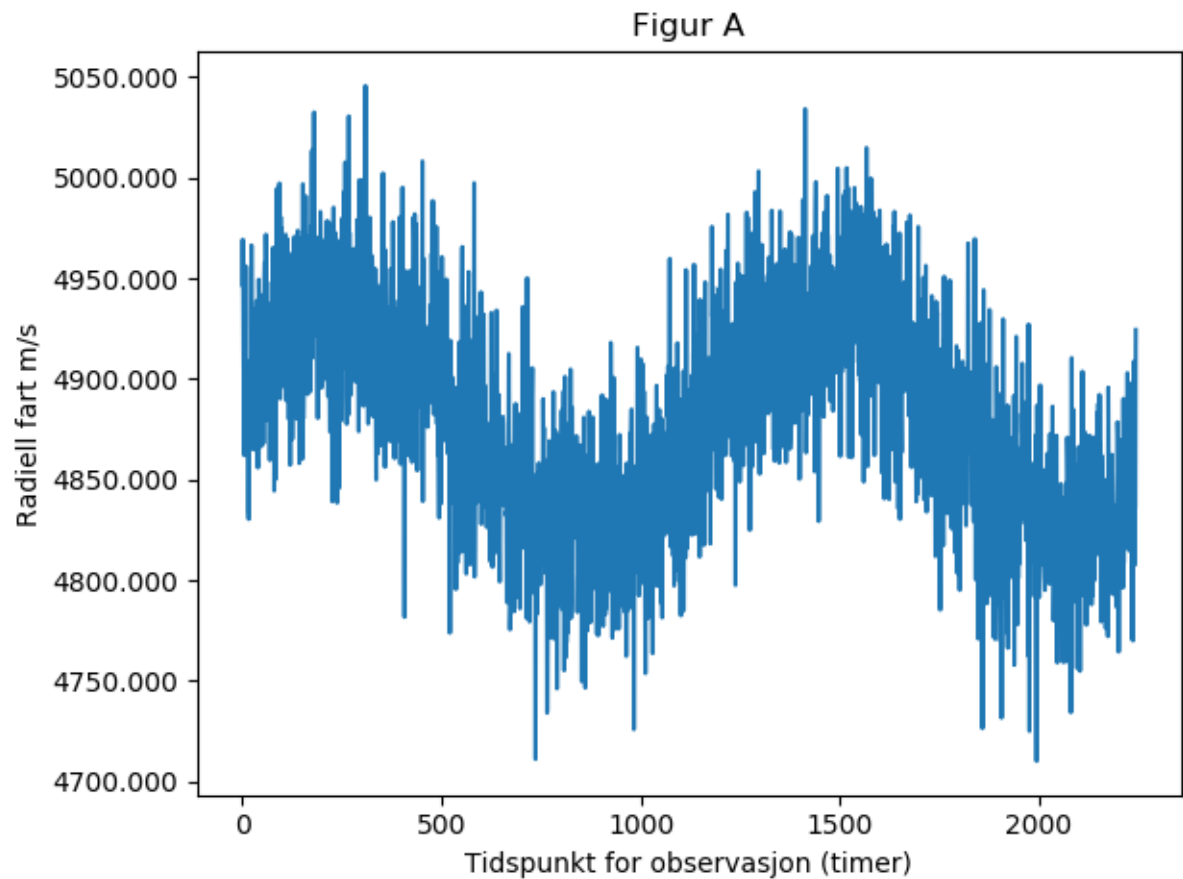


Samlefil for alle data til prøveeksamen

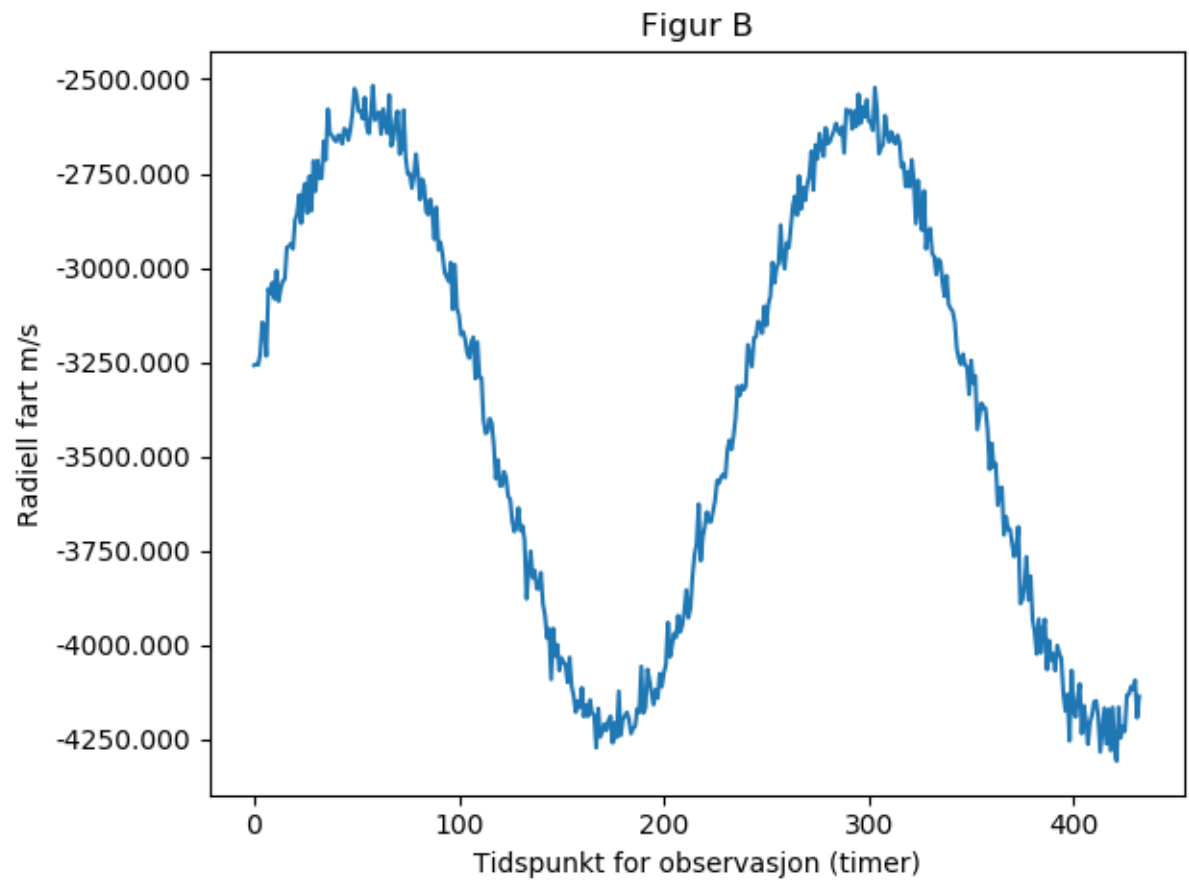
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



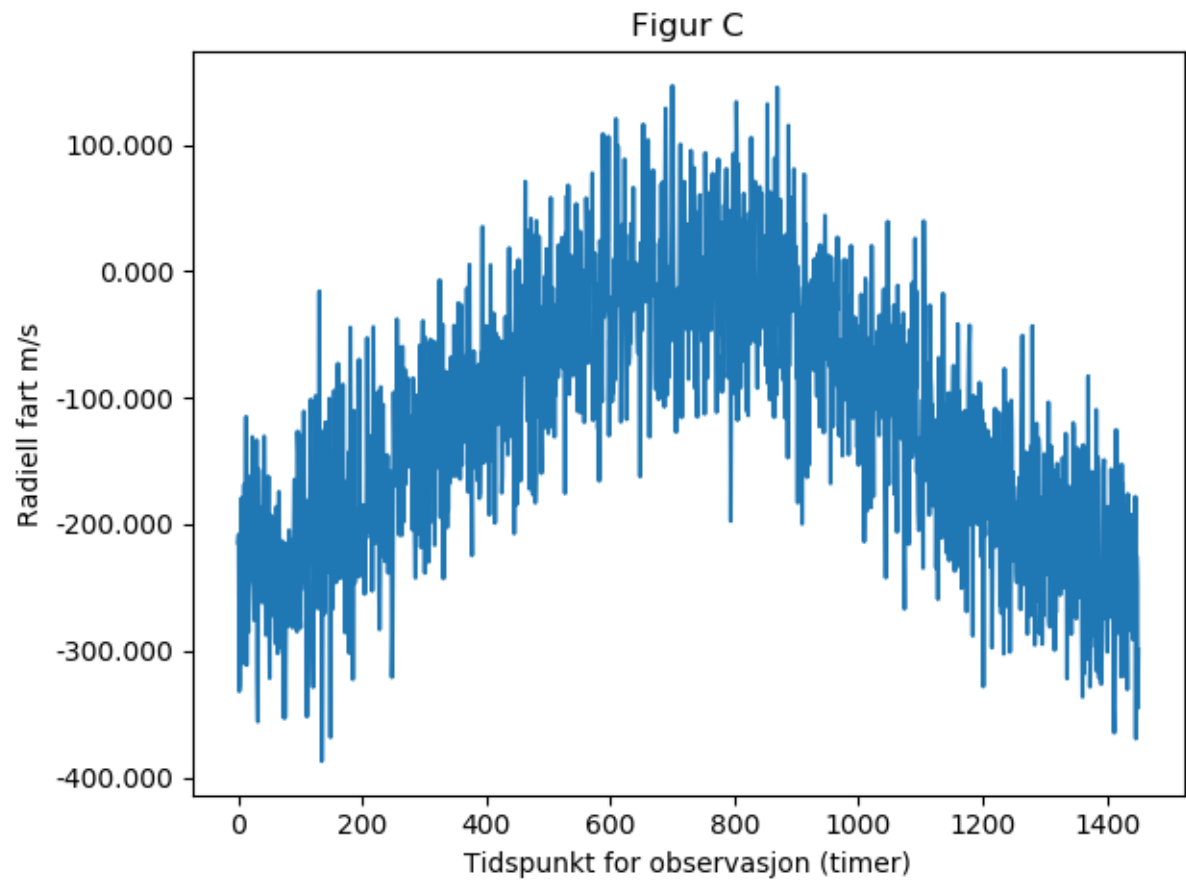
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



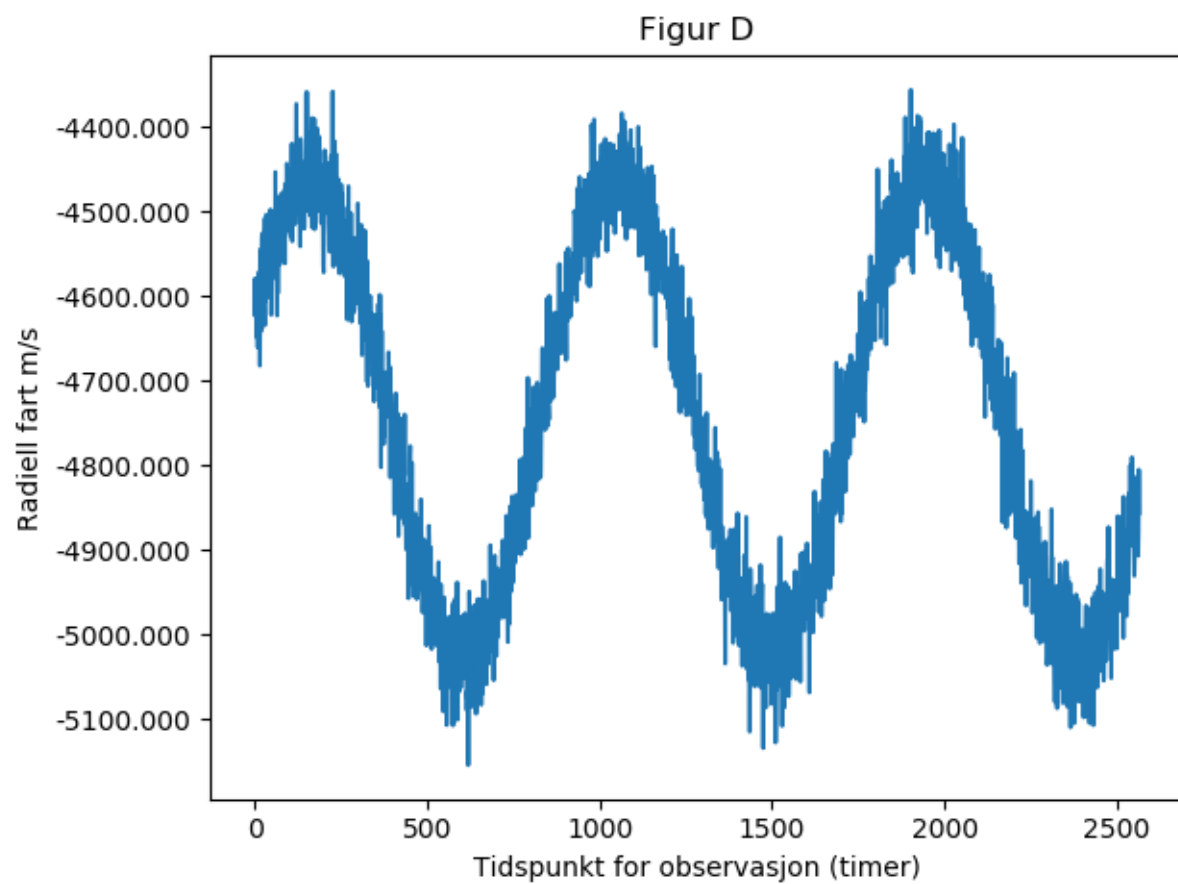
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



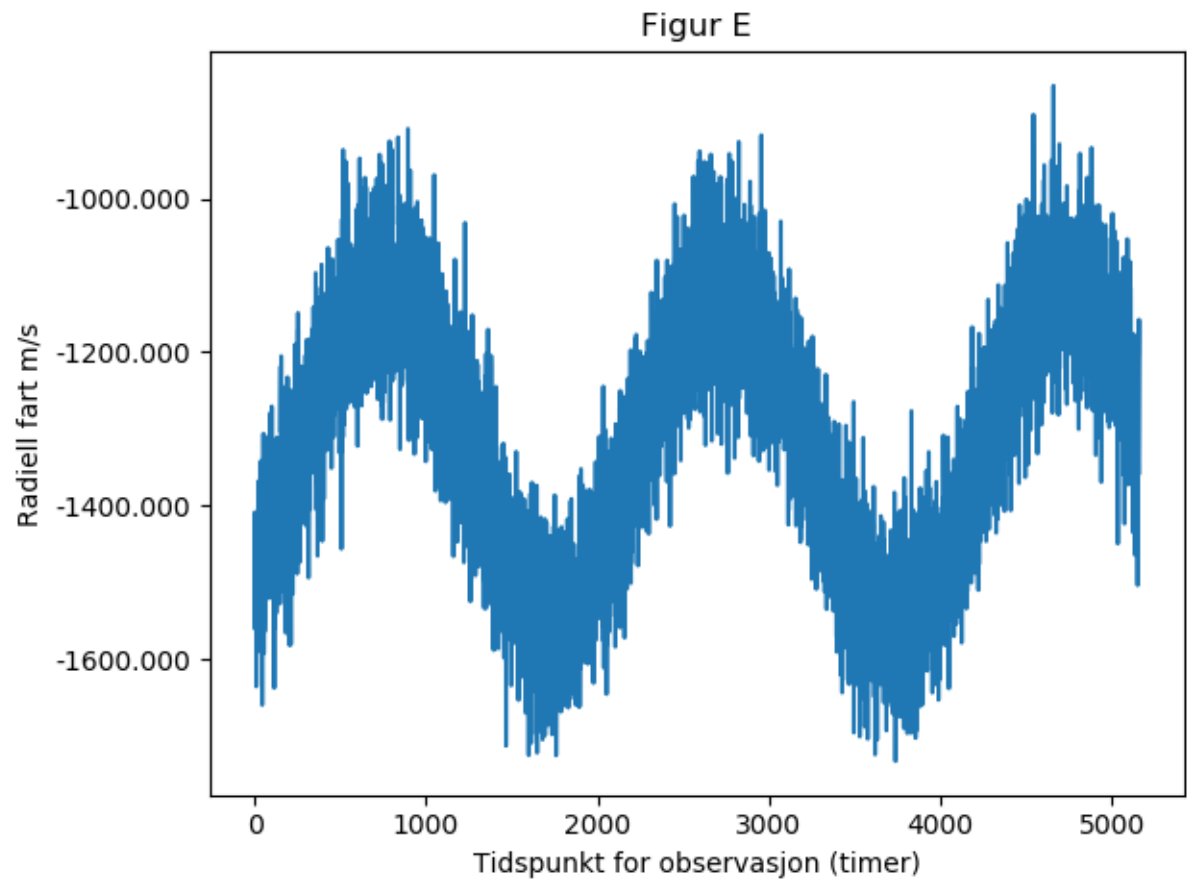
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

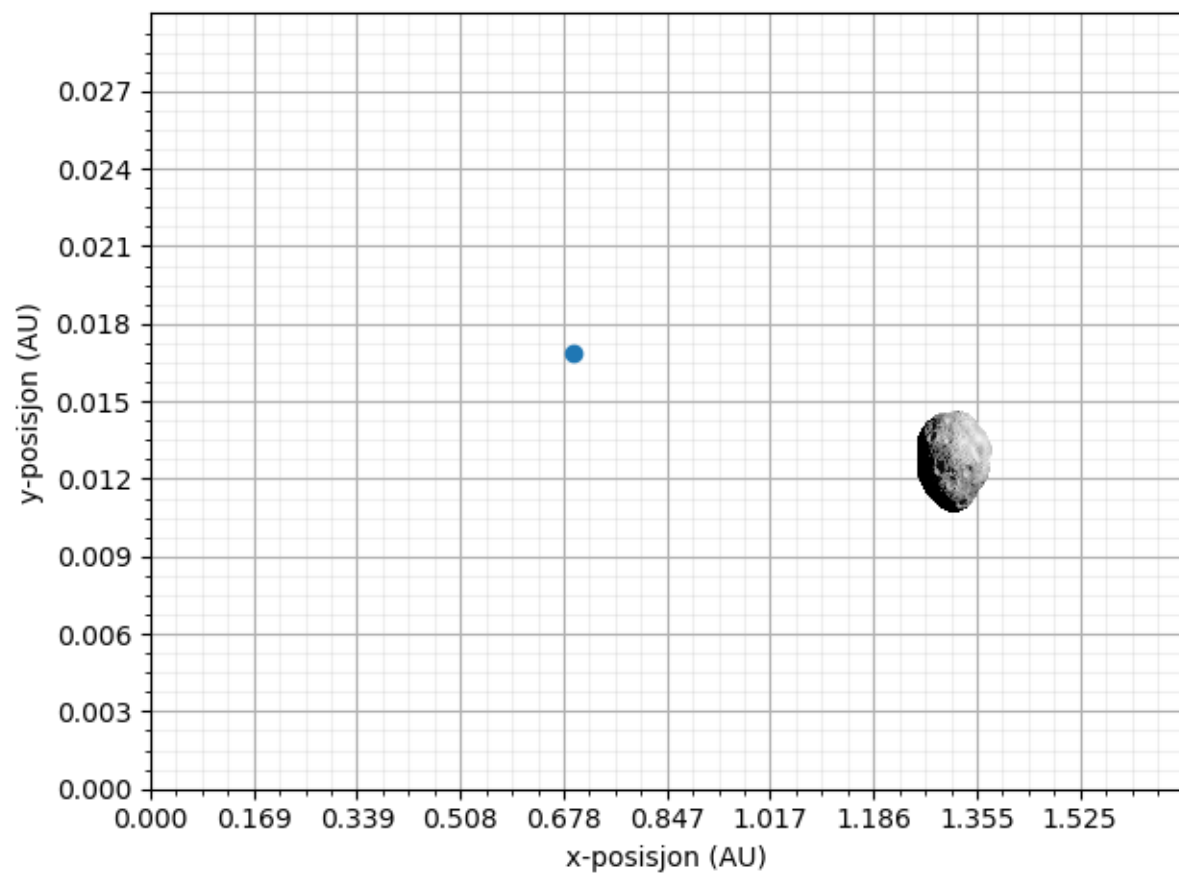


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 2.10×10^9 .

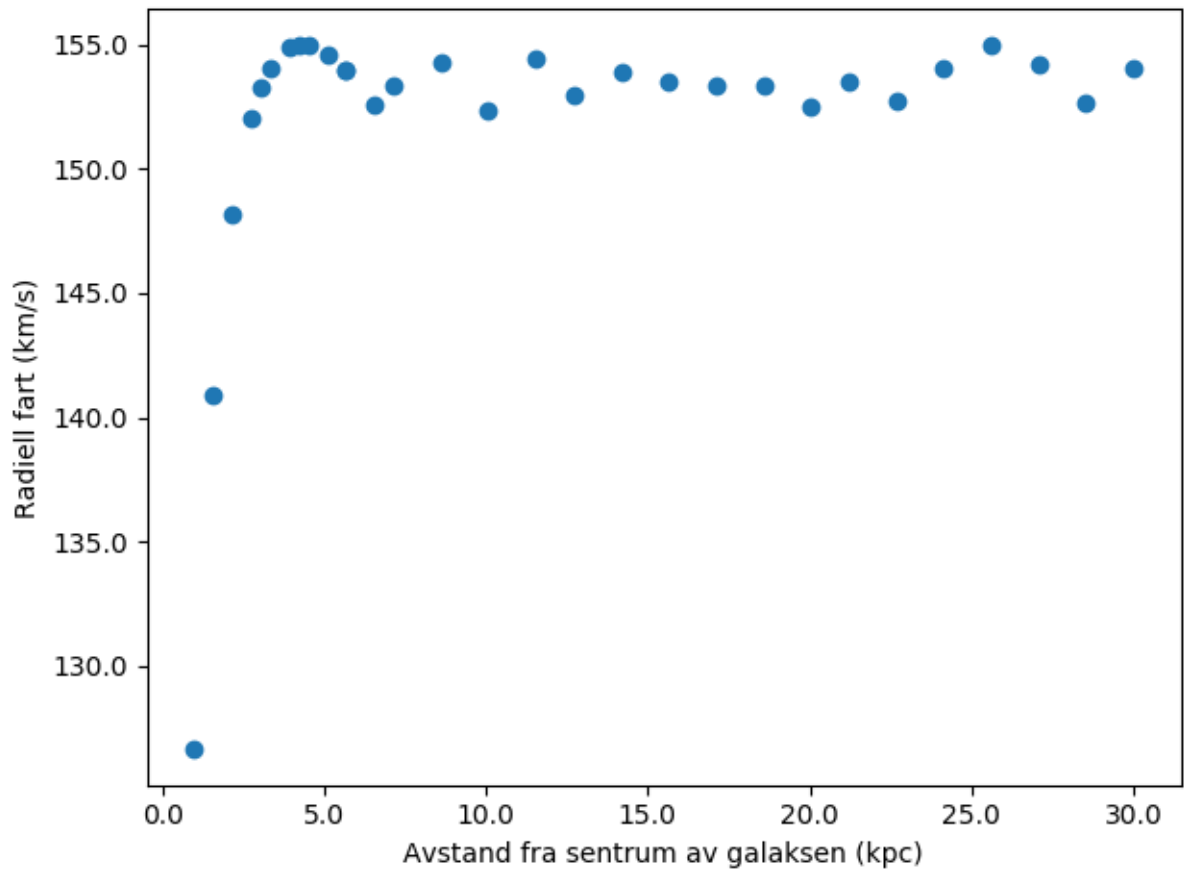
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

STJERNE A) radiusen er en hundredel av solens radius og gassen i stjerna er elektrondegenerert

STJERNE B) stjernas luminositet er 10 ganger solas luminositet og den fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

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

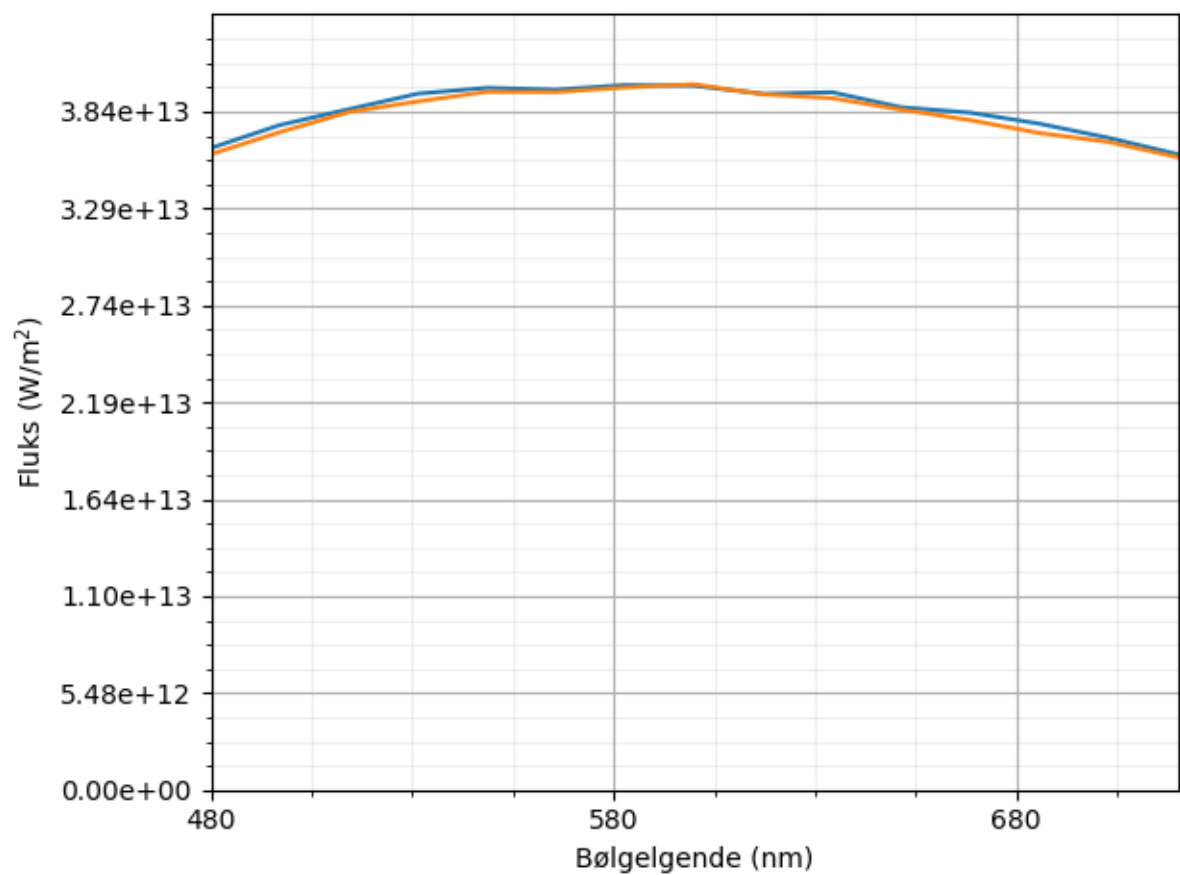
levetida si

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

STJERNE E) stjerna fusjonerer helium i kjernen

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $4.021\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 26 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $2.417\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $5.606\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 32 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $6.806\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $4.651\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 30 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

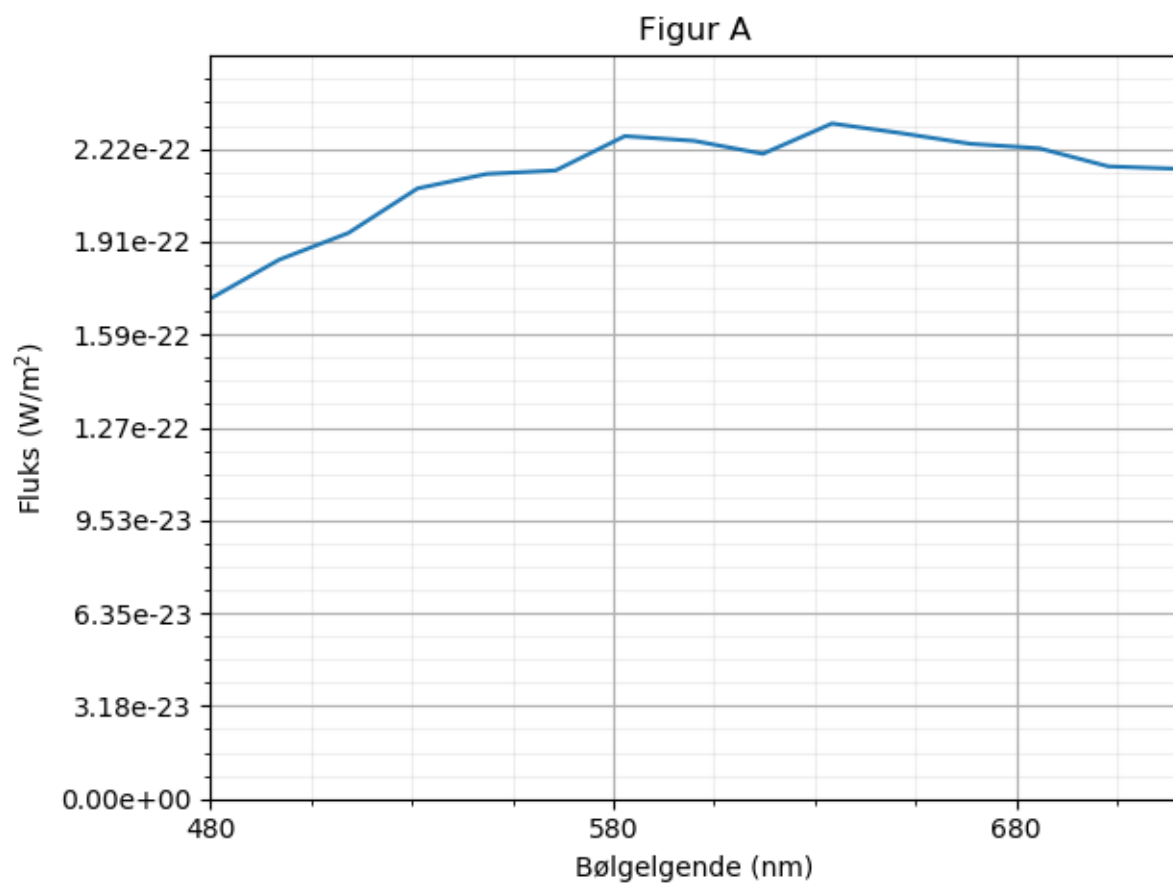
Påstand 2: denne har den minste tilsynelatende bolometriske størrelsesklassen (altså den vanlige størrelsesklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

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

Påstand 4: denne stjerna er lengst vekk

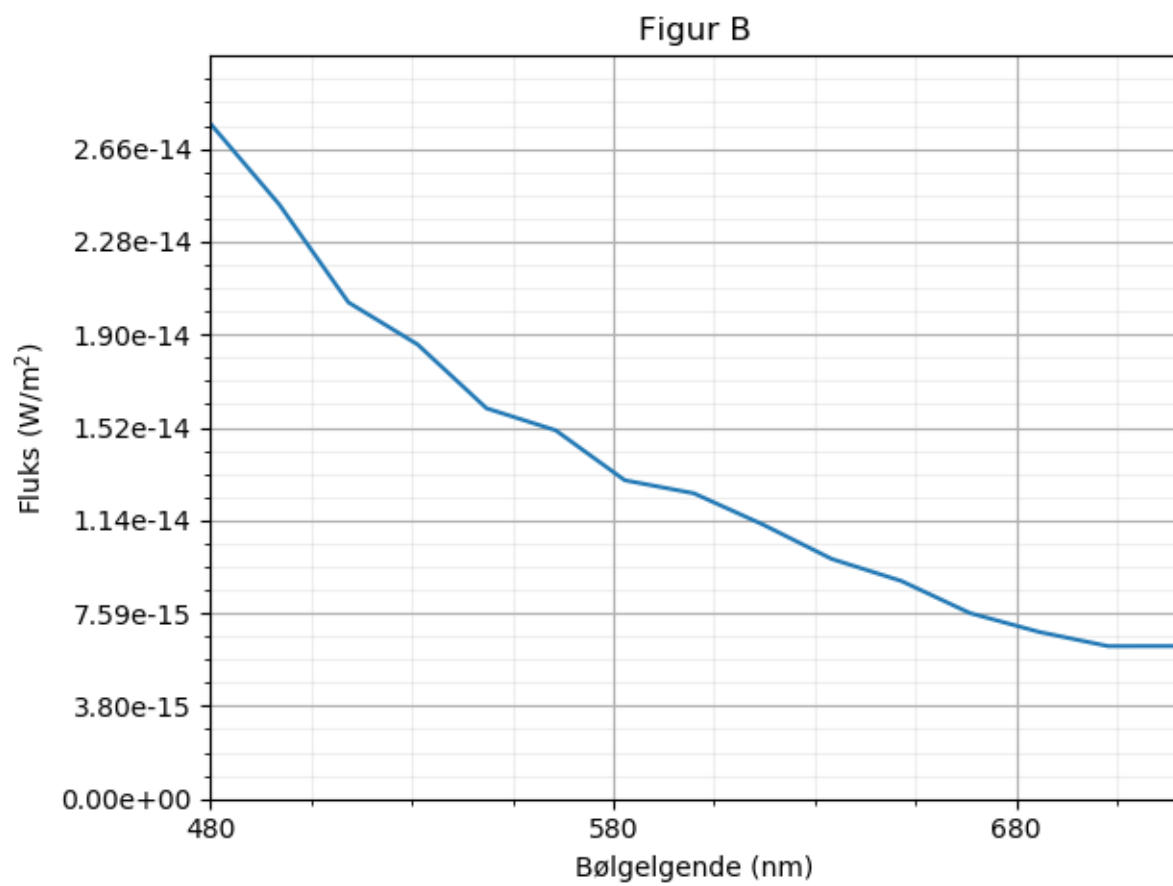
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



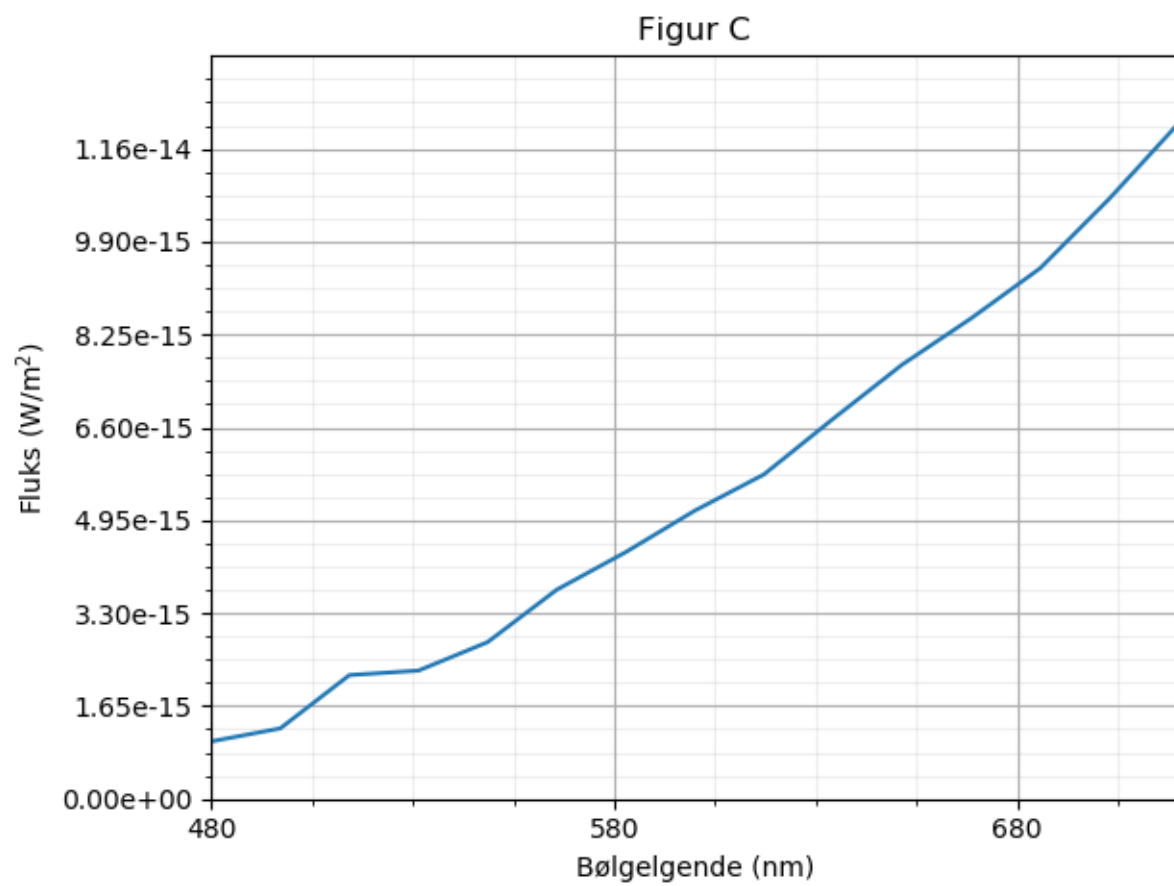
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



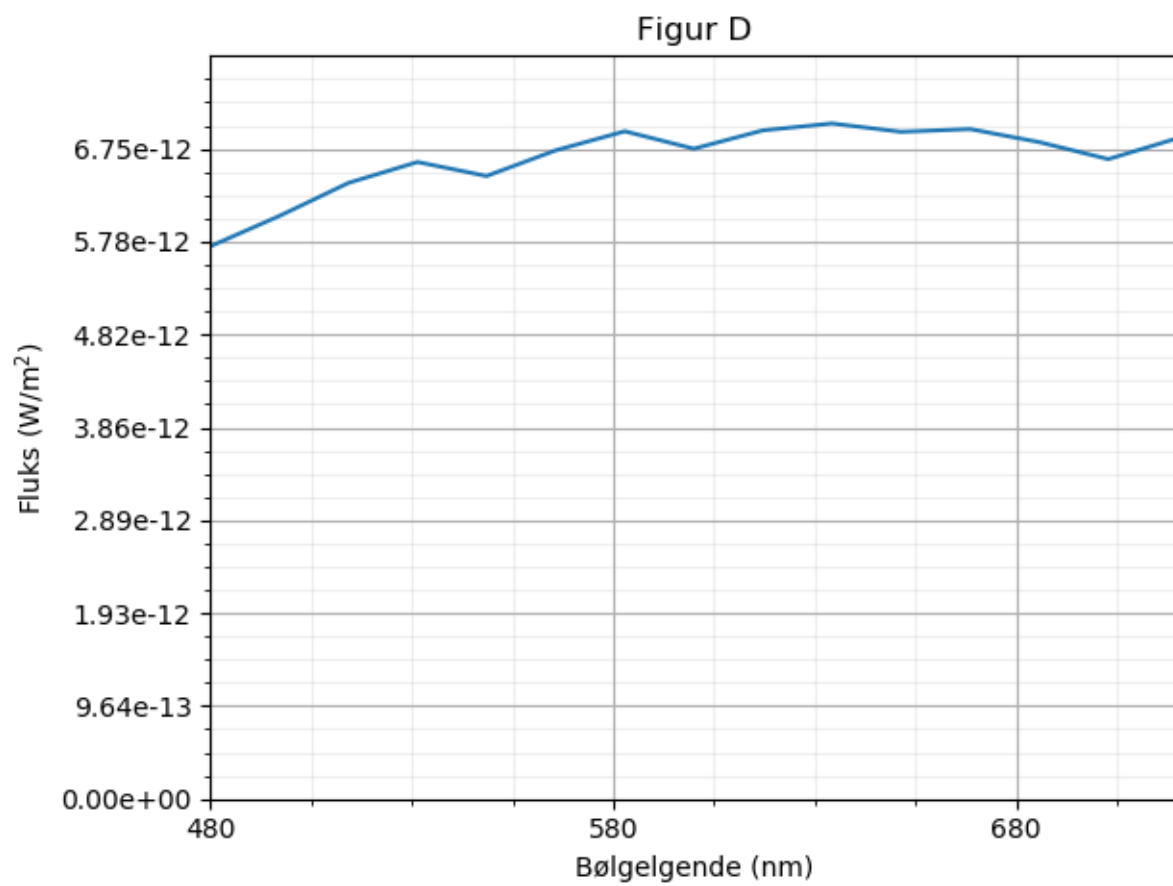
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



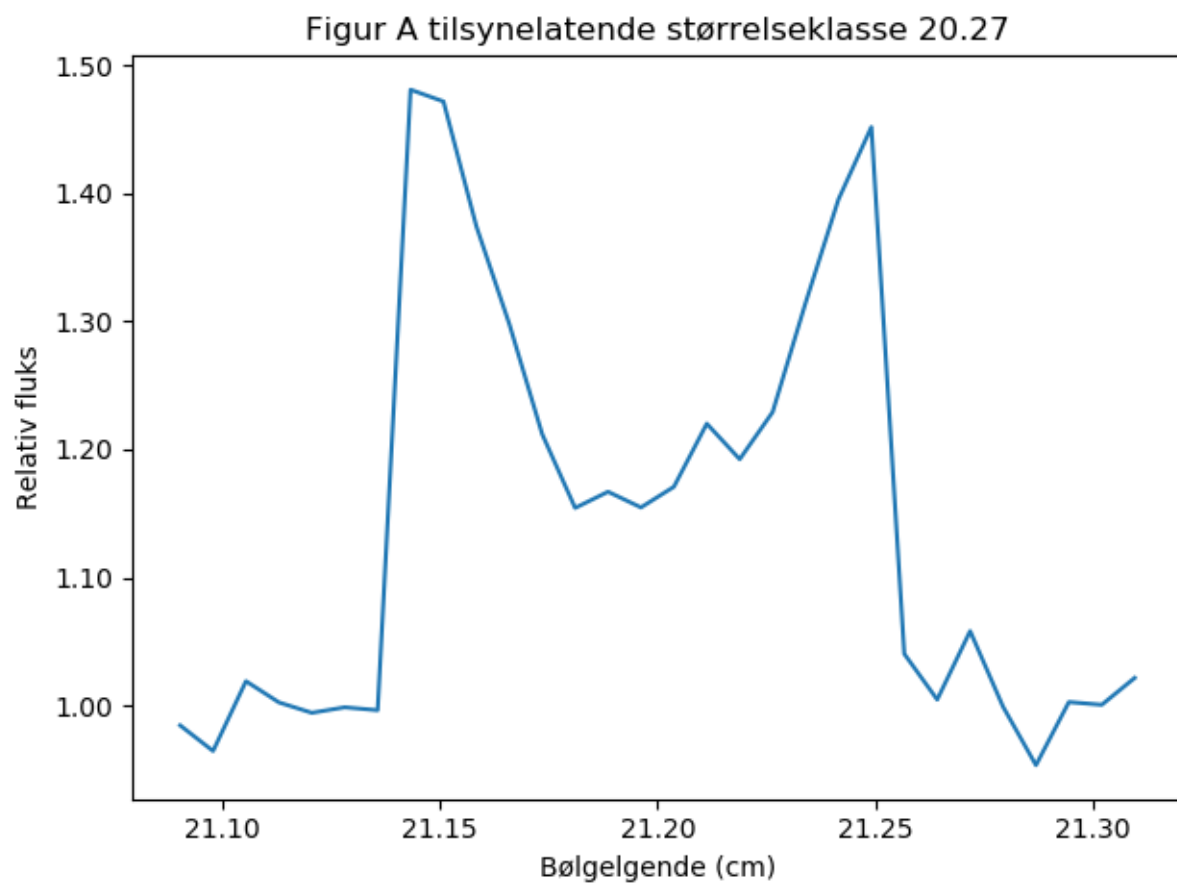
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



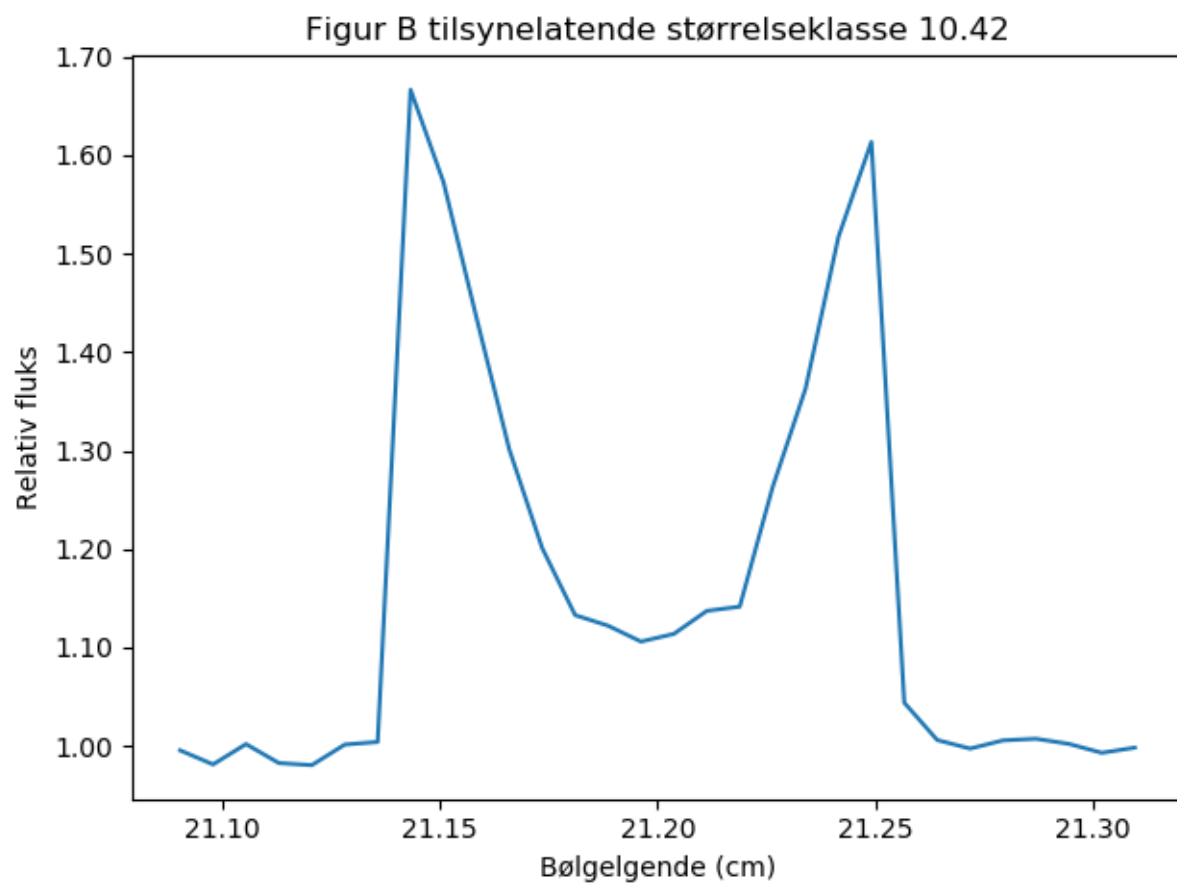
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



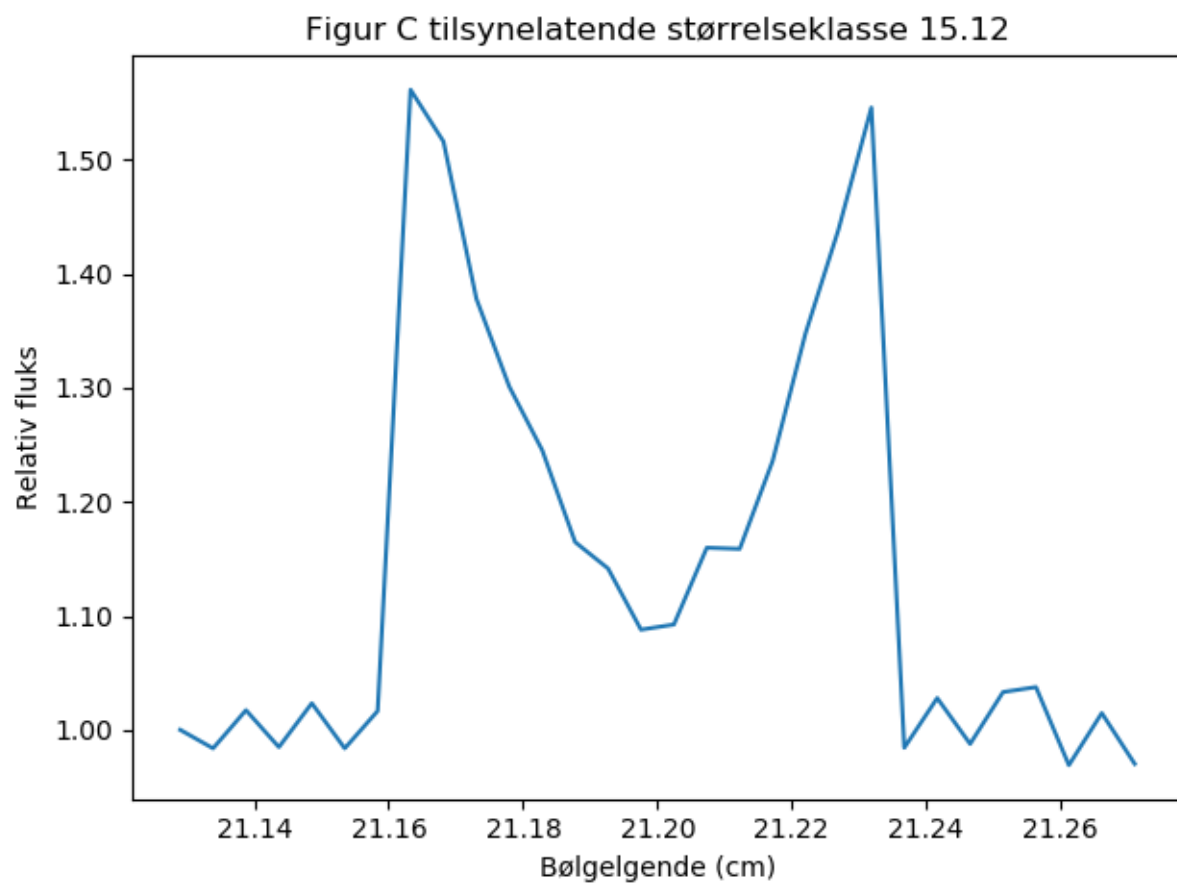
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



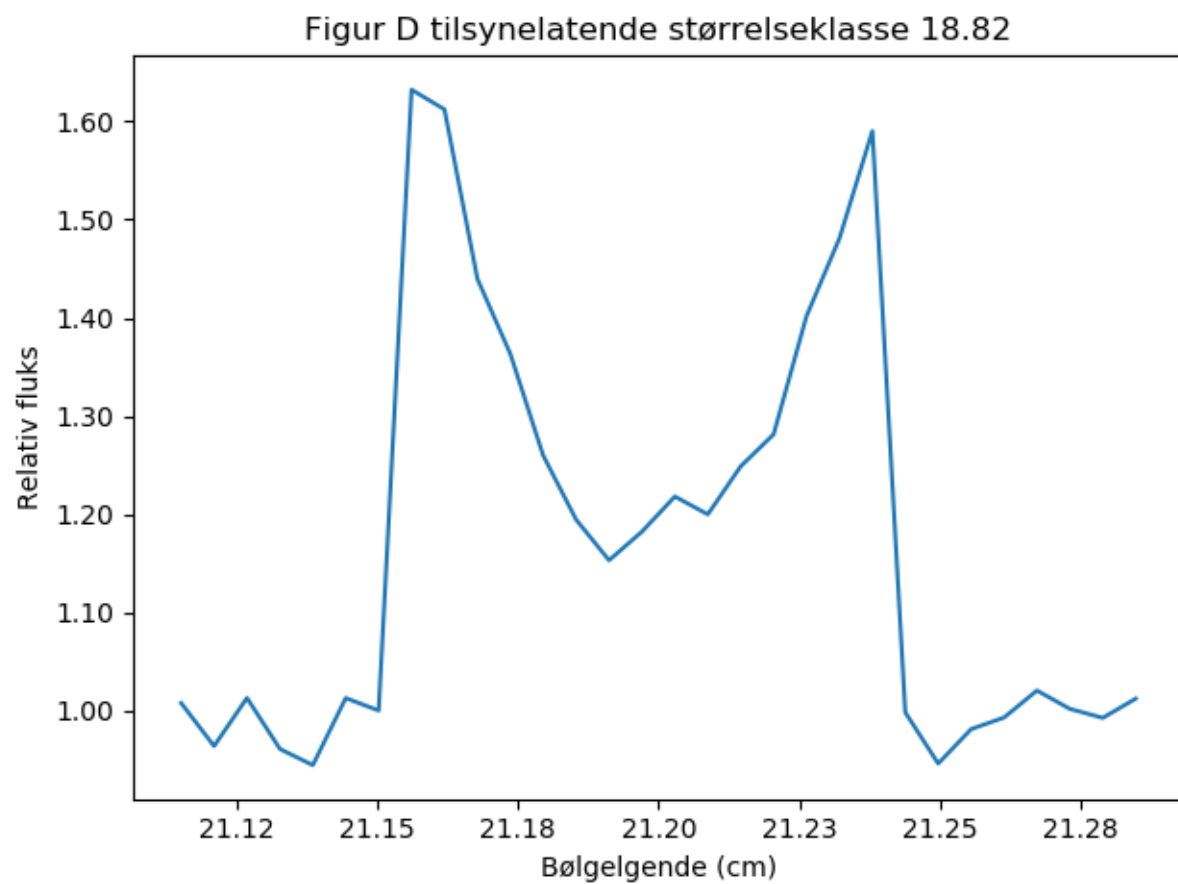
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



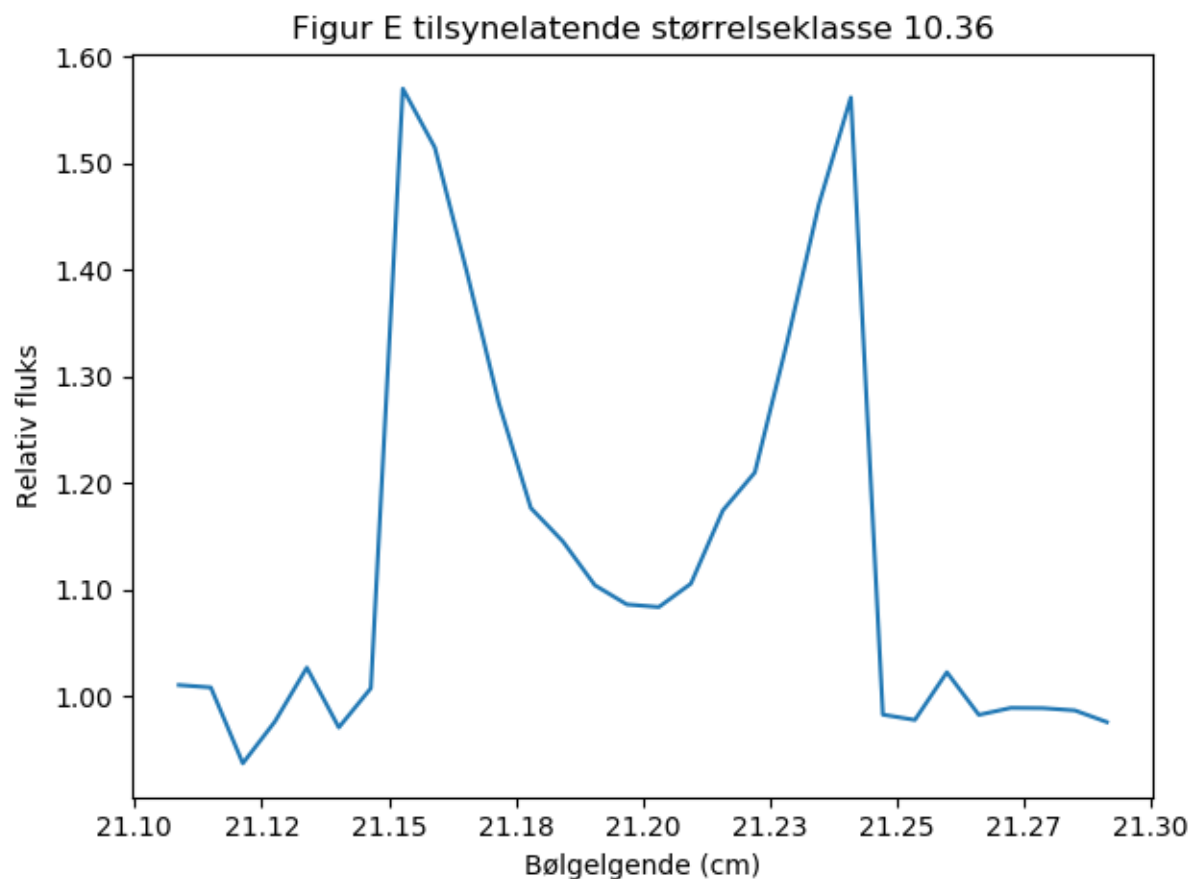
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $1.806 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31.19 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $2.988 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 23.66 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $2.324 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 21.05 millioner K.

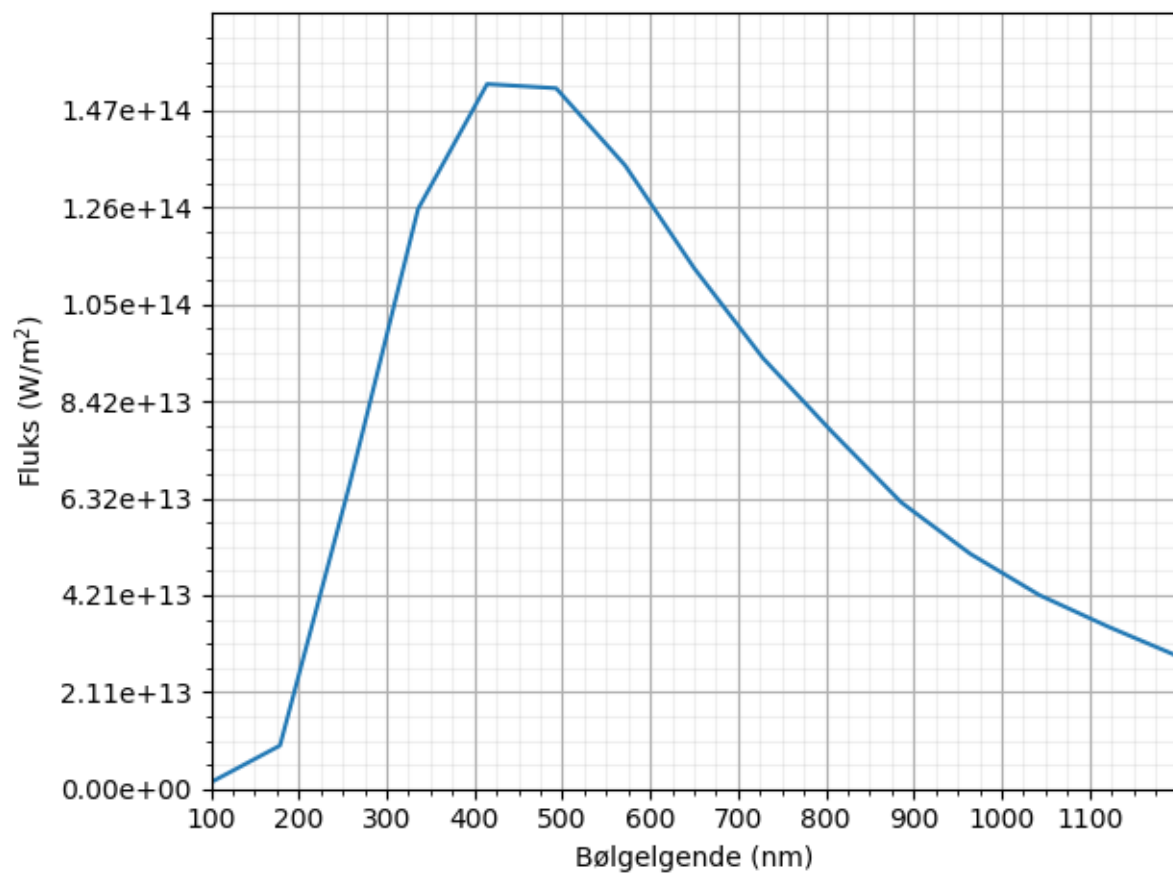
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.336 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 25.90 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.104 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 29.84 millioner K.

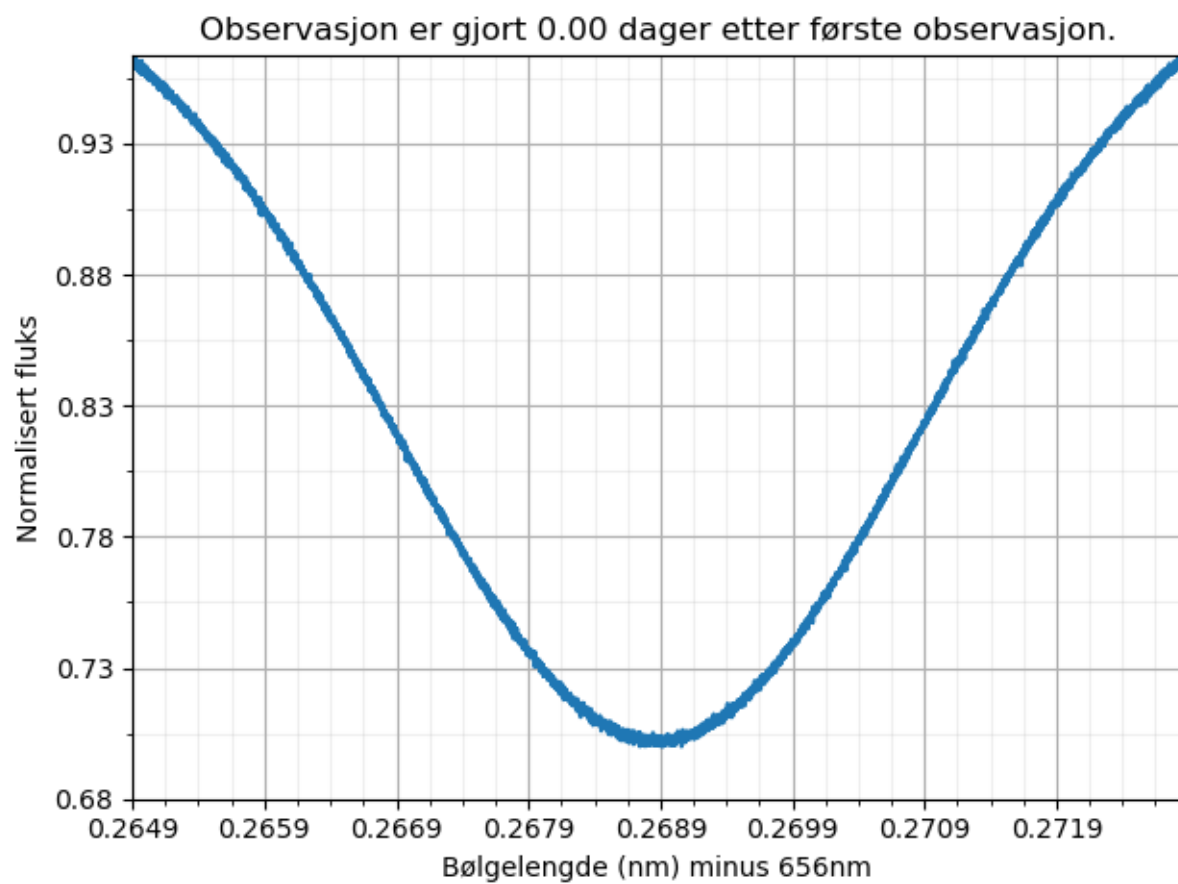
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

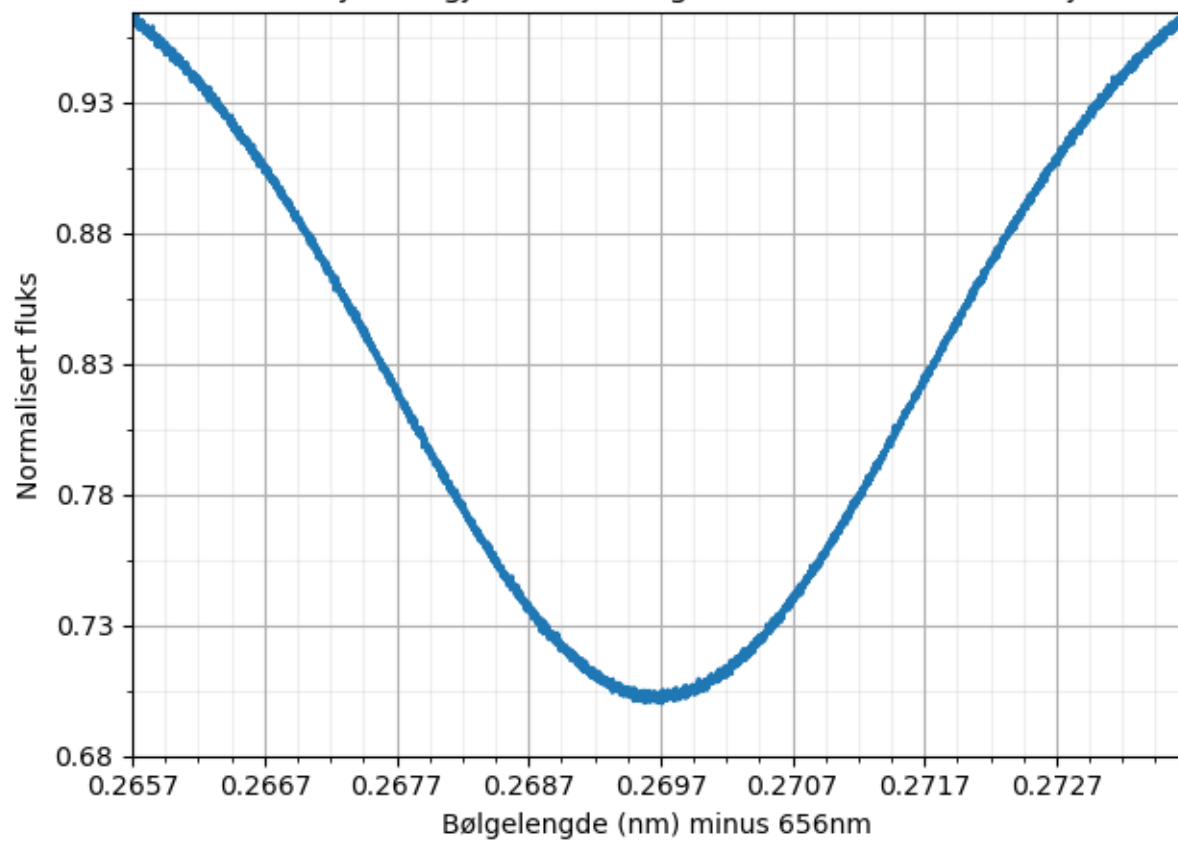
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

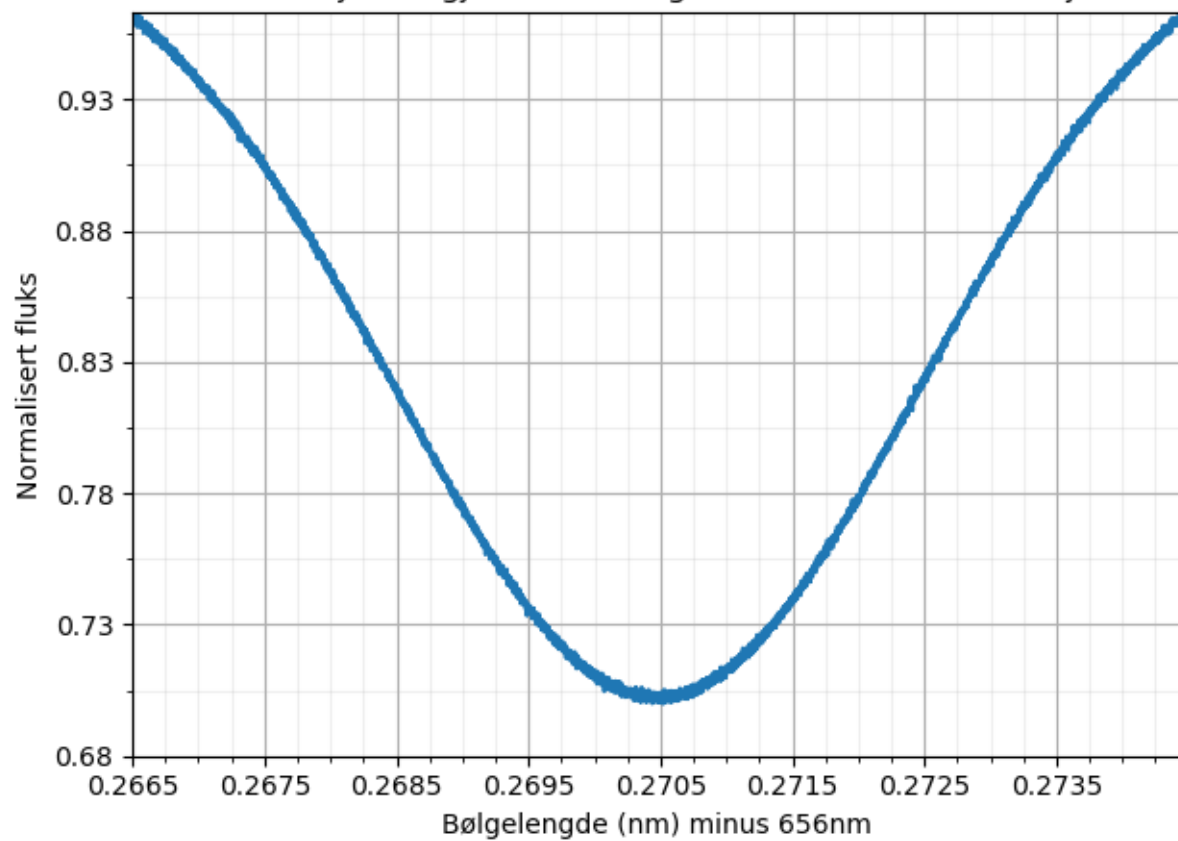
Observasjon er gjort 16.97 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

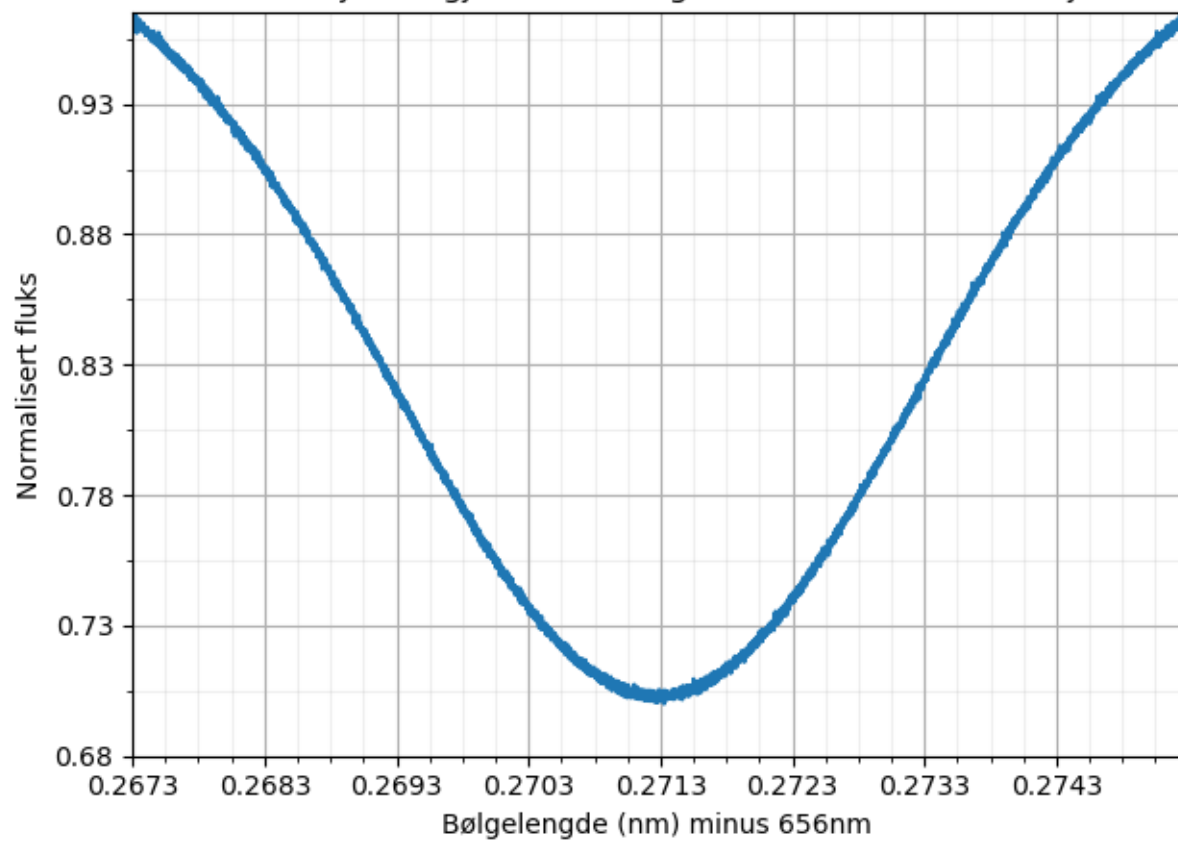
Observasjon er gjort 33.94 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_3_.png

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

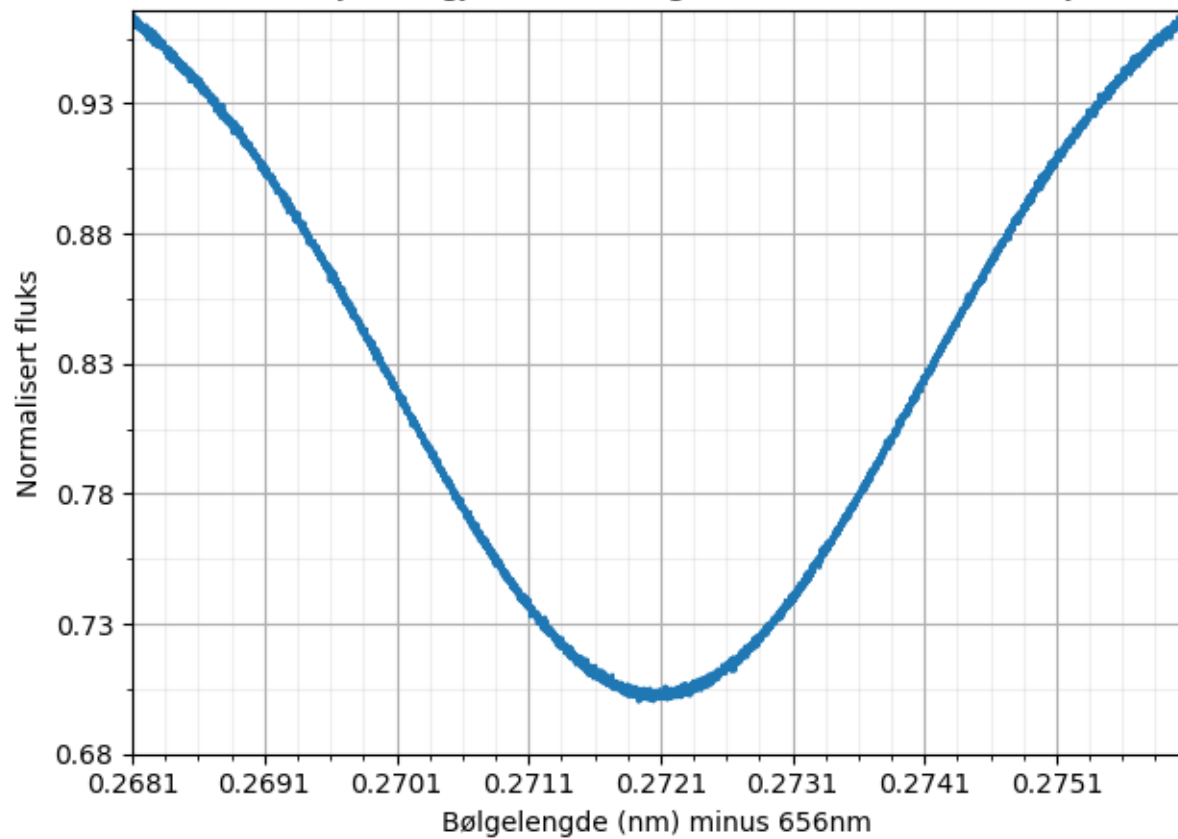
Observasjon er gjort 50.90 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

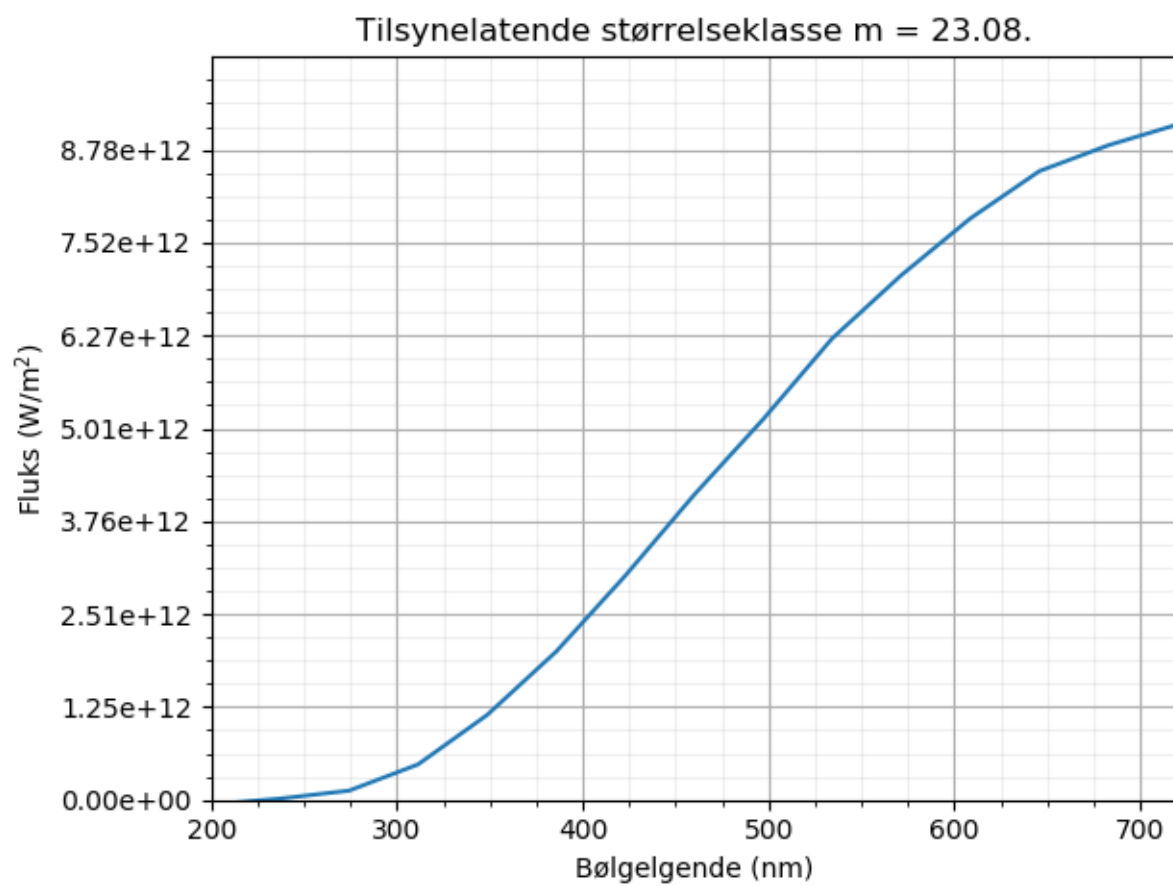
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 67.87 dager etter første observasjon.



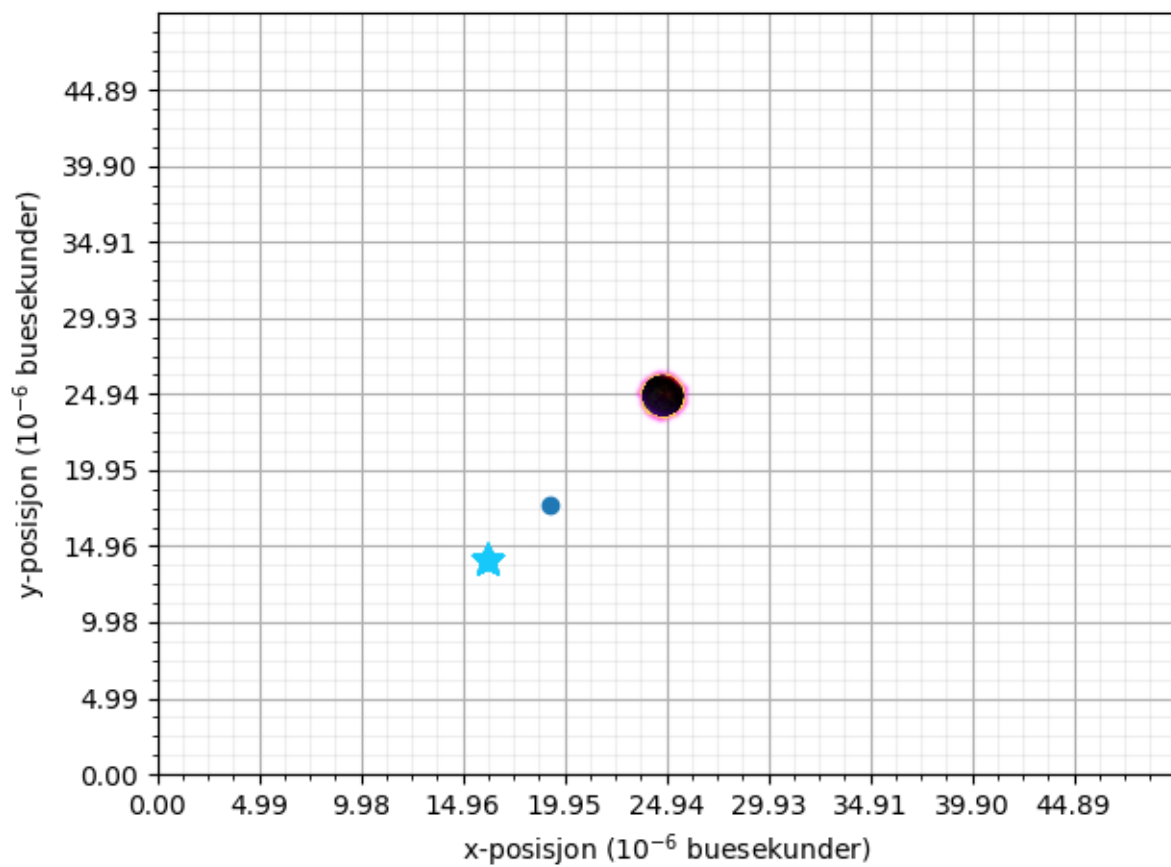
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



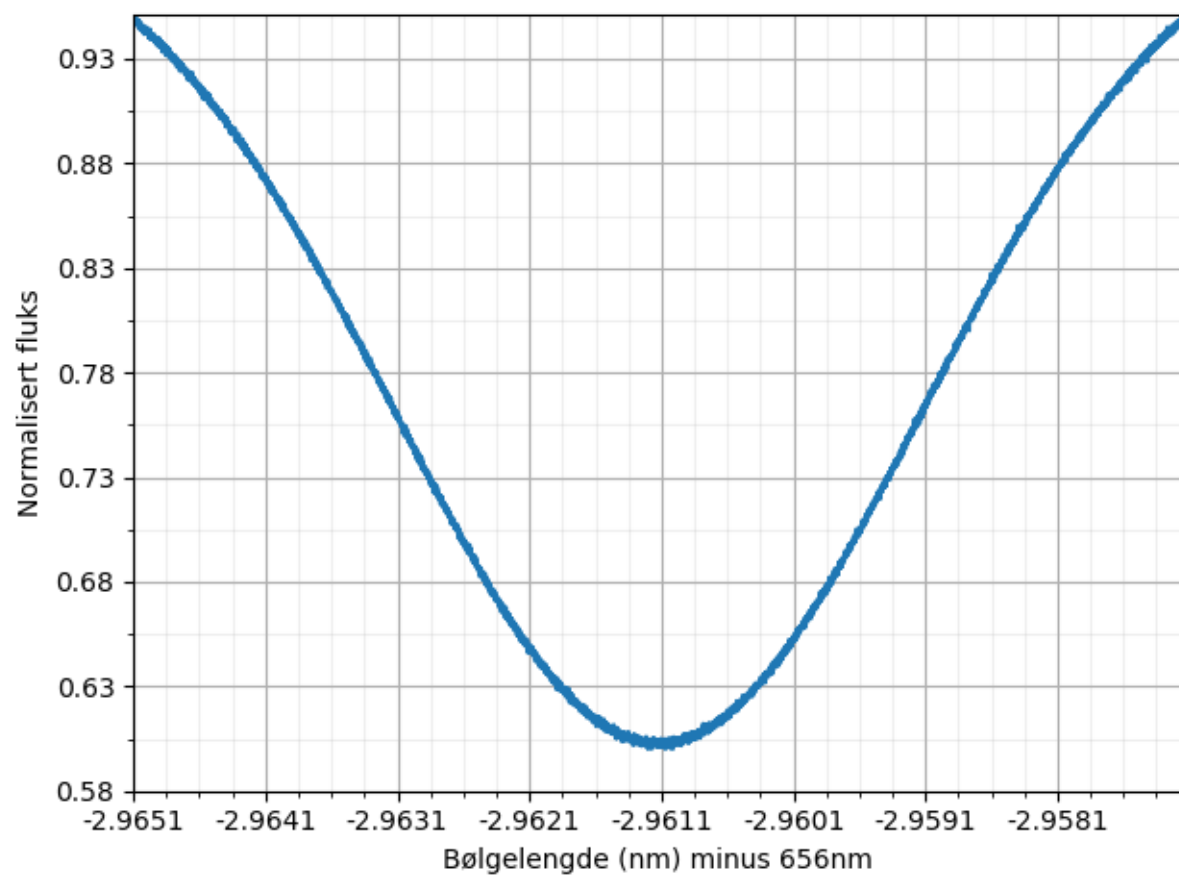
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

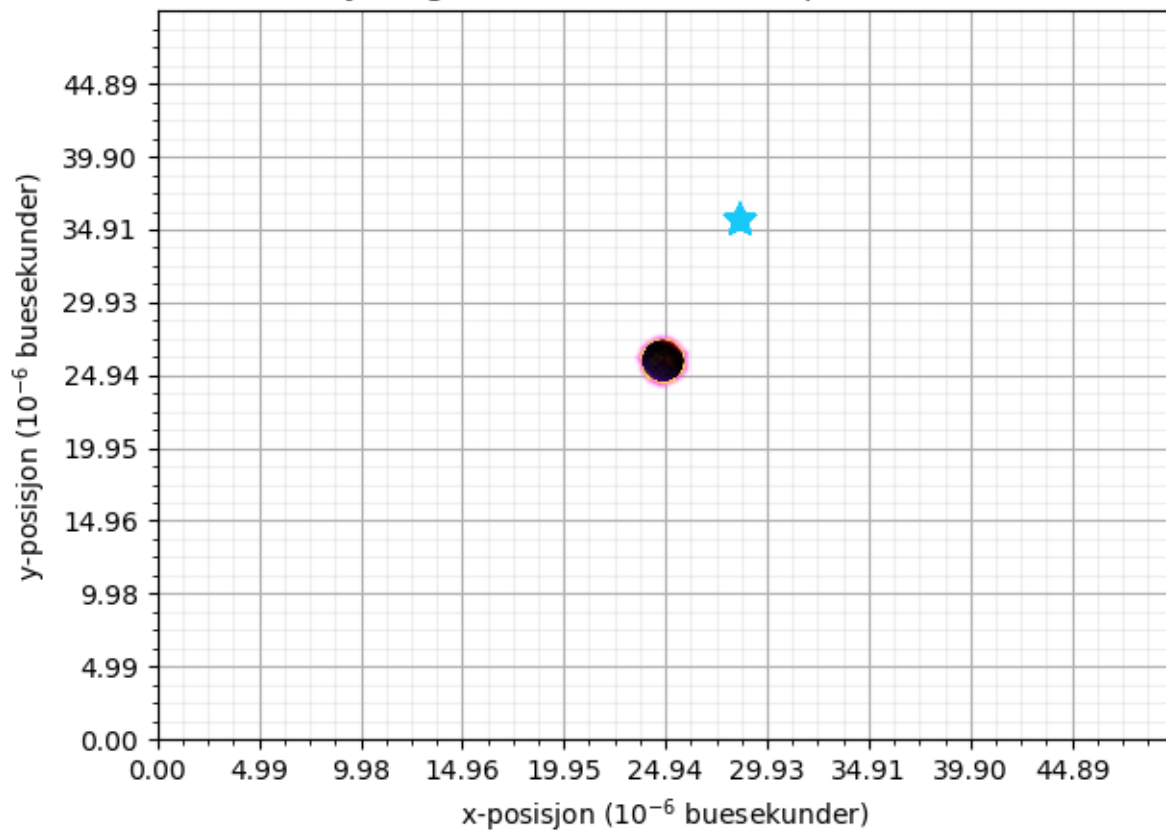
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

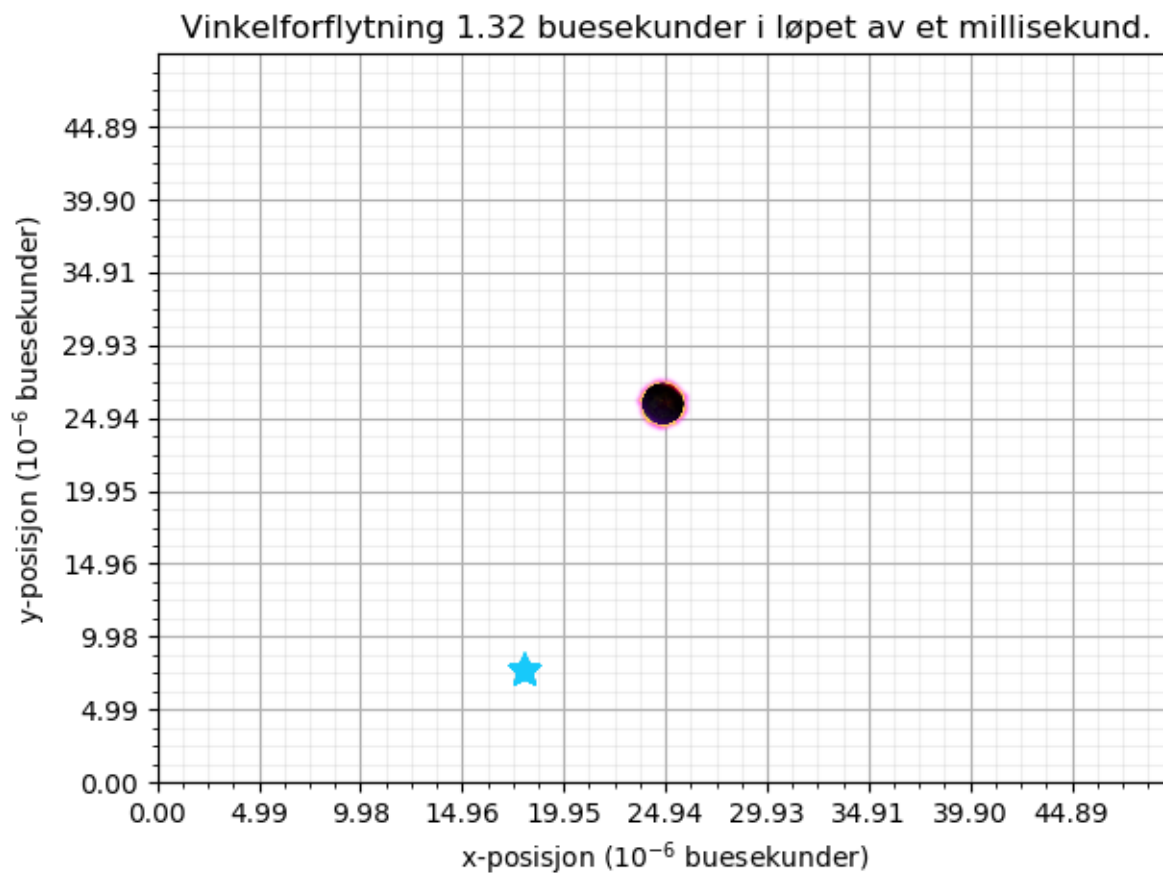
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 3.94 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

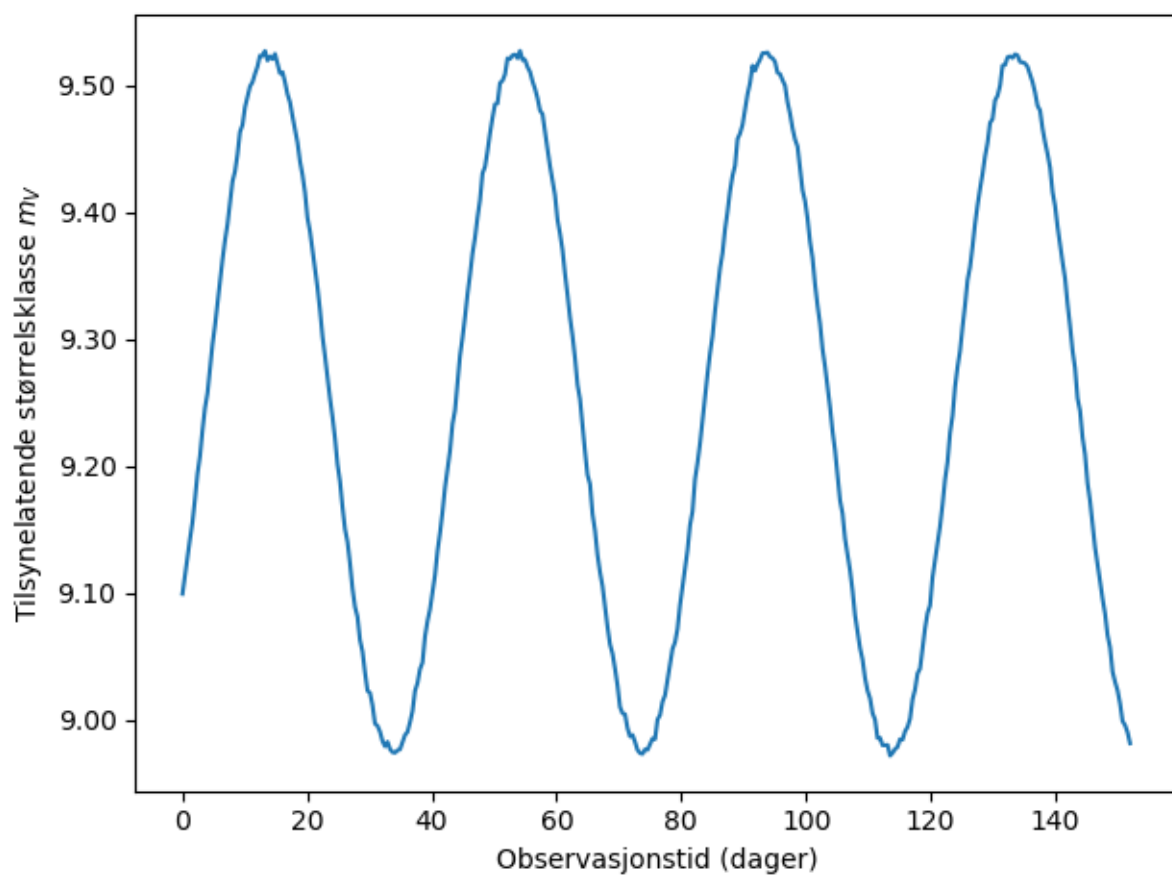
Din destinasjon er Oslo som ligger i en avstand av 250 km fra Kristiansand.
Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.76770 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 52800.00000 kg og tog2 veier 113500.00000 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 2200000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 34200.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 42540.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 36.30 solmasser og radien er 3.74 solradier.