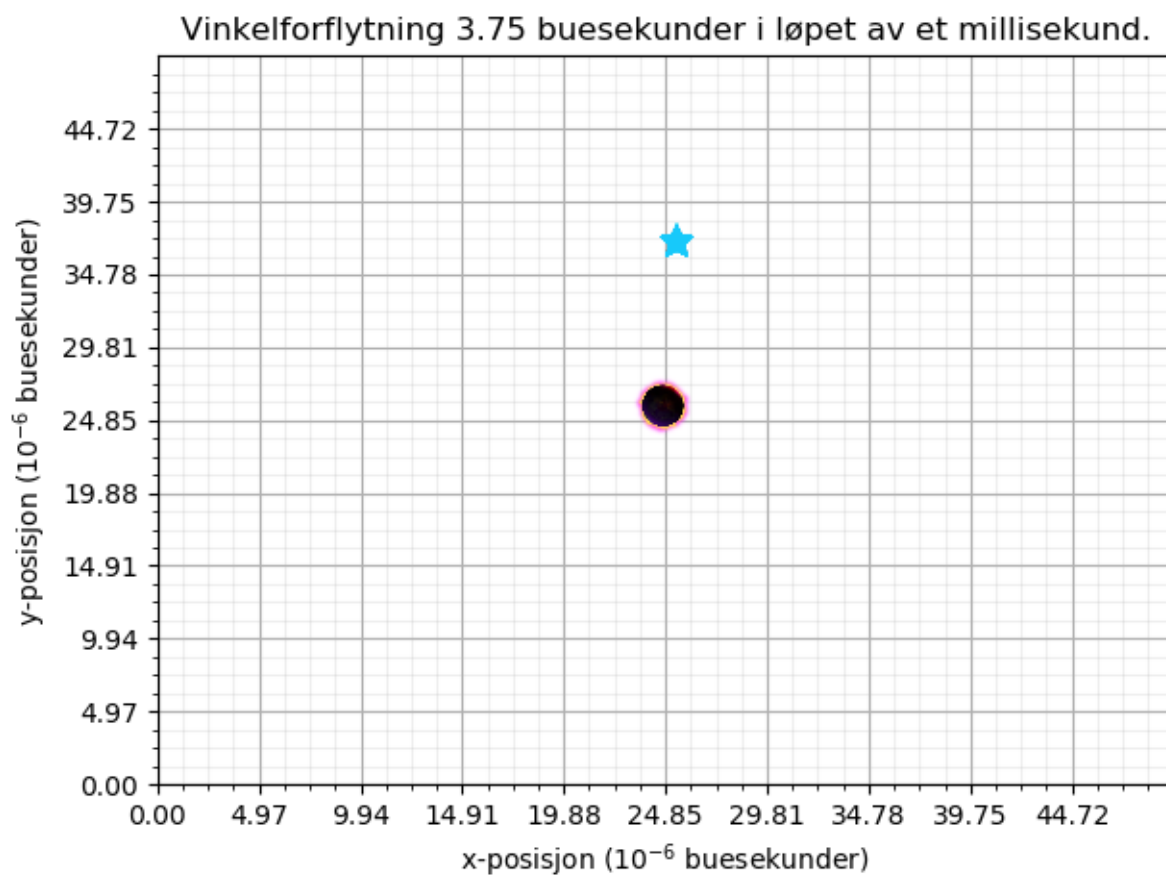
Filen 2B/2B_Figur_2.png

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



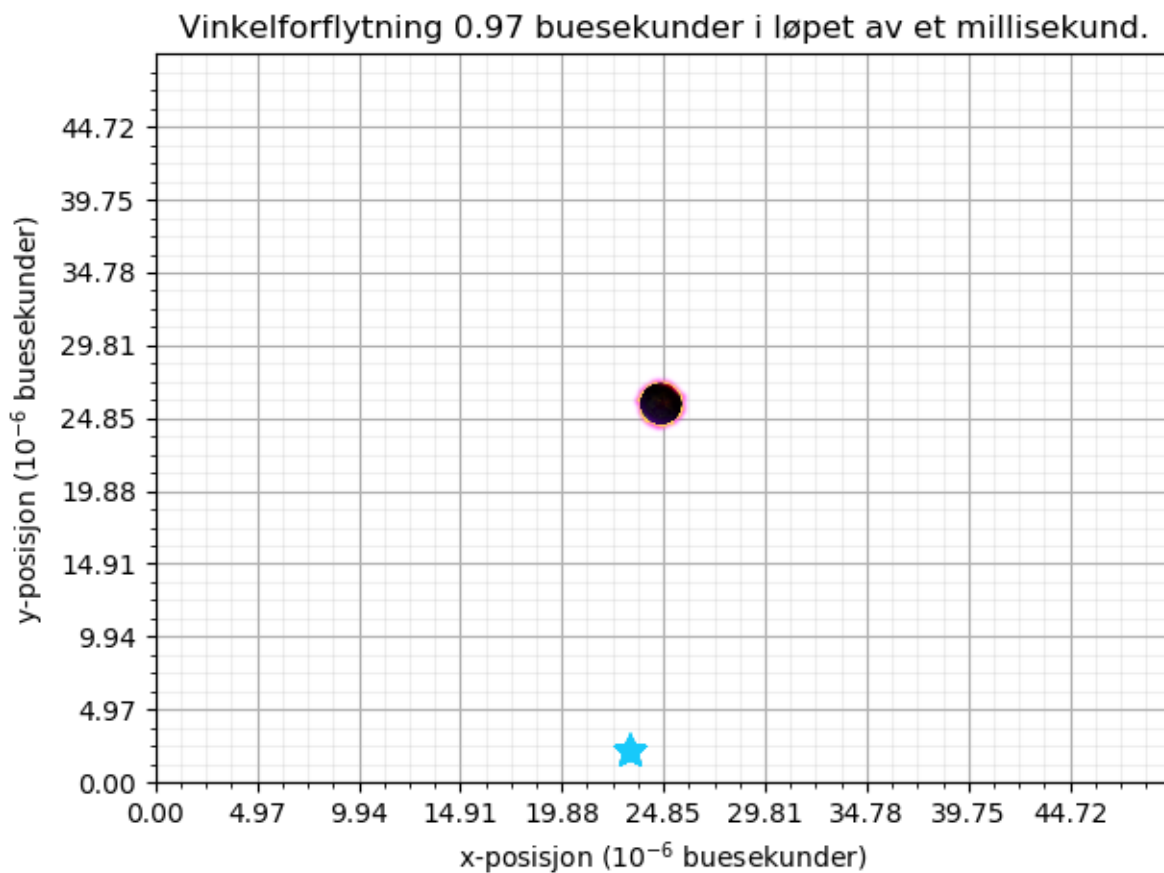
Filen 2C/2C_Figur_1.png

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



Filen 2C/2C_Figur_2.png

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



Filen 3A.txt

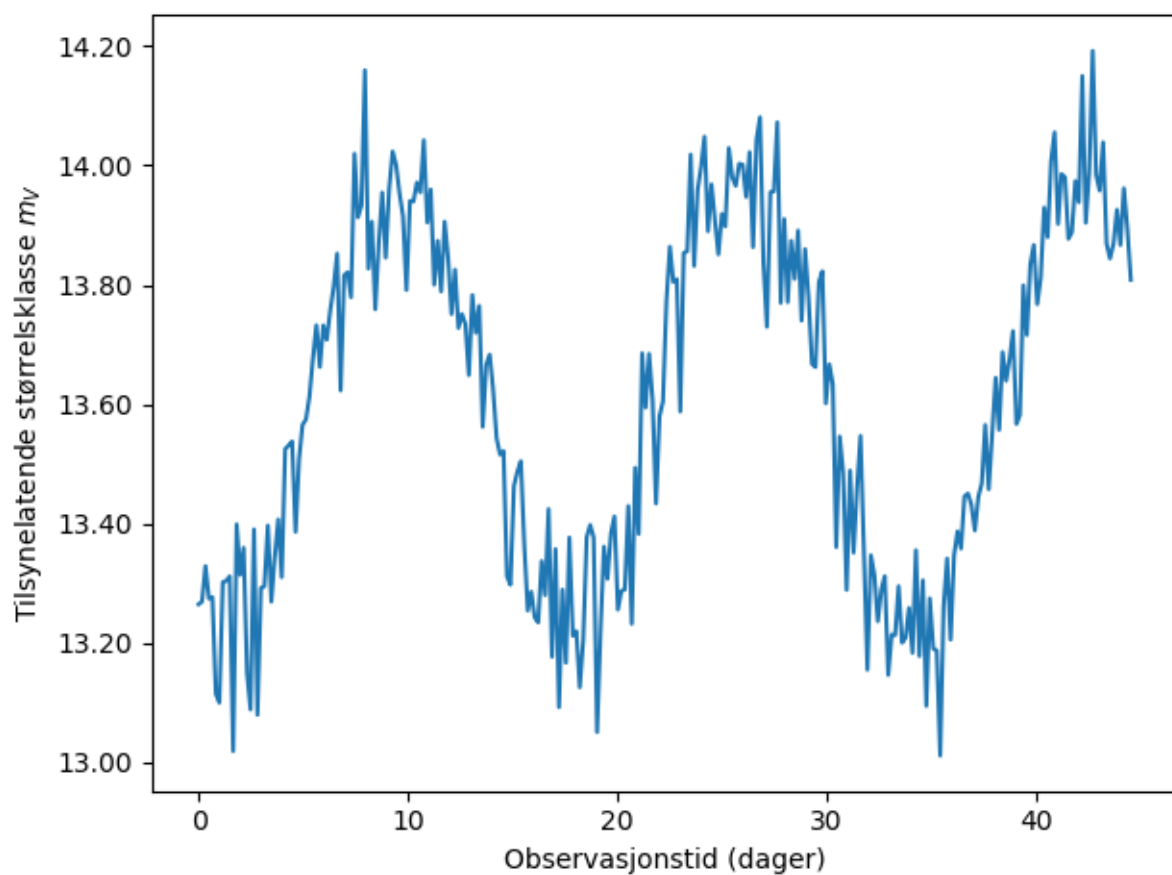
Din destinasjon er Tønsberg som ligger i en avstand av 150 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.01310 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 56600.00000 kg og tog2 veier 105400.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 483 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 4600000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 17400.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 26220.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 18.65 solmasser og radien er 4.41 solradier.