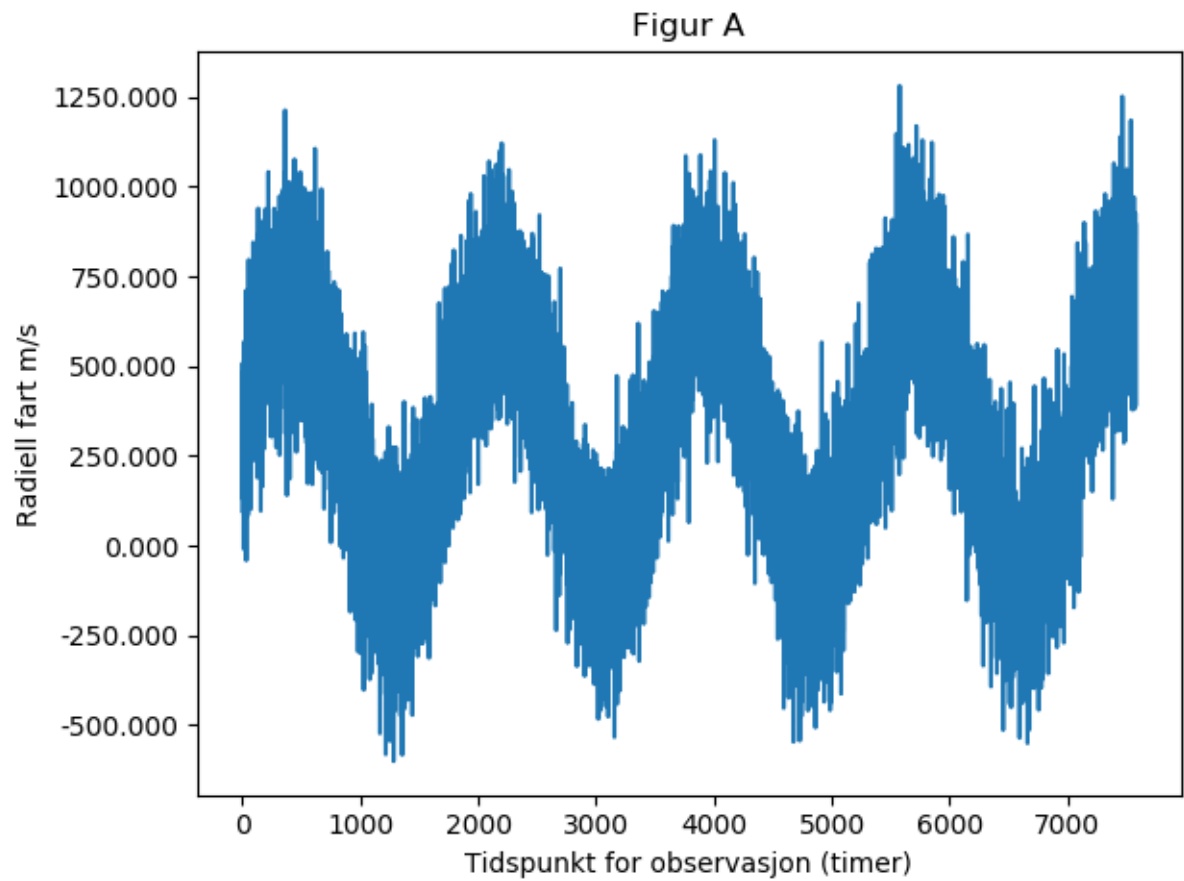


Samlefil for alle data til prøveeksamen

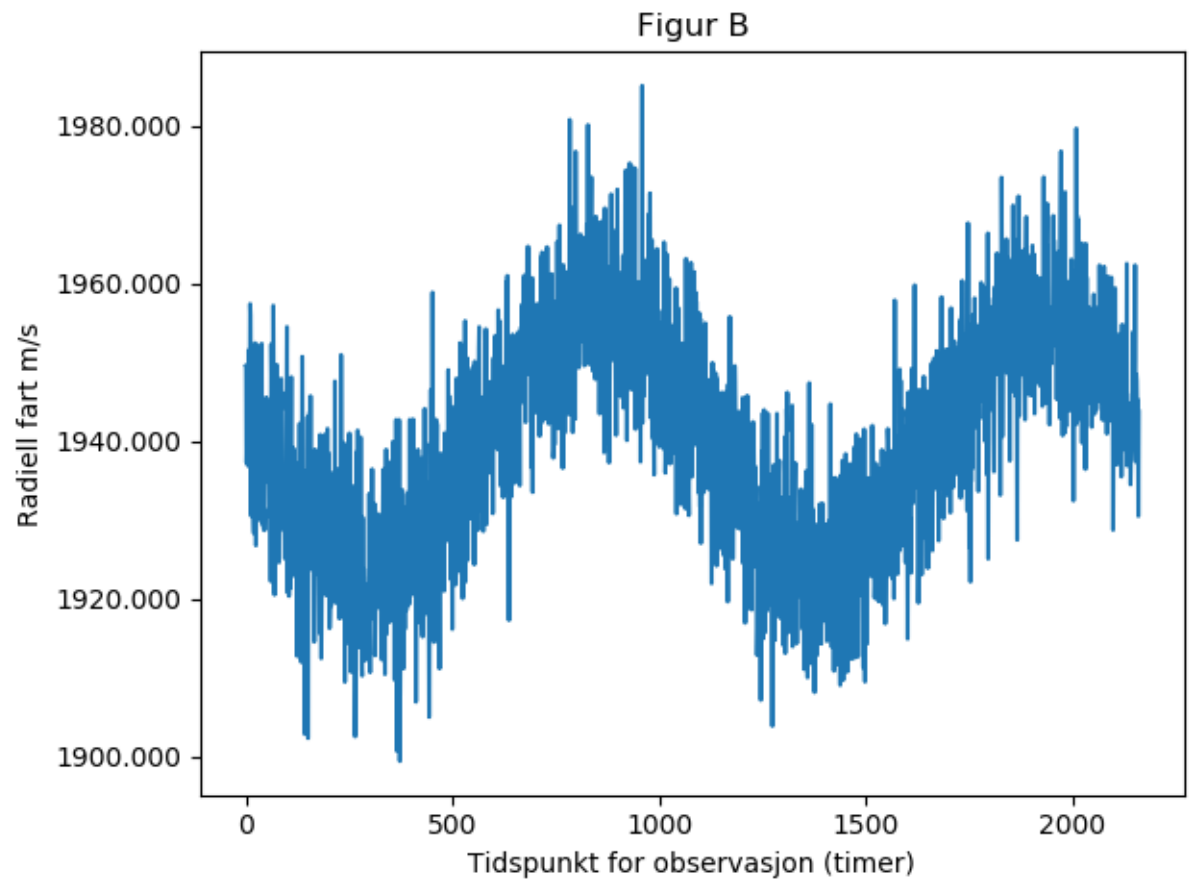
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



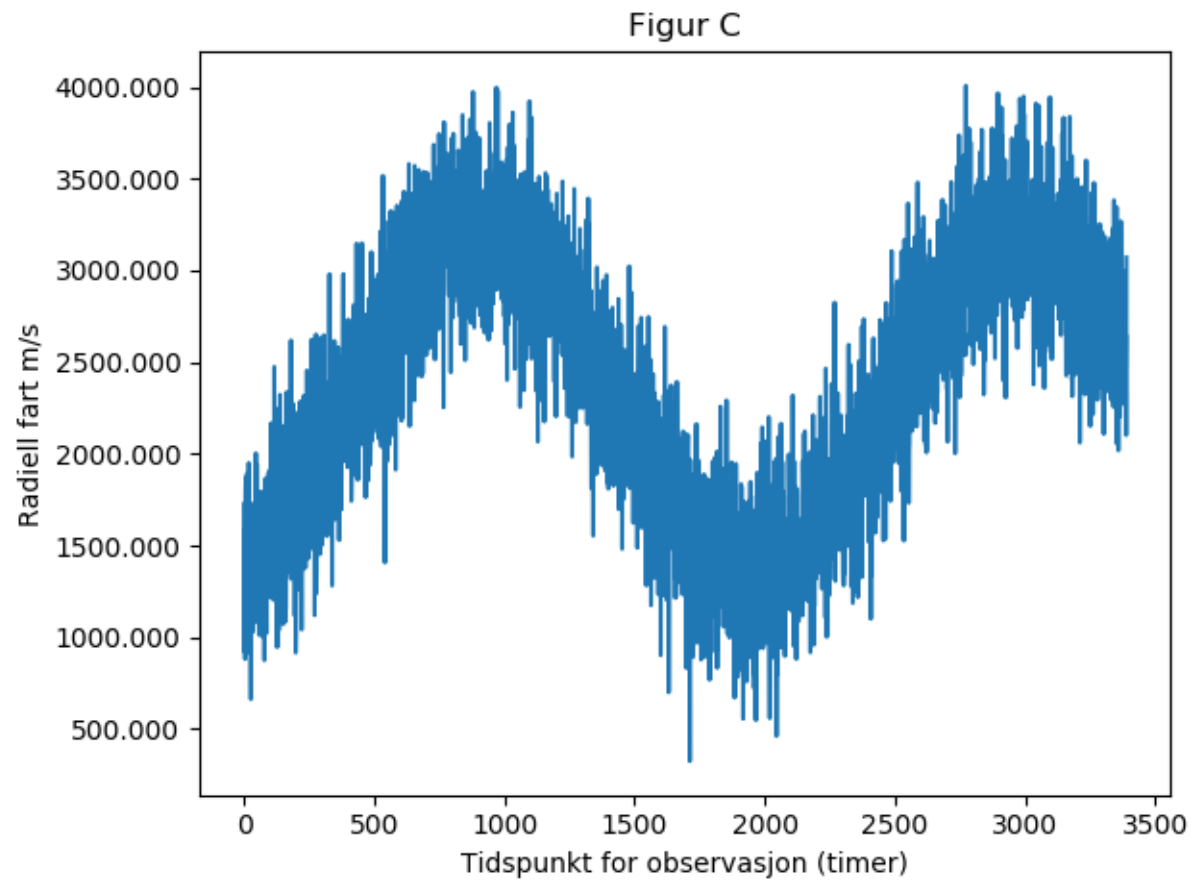
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



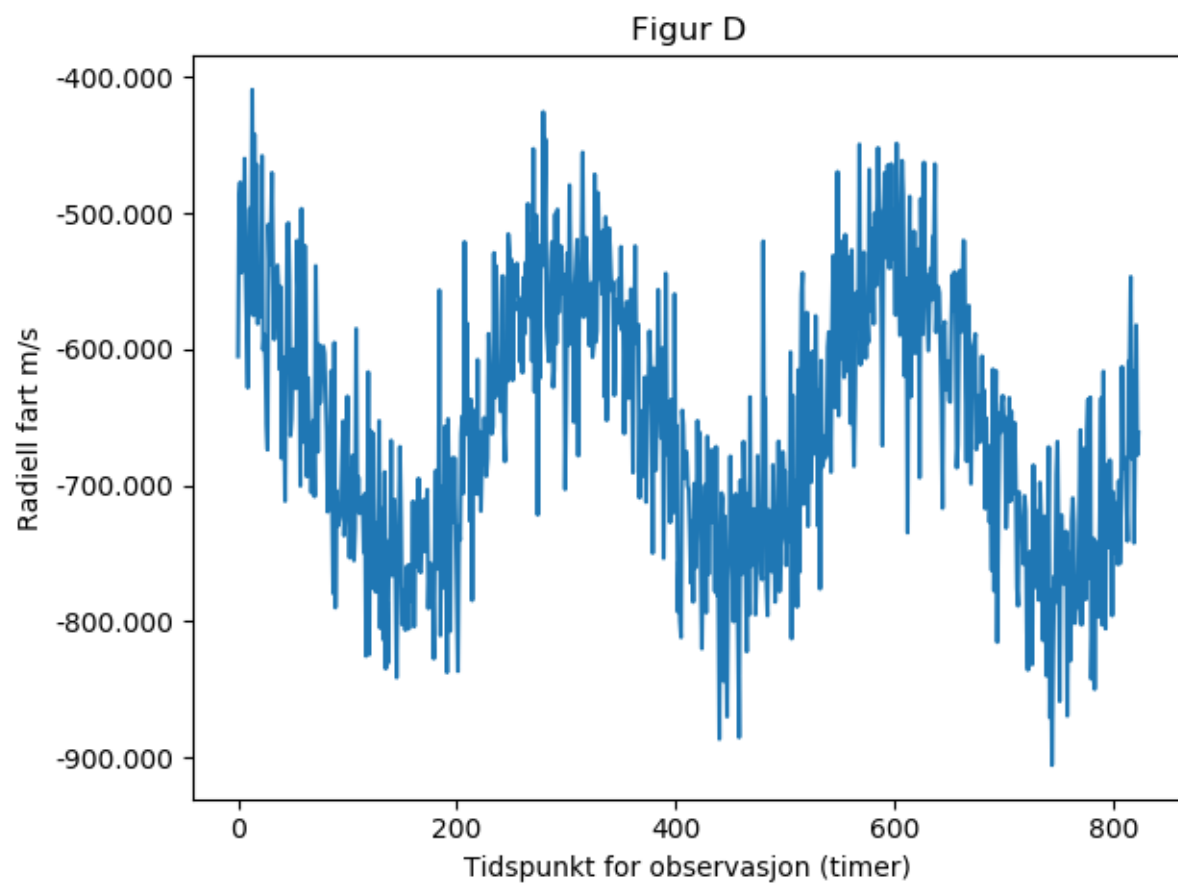
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



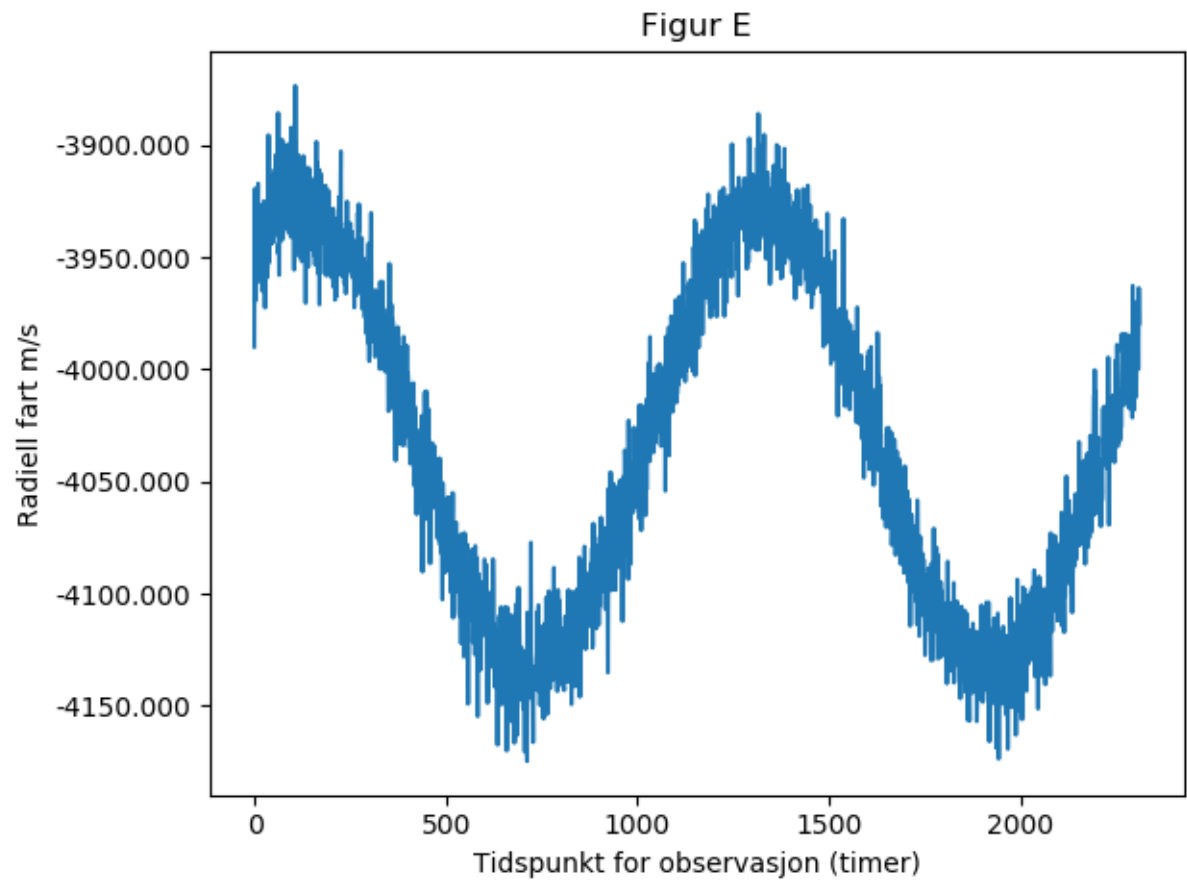
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

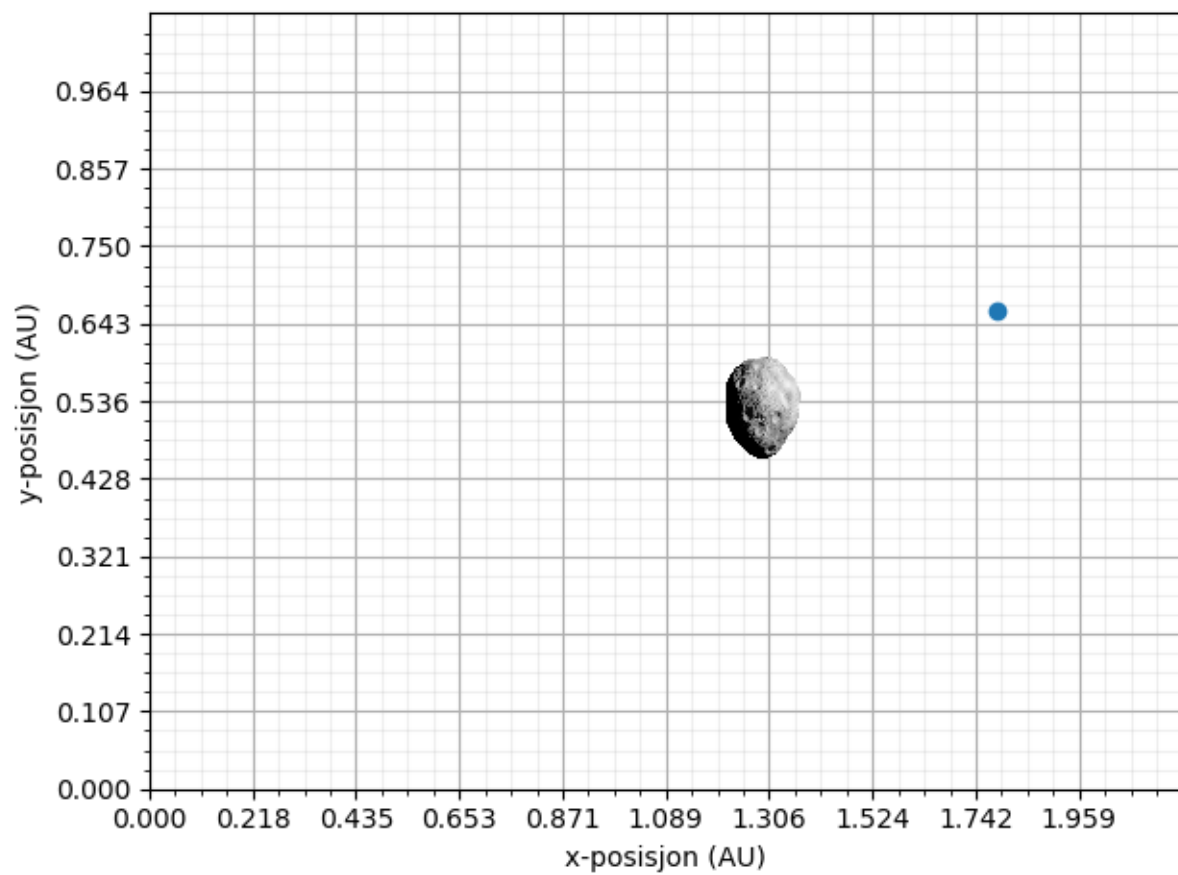


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 9.70×10^9 .

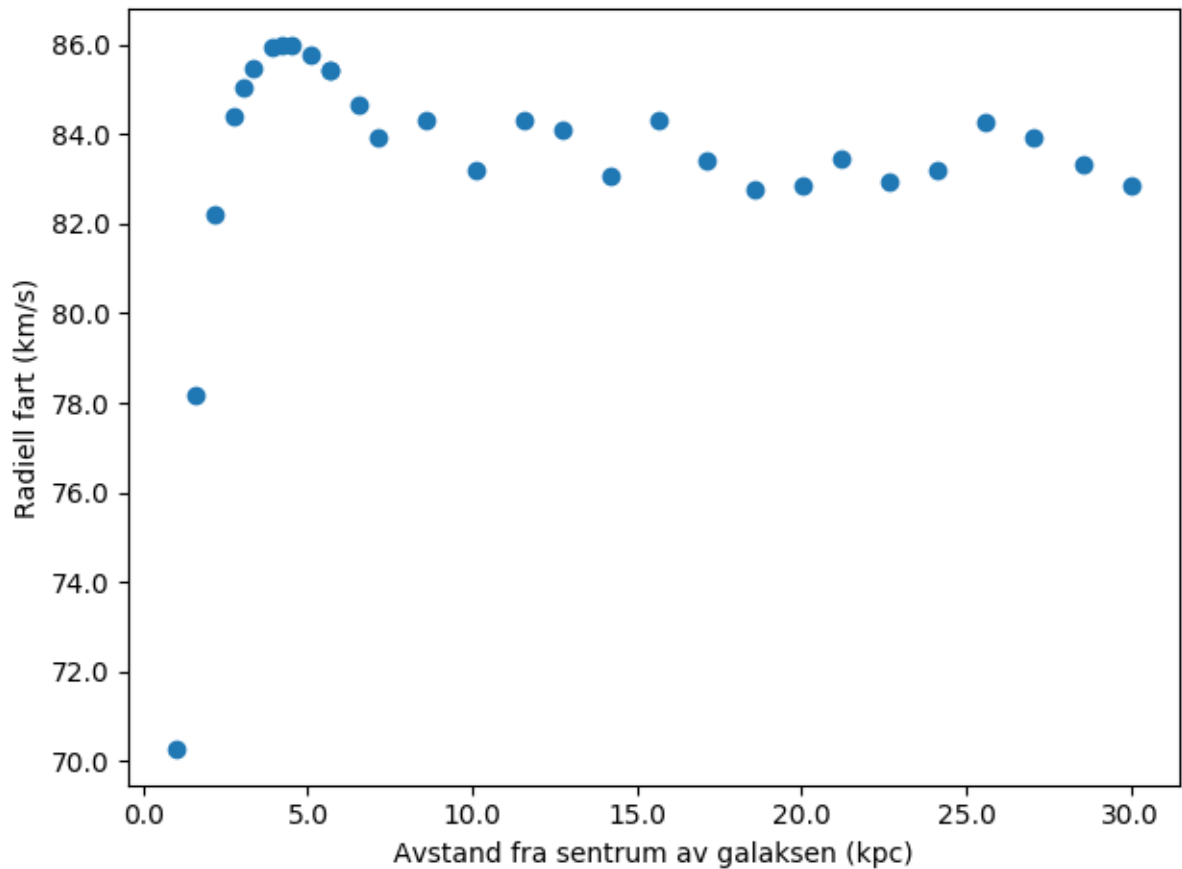
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

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

STJERNE B) stjerna fusjonerer helium i kjernen

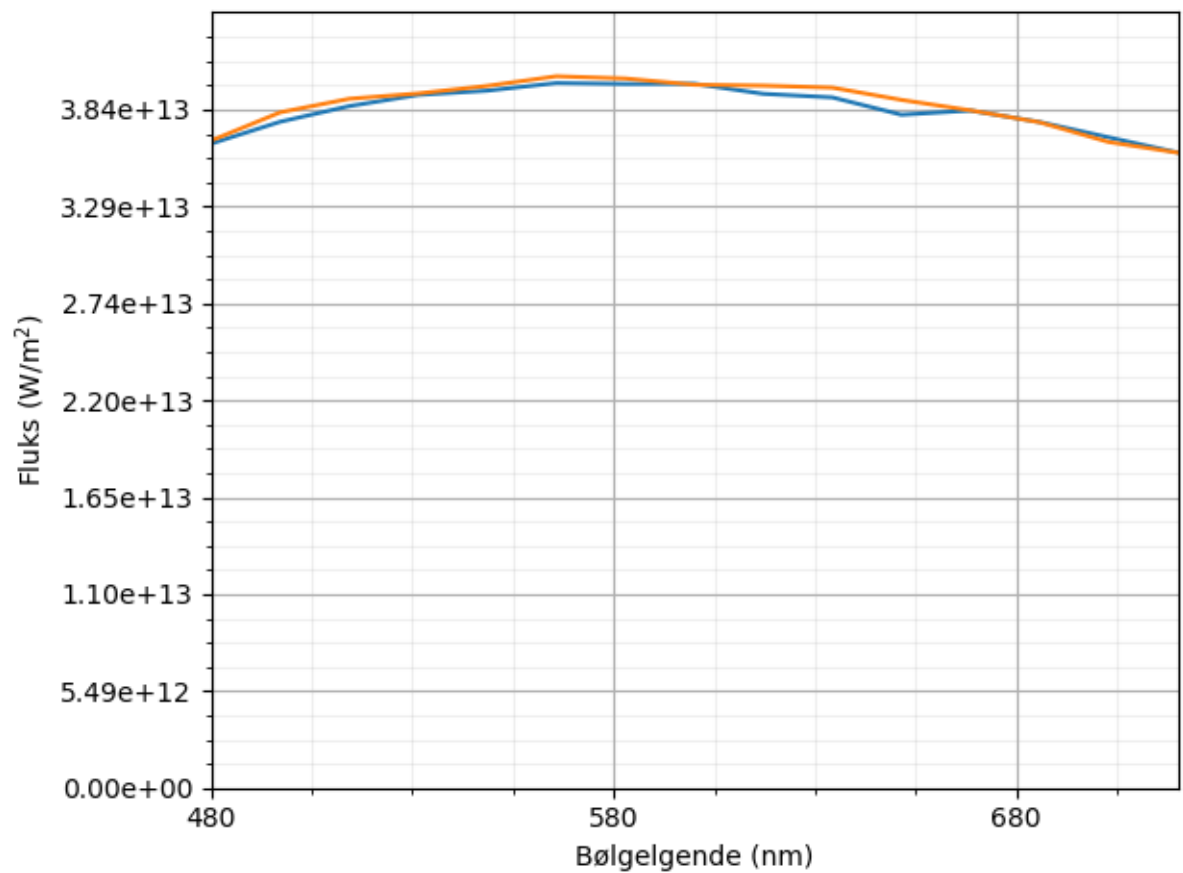
STJERNE C) det finnes hovedsaklig helium men også noe karbon i stjernas kjerne

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

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 $5.751\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $3.710\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $2.334\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $5.106\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 24 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $9.175\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

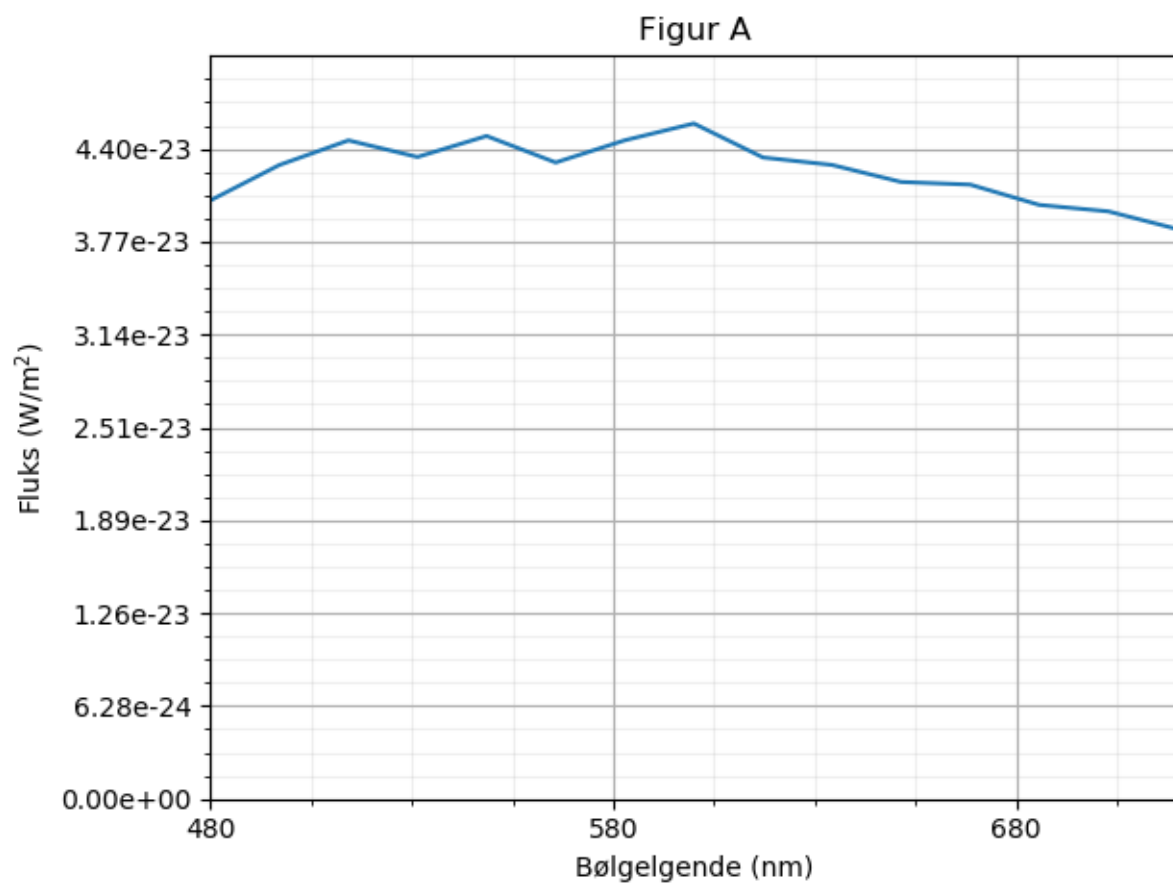
Påstand 2: denne har den største tilsynelatende bolometriske størrelseklassen (altså den vanlige størrelseklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

Påstand 3: denne stjerna er nærmest oss

Påstand 4: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelseklassen i rødt filter

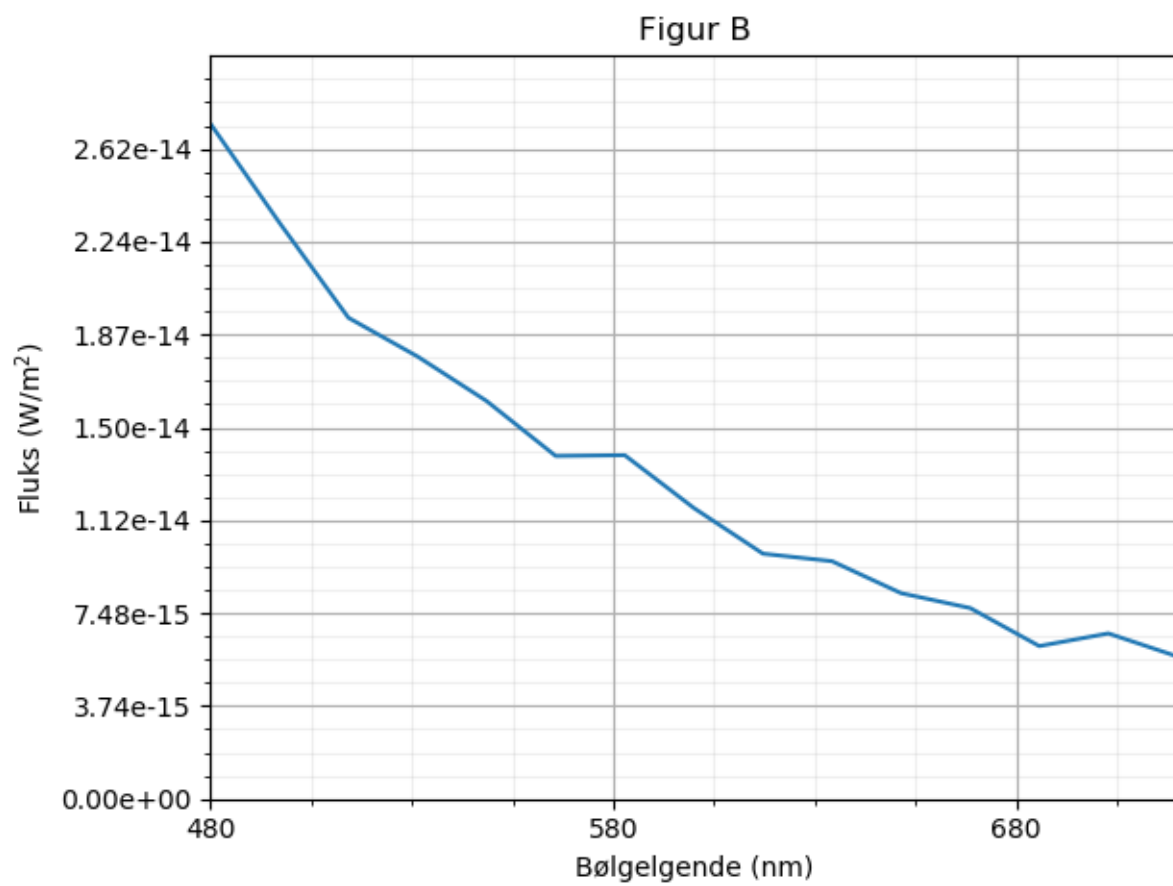
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



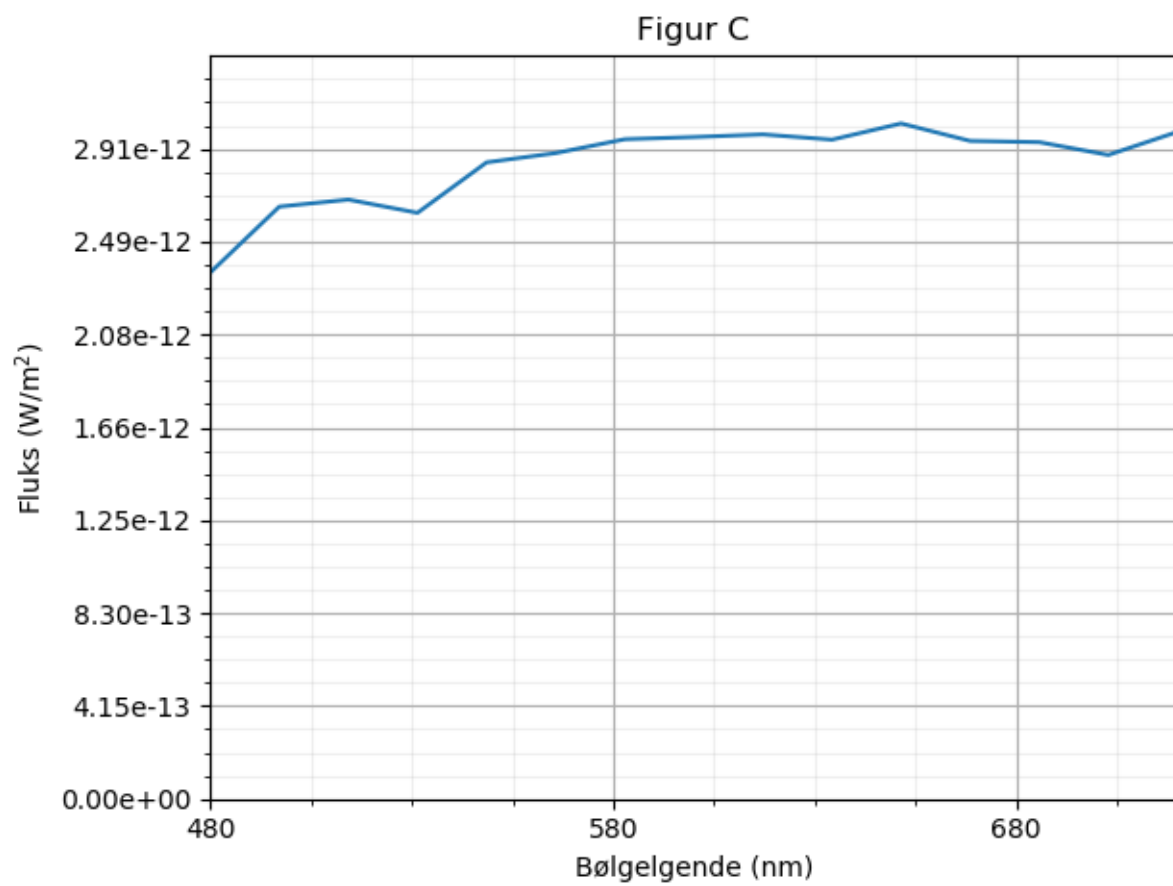
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



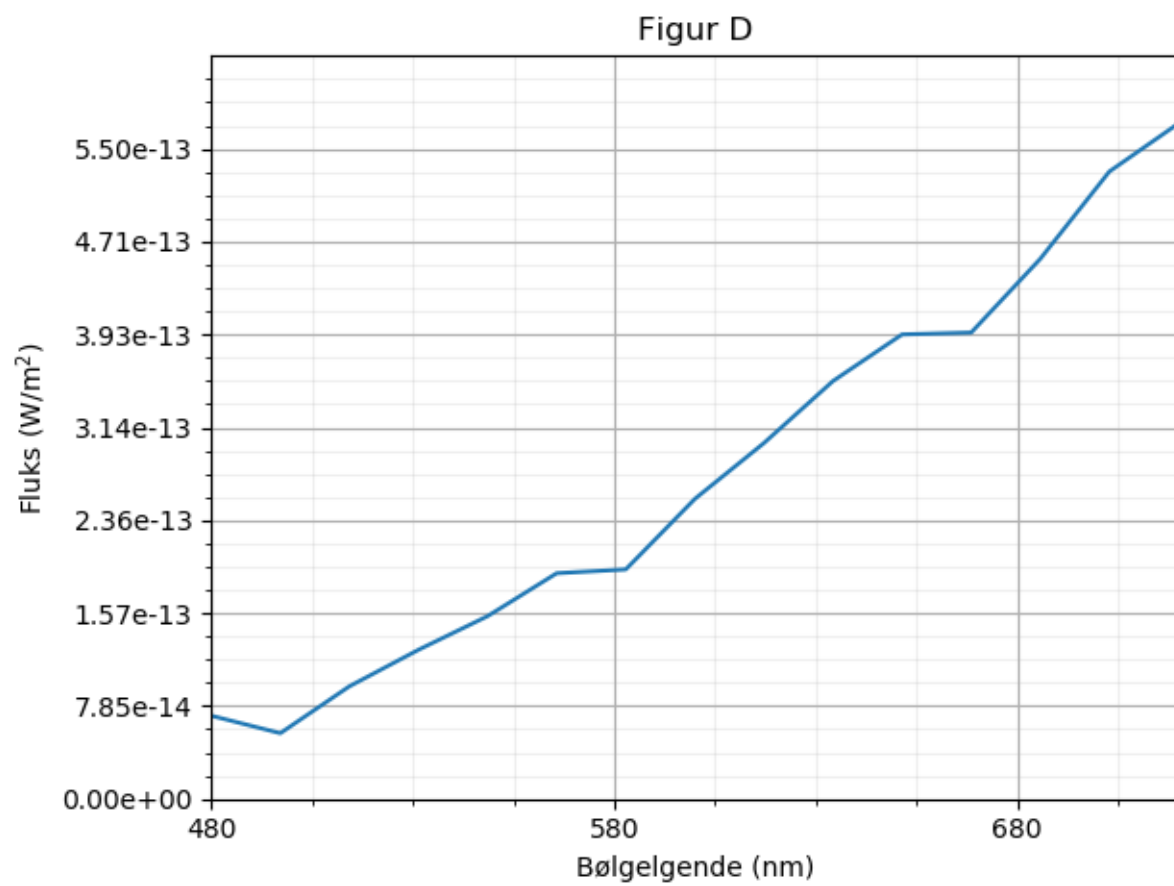
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



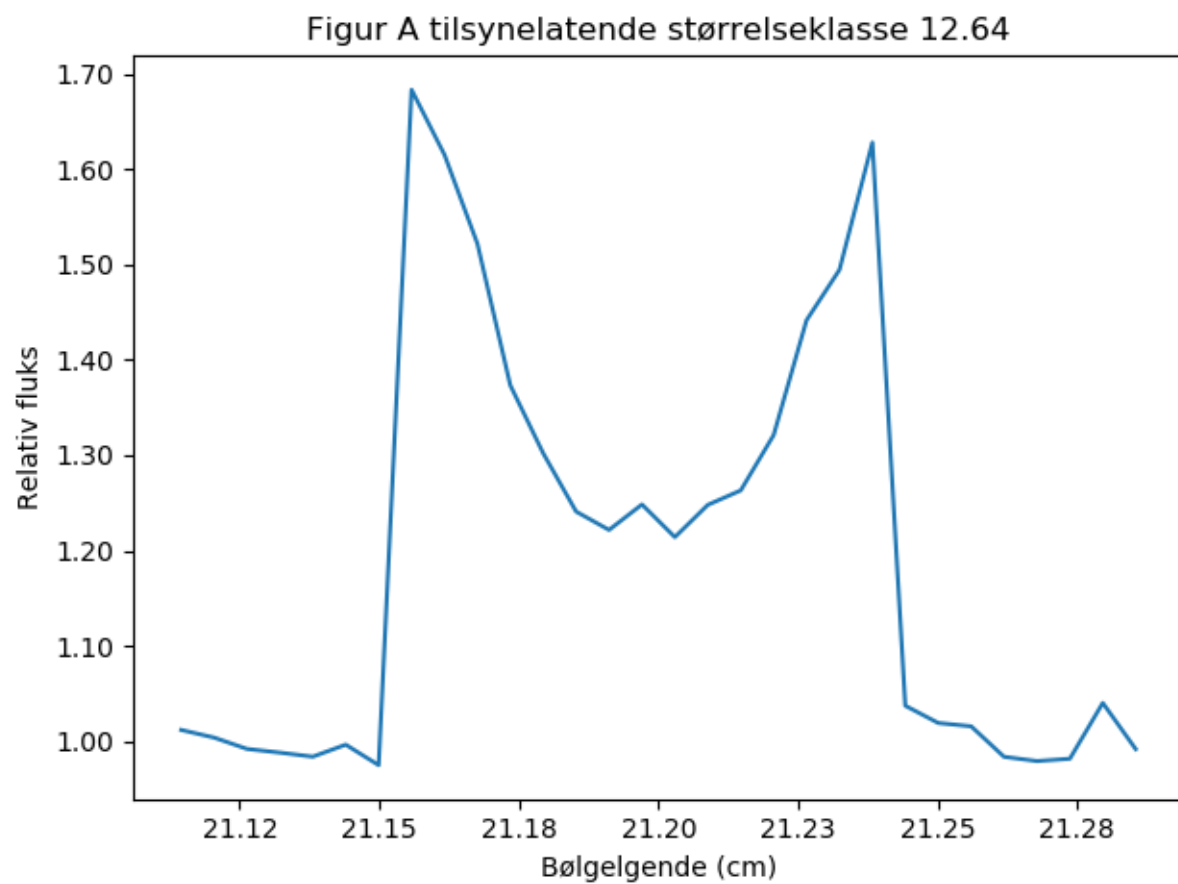
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



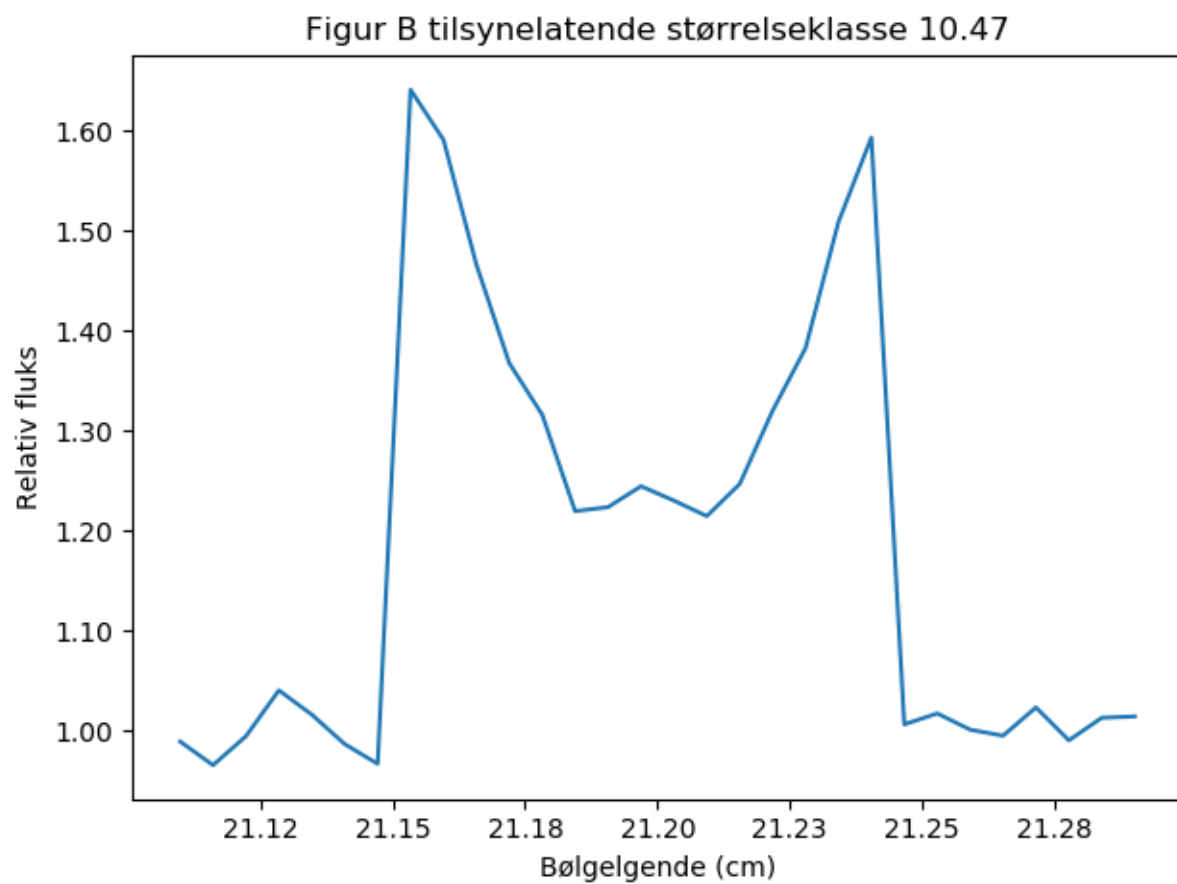
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



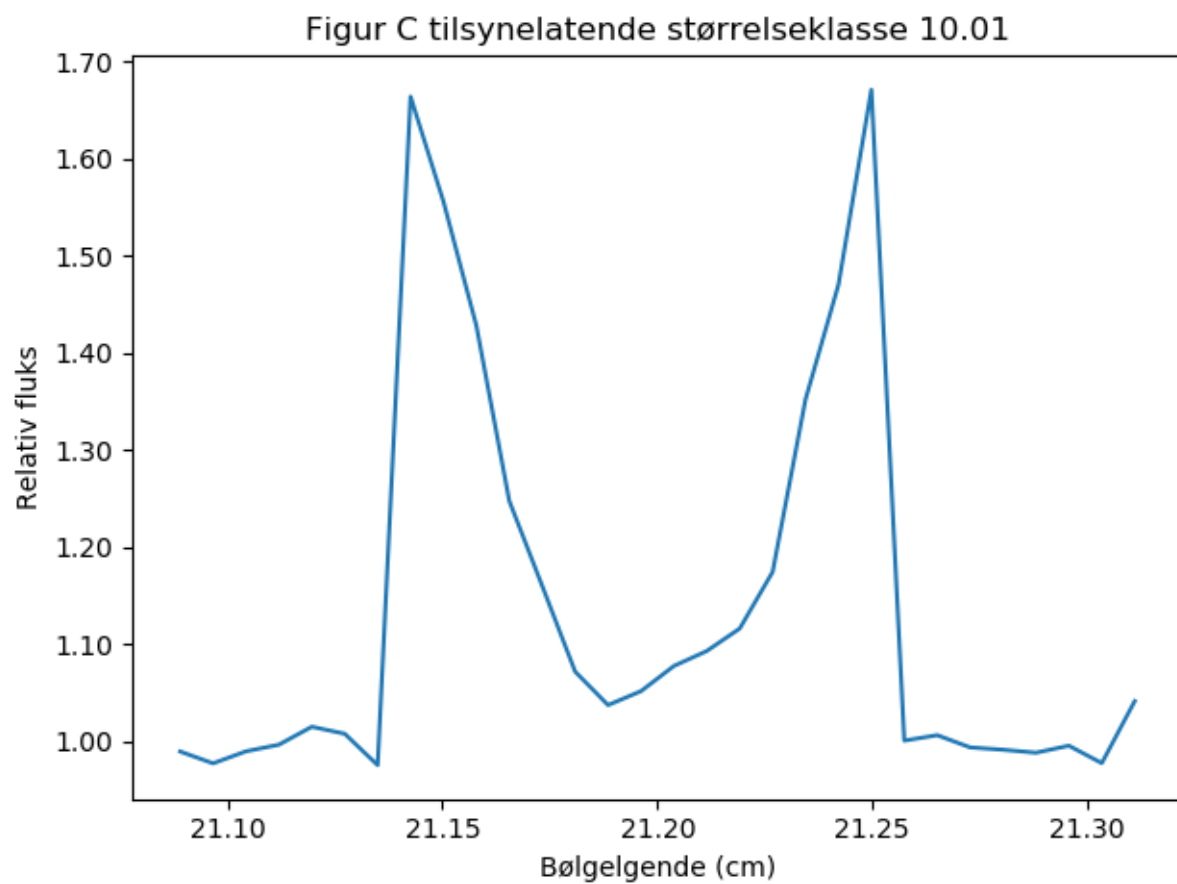
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



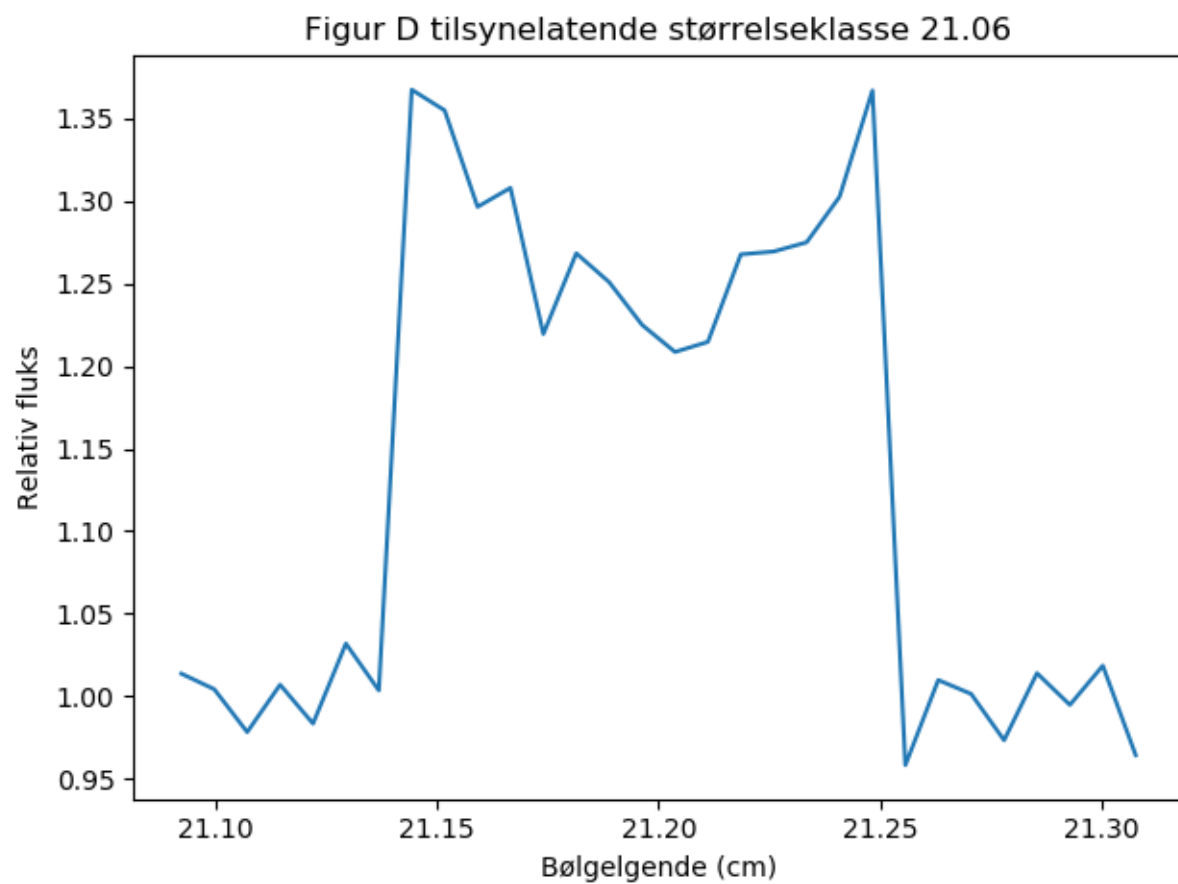
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



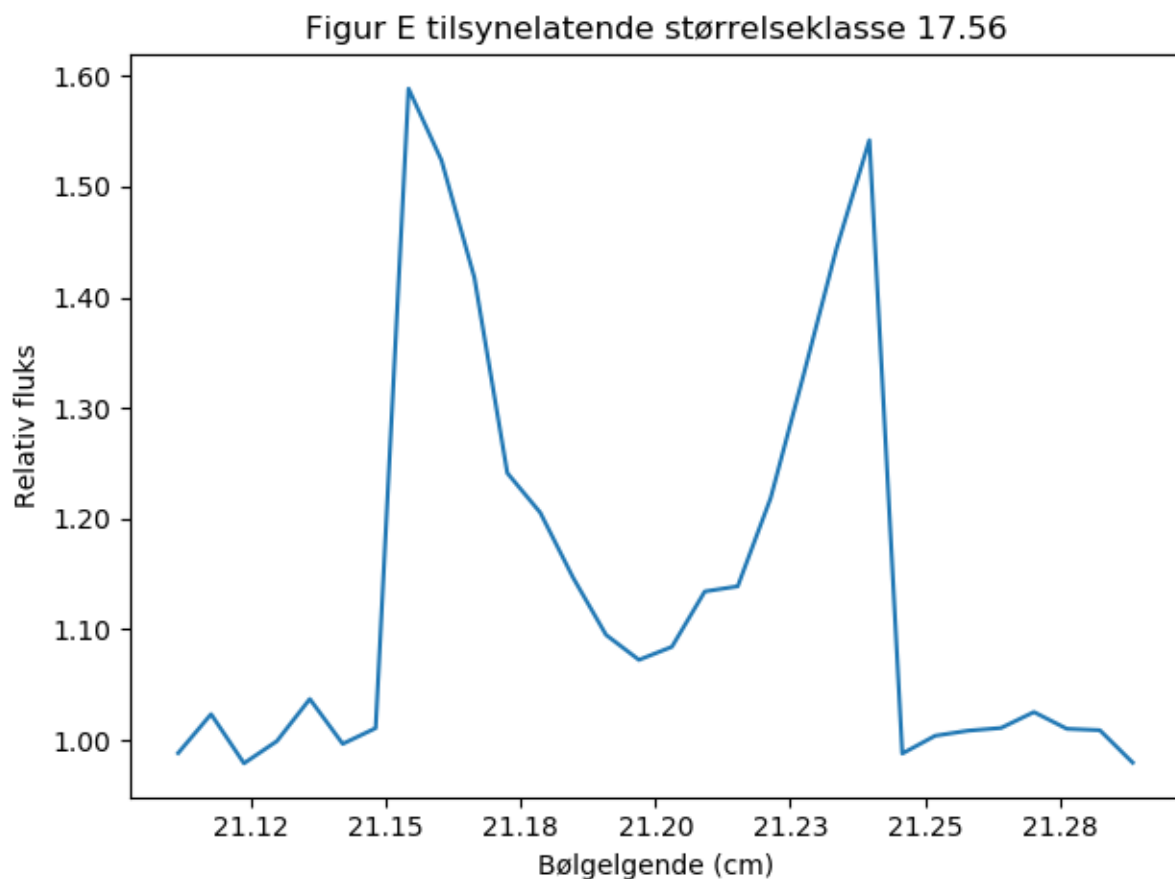
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $4.804\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27.77 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $2.696\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 29.86 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $1.218\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35.60 millioner K.

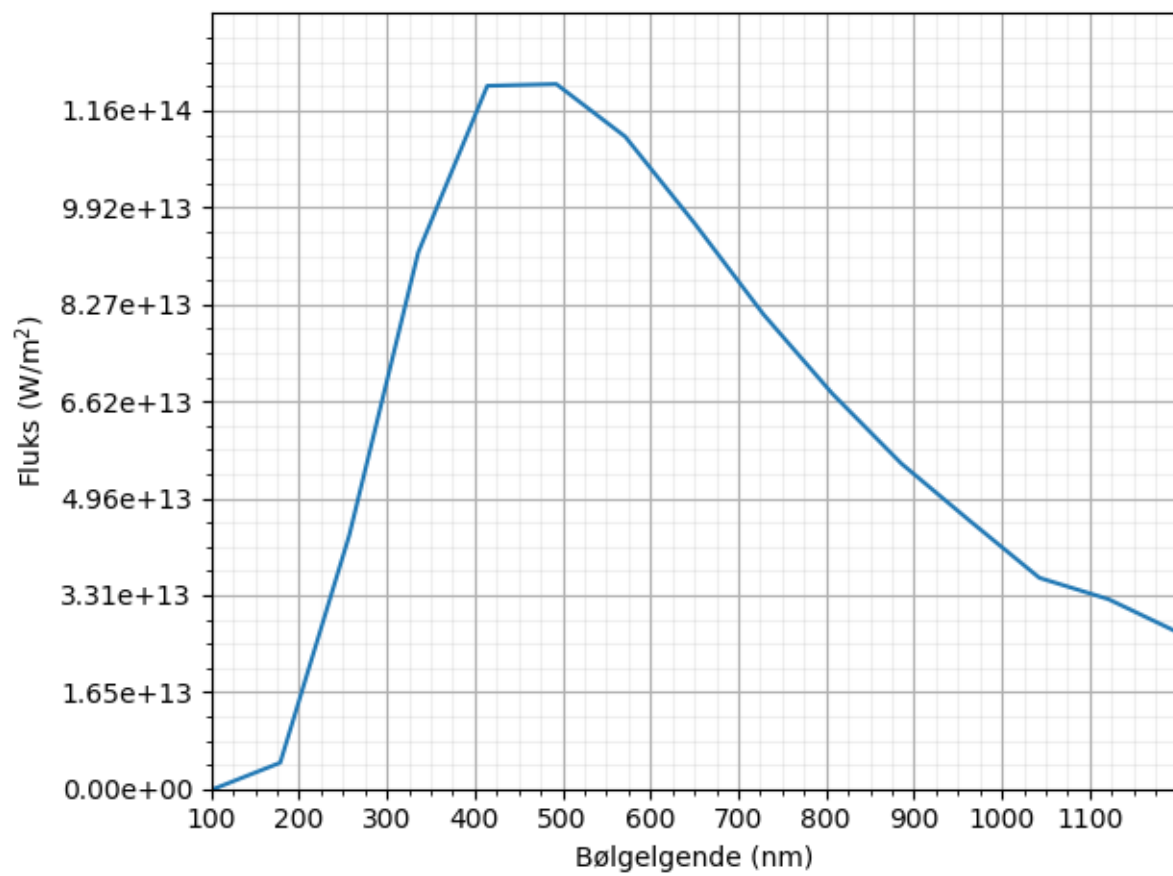
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $1.056 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 23.86 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $1.176 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.87 millioner K.

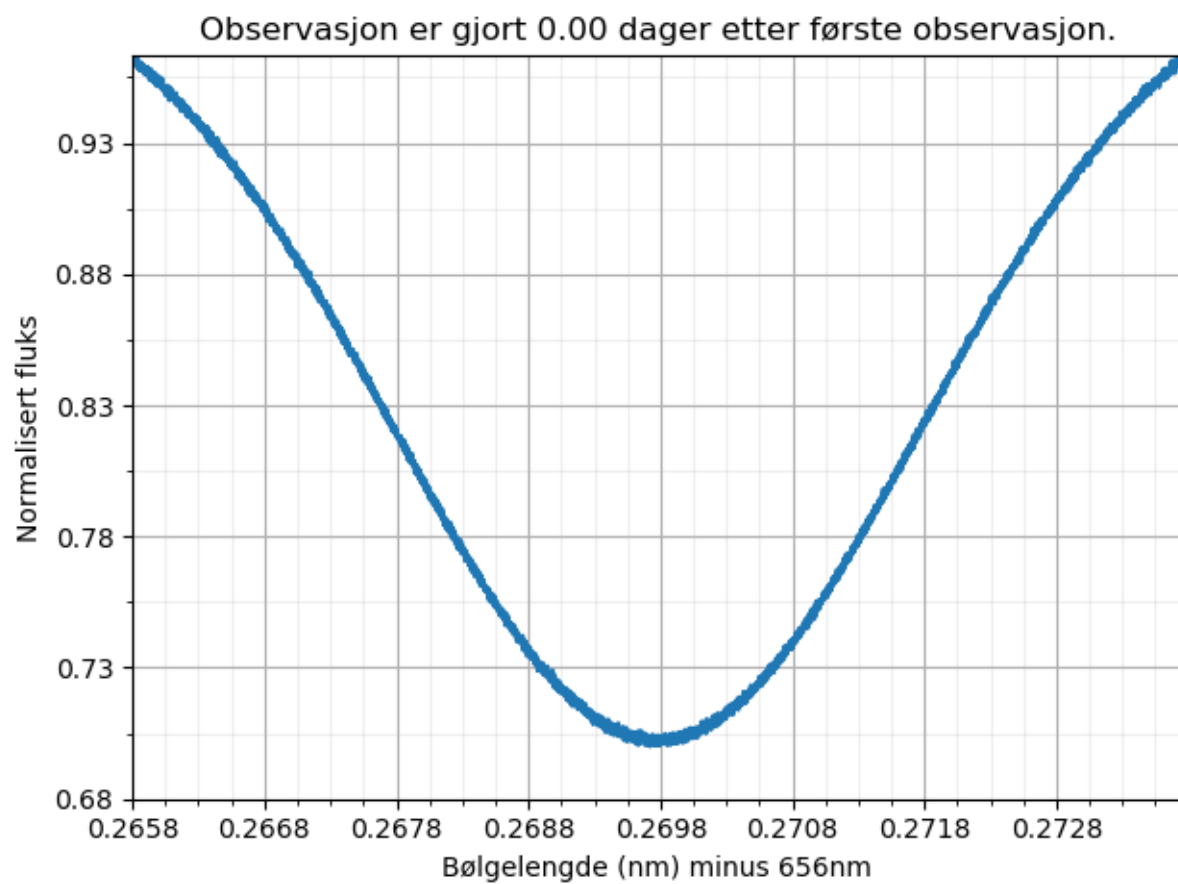
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

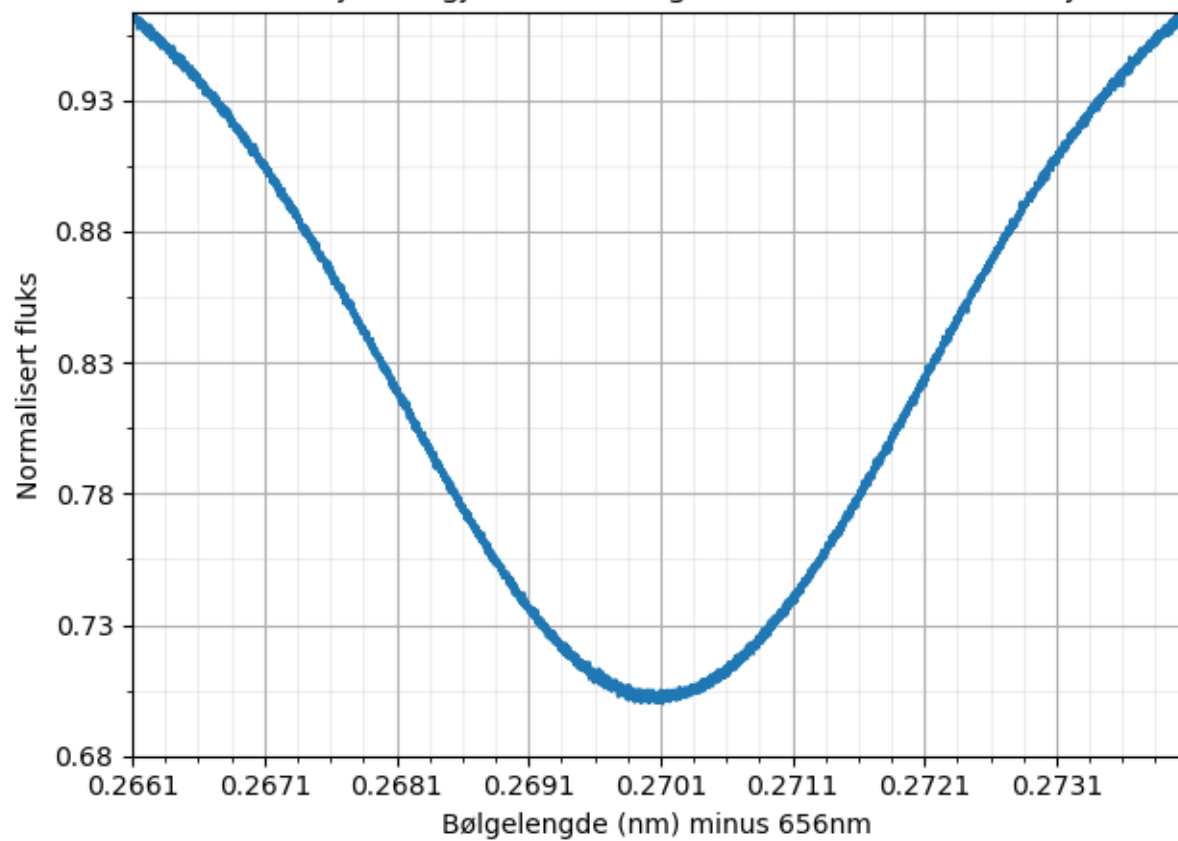
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

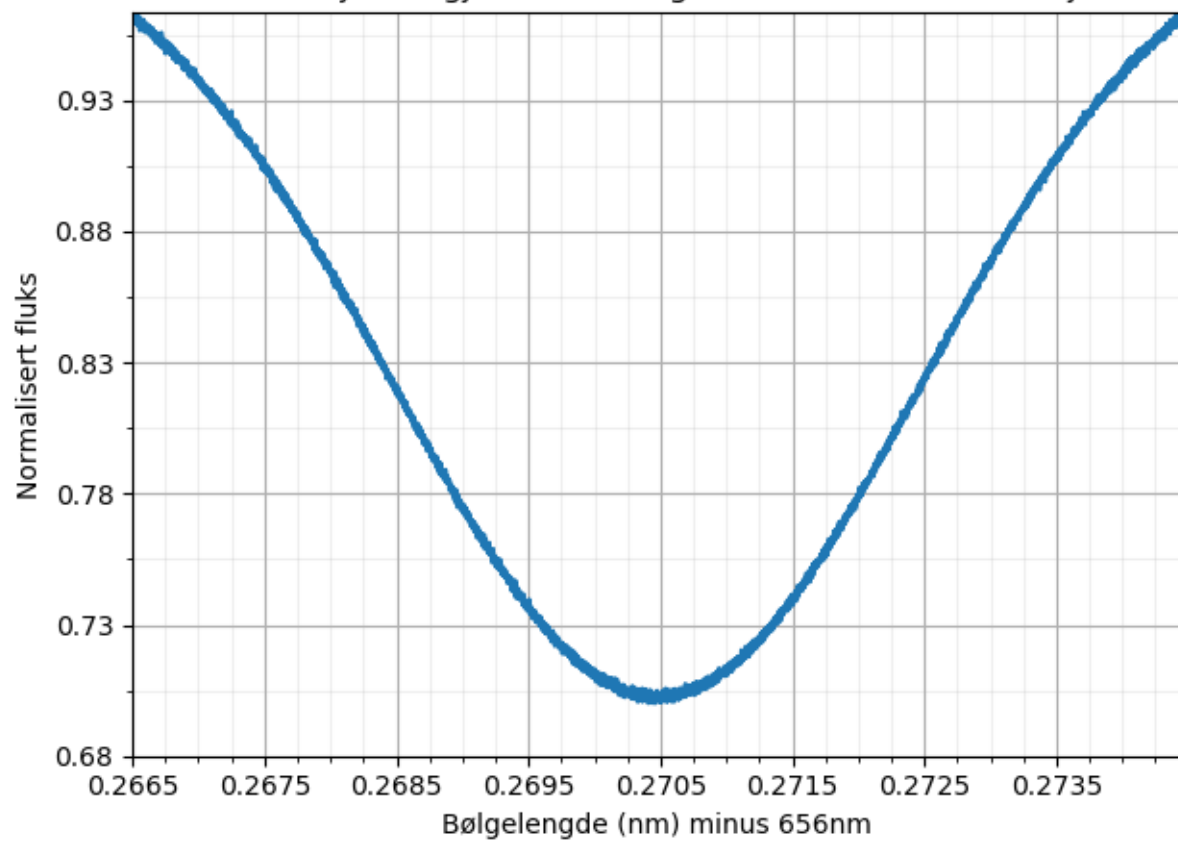
Observasjon er gjort 33.42 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

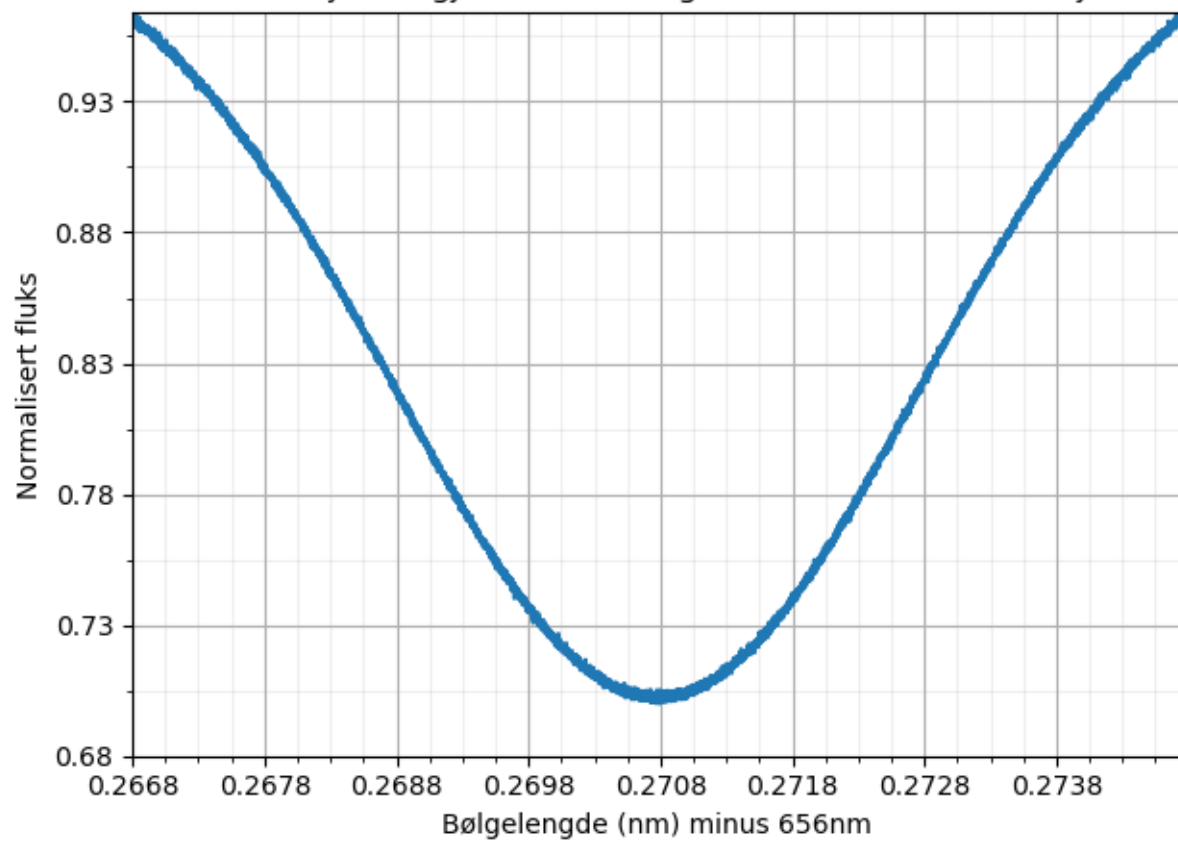
Observasjon er gjort 66.83 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_3_.png

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

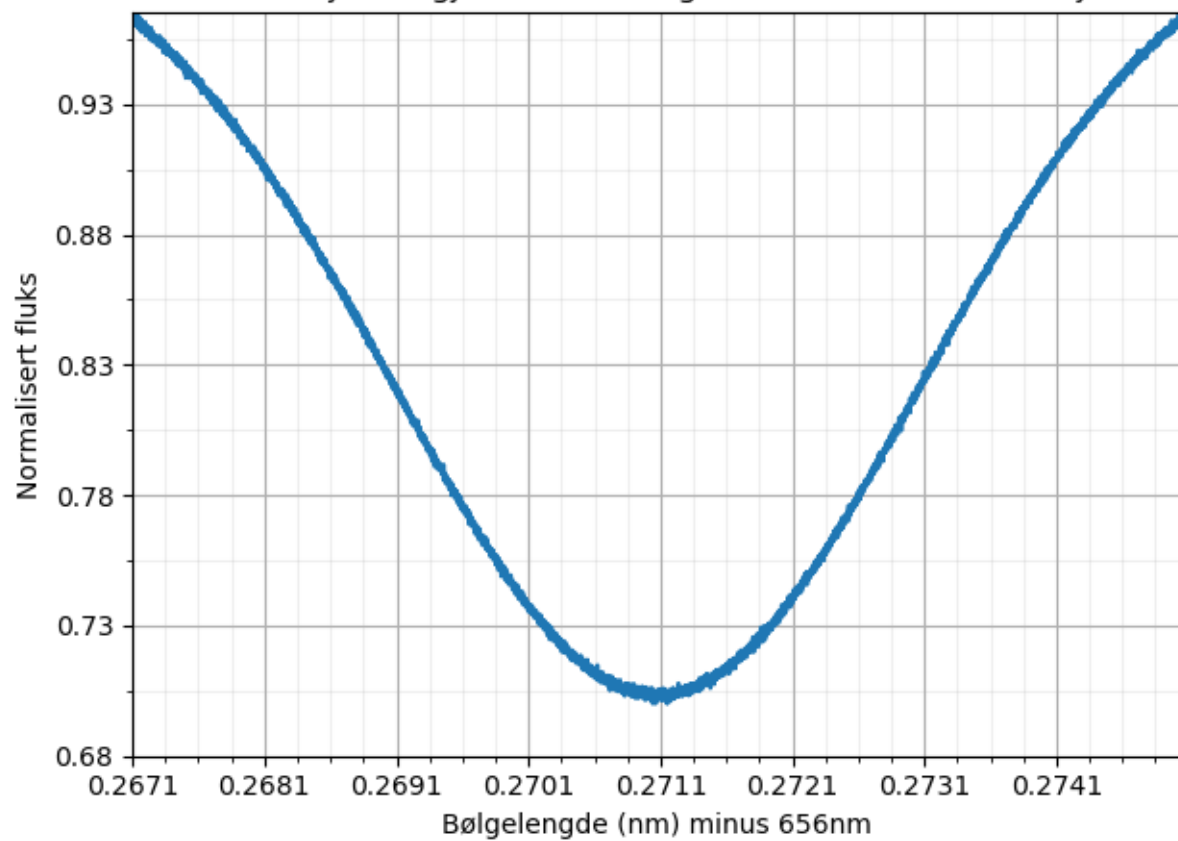
Observasjon er gjort 100.25 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

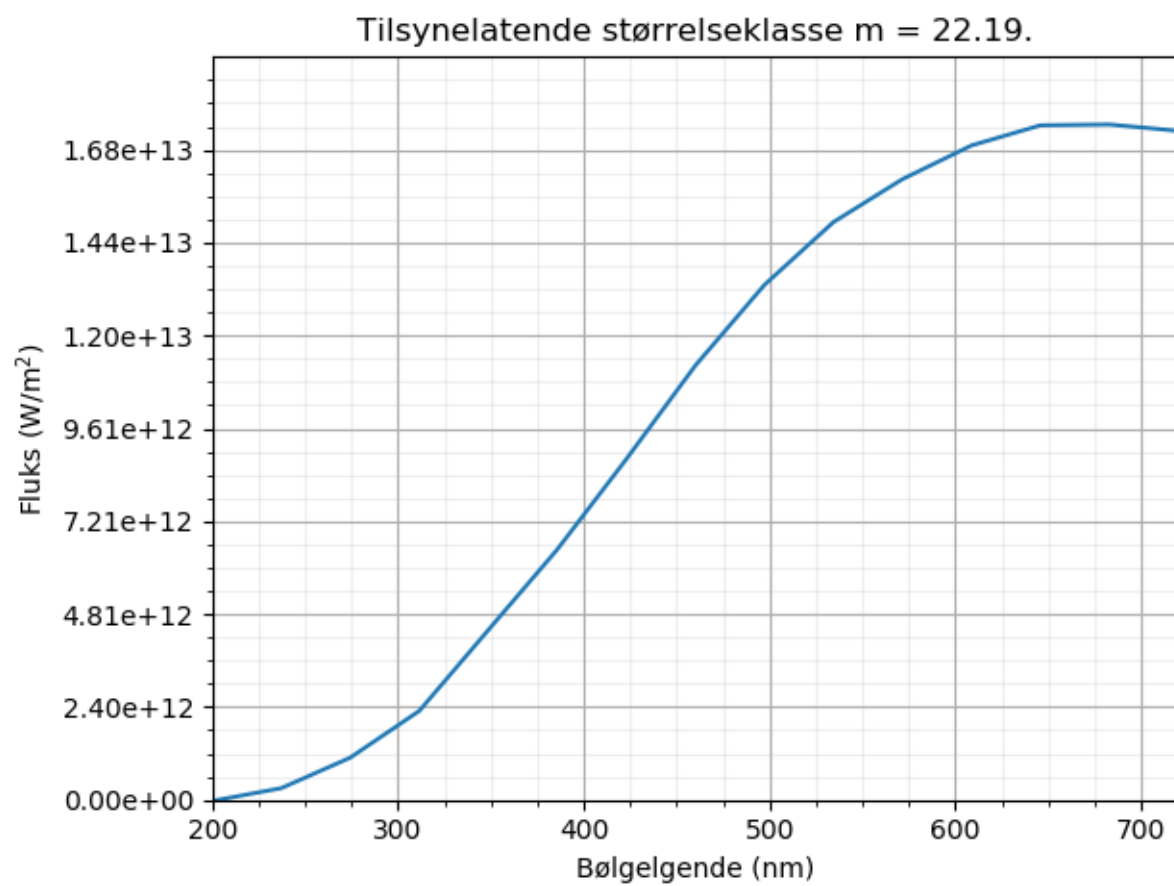
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 133.66 dager etter første observasjon.



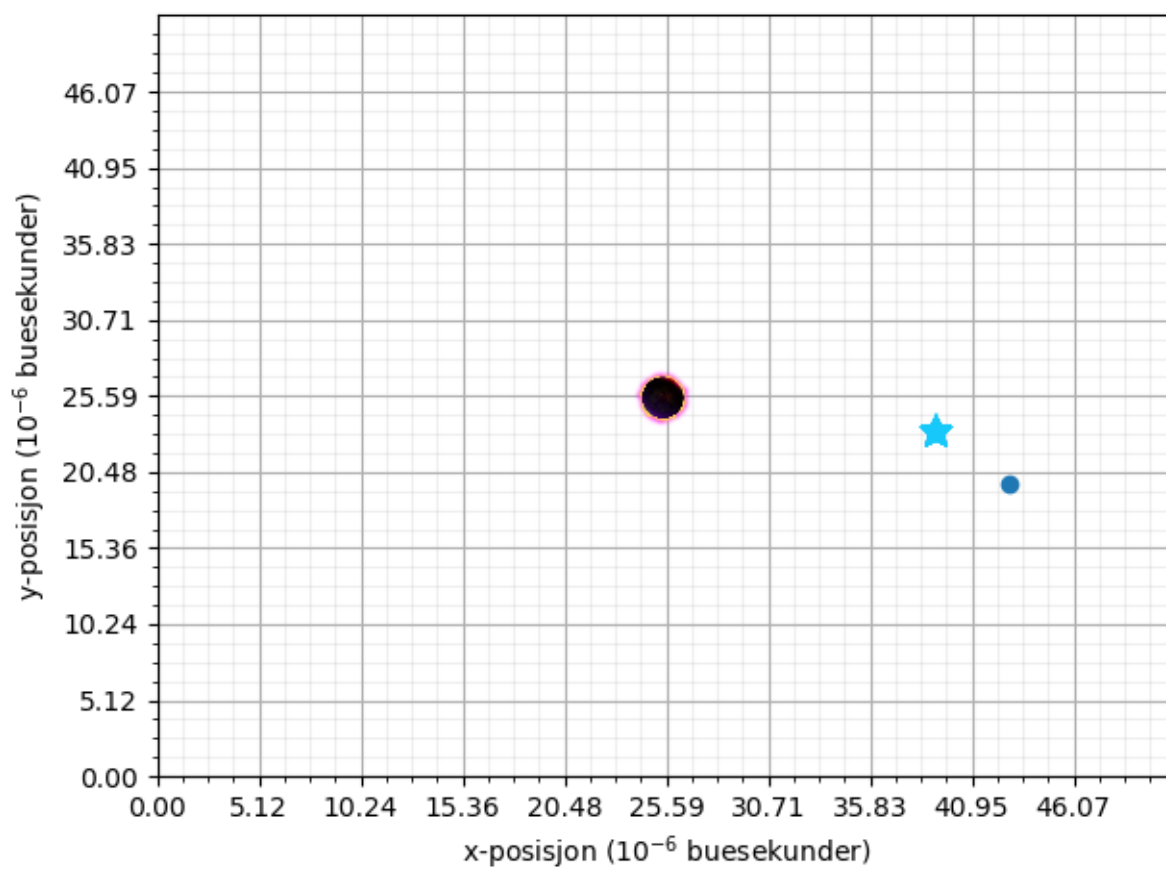
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



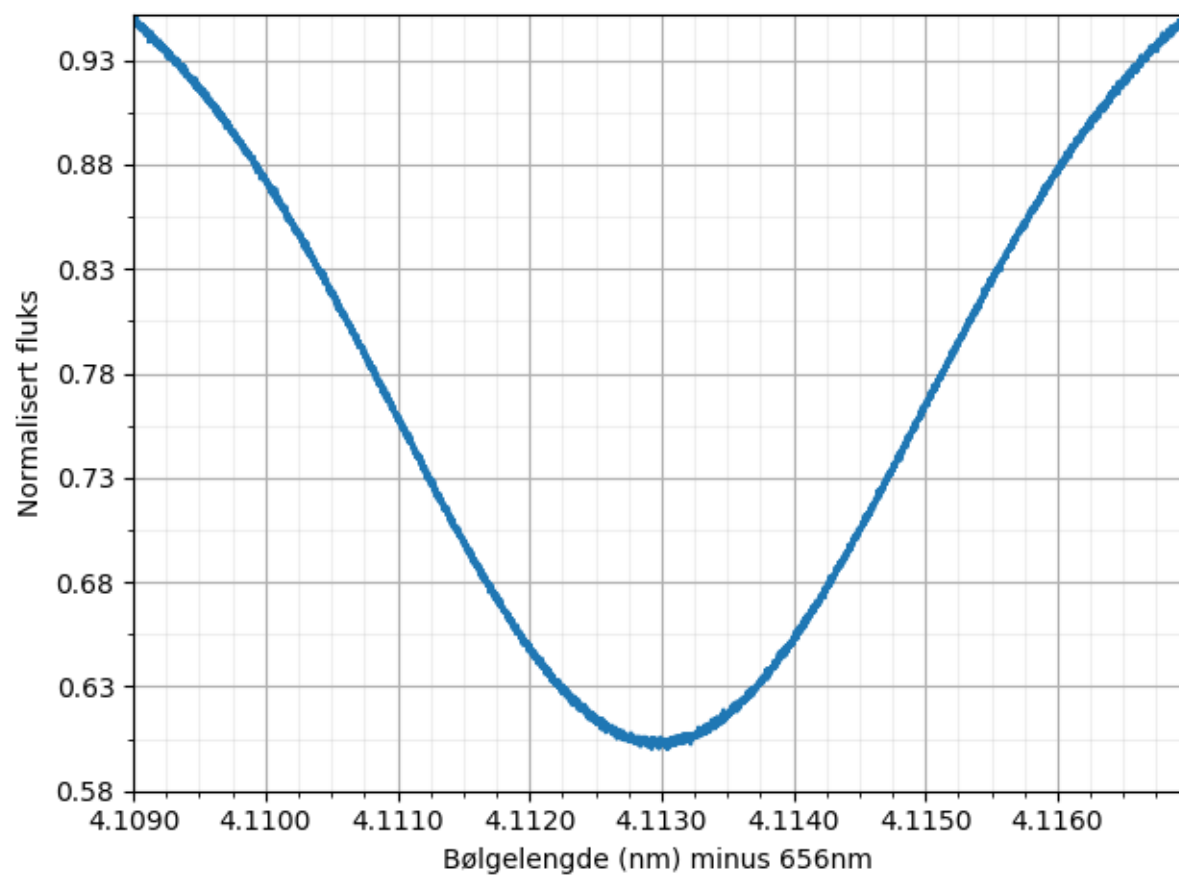
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

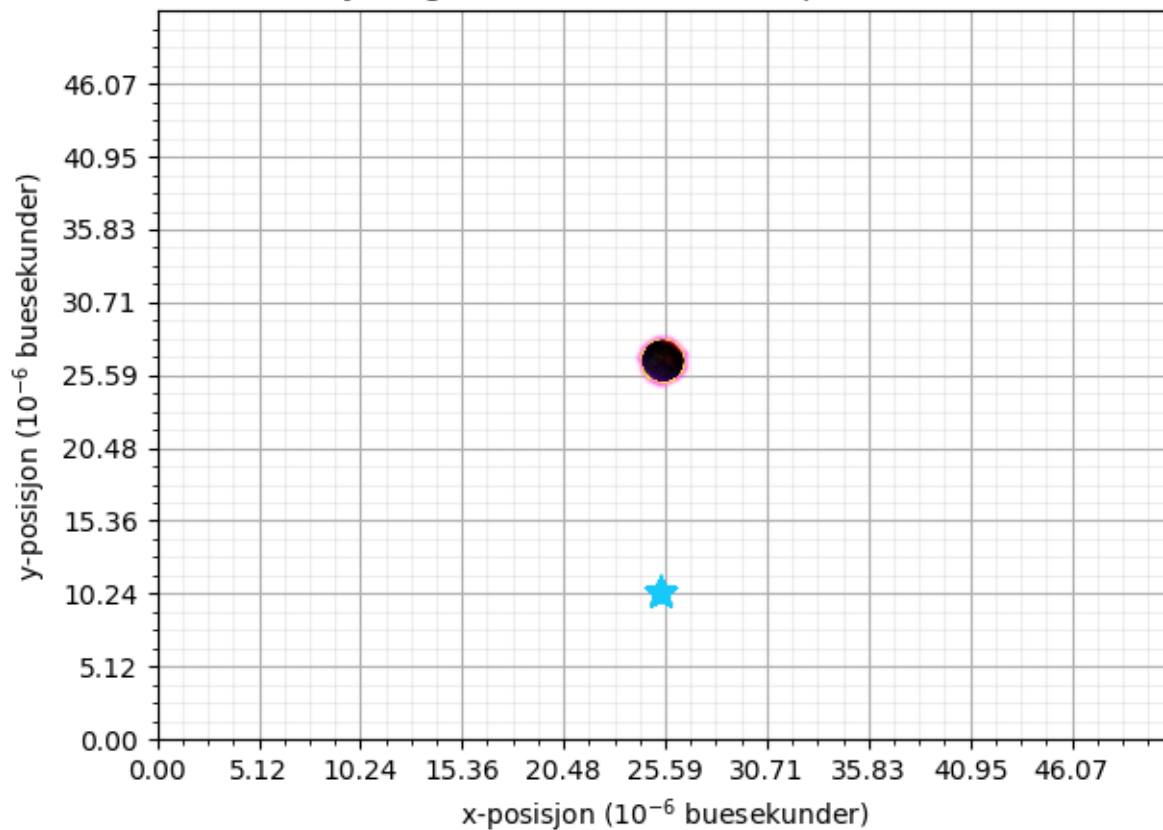
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

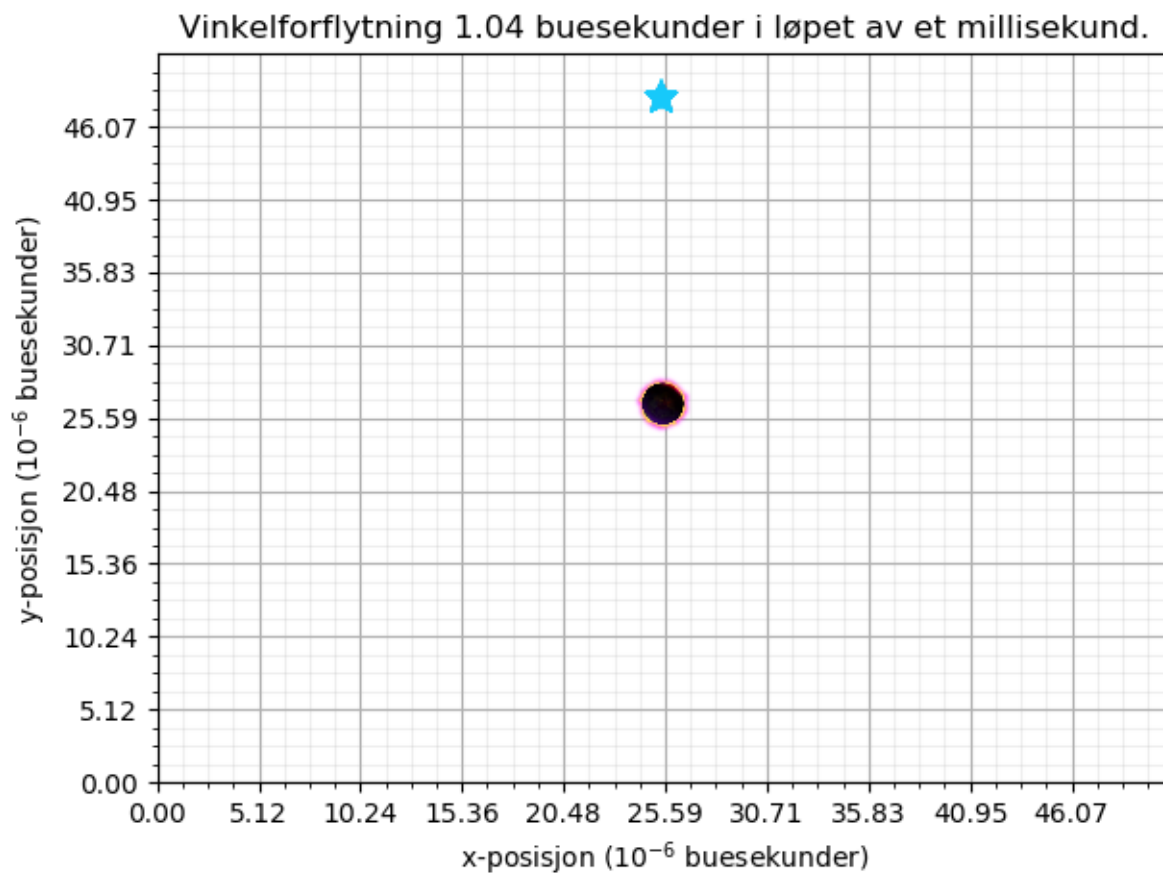
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 2.01 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

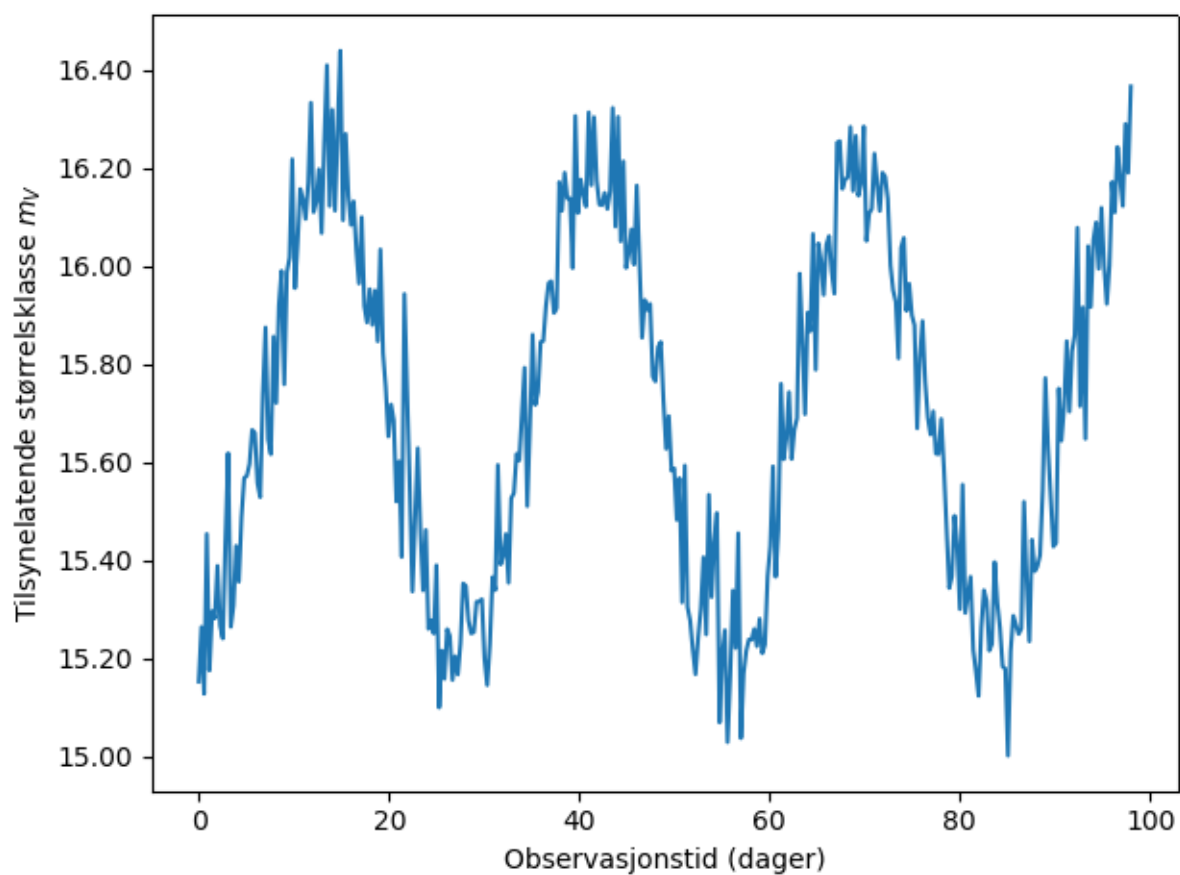
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 95.83300 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 68200.00000 kg og tog2 veier 97300.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 518 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 8100000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 45000.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 51900.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 39.70 solmasser og radien er 1.68 solradier.