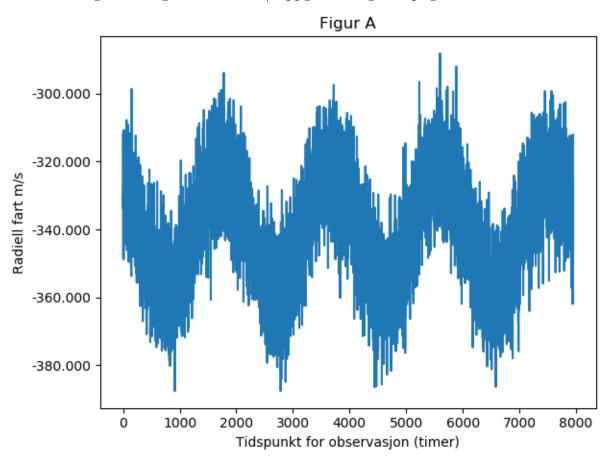
## Samlefil for alle data til prøveeksamen

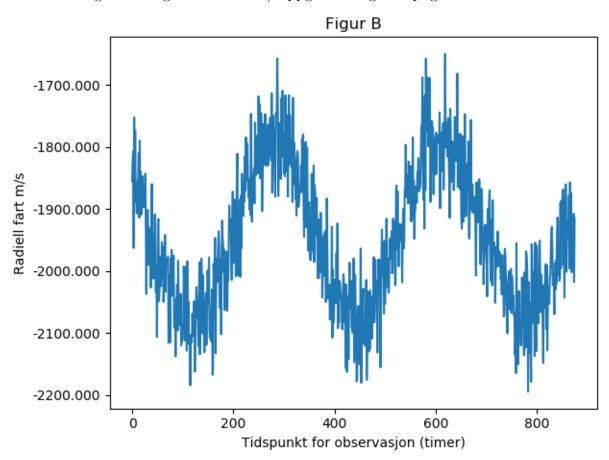
### Filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png



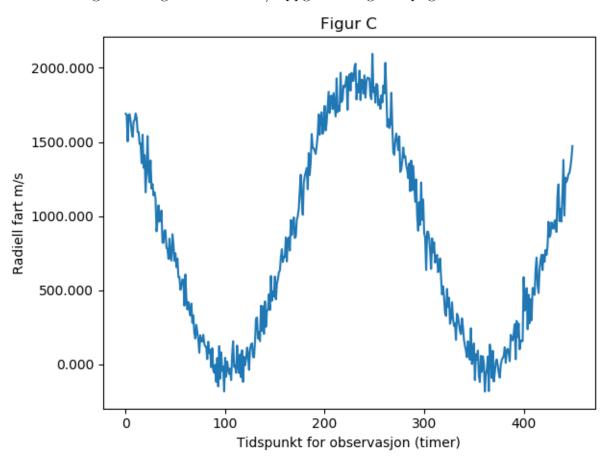
## $Filen~1A/Oppgave1AFigur\_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_B.png



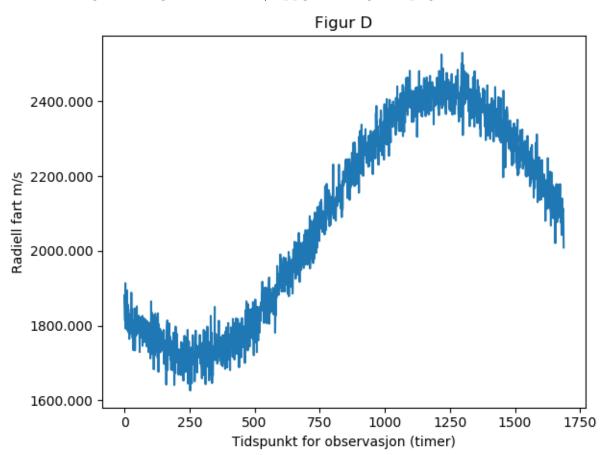
## $Filen~1A/Oppgave1AFigur\_C.png$

Figure 3: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_C.png



## $Filen~1A/Oppgave1AFigur\_D.png$

Figure 4: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_D.png



### $Filen~1A/Oppgave1AFigur\_E.png$

Figur E

3200.000 
2800.000 
2600.000 
2200.000 
2000.000 
1800.000 -

1500

2000

Tidspunkt for observasjon (timer)

2500

3000

3500

Figure 5: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_E.png

### Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 8.40e+09.

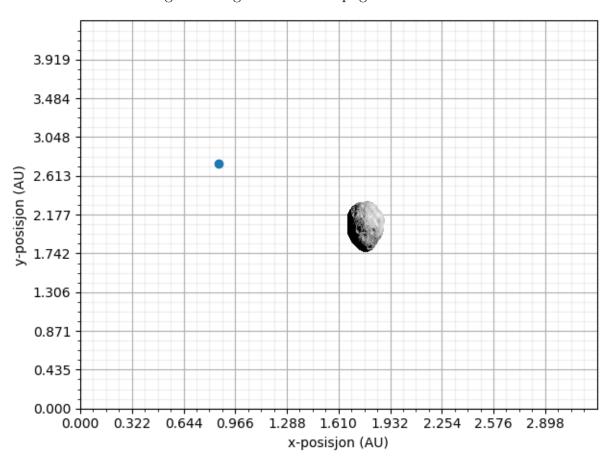
ò

500

1000

## Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



### Filen 1E.png

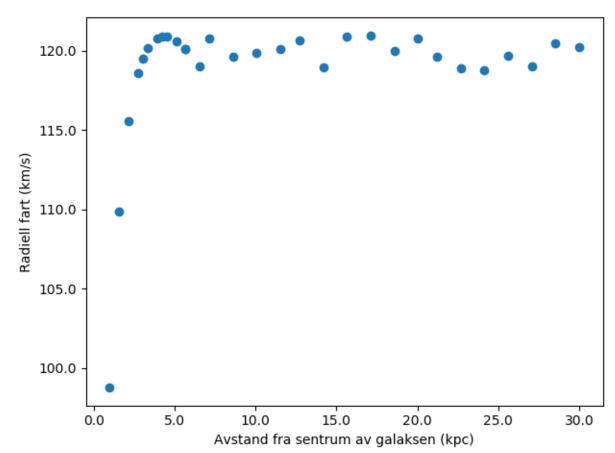


Figure 7: Figur fra filen 1E.png

#### Filen 1G.txt

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

STJERNE B) stjerna er 10 milliarder år gammel, men har bare levd1/10av levetida si

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

#### Filen 1H.png

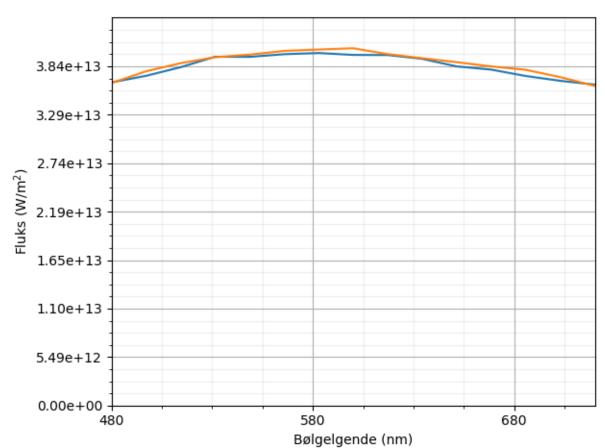


Figure 8: Figur fra filen 1H.png

#### Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetet<br/>thet  $4.033\mathrm{e}+06~\mathrm{kg/m}\hat{3}$ og temperatur 24 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetet<br/>thet 8.960e+06 kg/m3̂ og temperatur 17 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetet<br/>thet  $3.358\mathrm{e}{+06}~\mathrm{kg/m}\hat{3}$  og temperatur 27

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetet<br/>thet  $3.454\mathrm{e}{+06~\mathrm{kg/m}}\hat{3}$ og temperatur 24 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetet<br/>thet 3.266e+06 kg/m3̂ og temperatur 18 millioner K.

#### Filen 1K/1K.txt

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

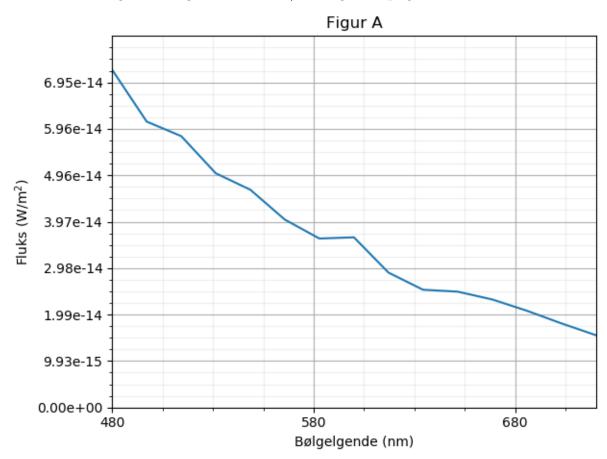
Påstand 2: den absolutte størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig mindre enn den absolutte størrelseklassen i rødt filter

Påstand 3: denne har den minste tilsynelatende bolometriske størrelseklassen (altså den vanlige størrelseklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

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

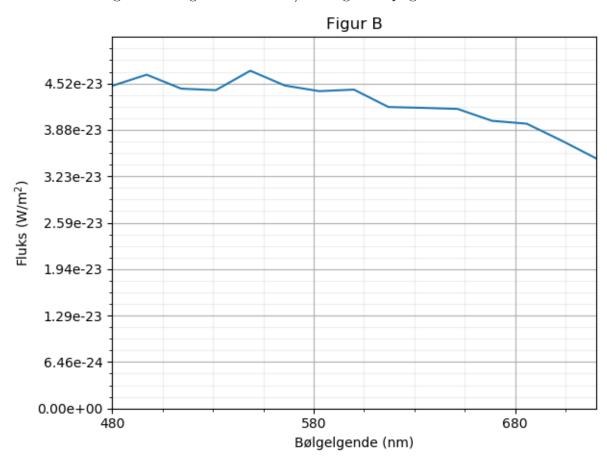
## $Filen~1K/1K\_Figur\_A\_.png$

Figure 9: Figur fra filen  $1\mathrm{K}/1\mathrm{K}$ \_Figur\_A\_.png



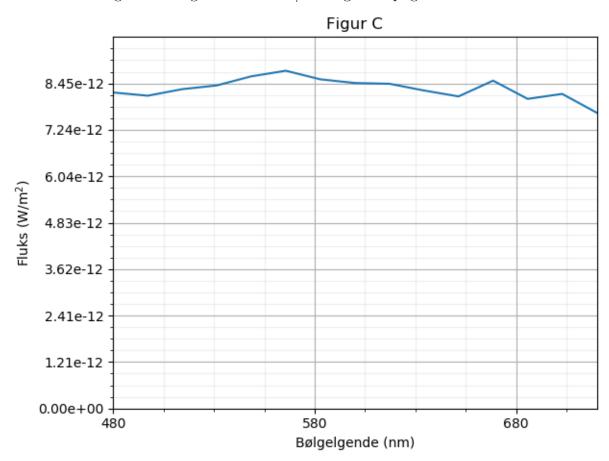
## $Filen \ 1K/1K\_Figur\_B\_.png$

Figure 10: Figur fra filen  $1K/1K_Figur_B_pg$ 



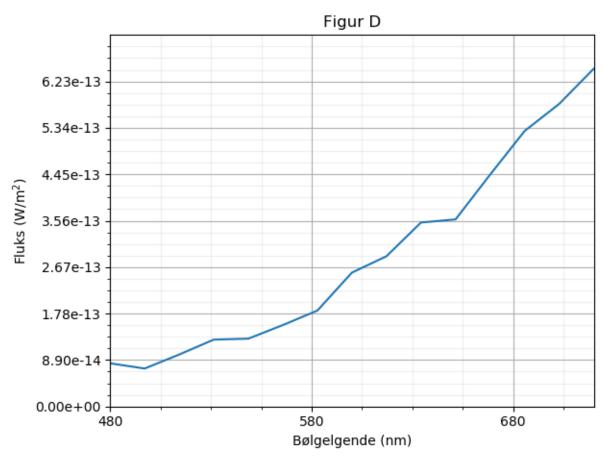
## $Filen \ 1K/1K\_Figur\_C\_.png$

Figure 11: Figur fra filen  $1K/1K_Figur_C_png$ 



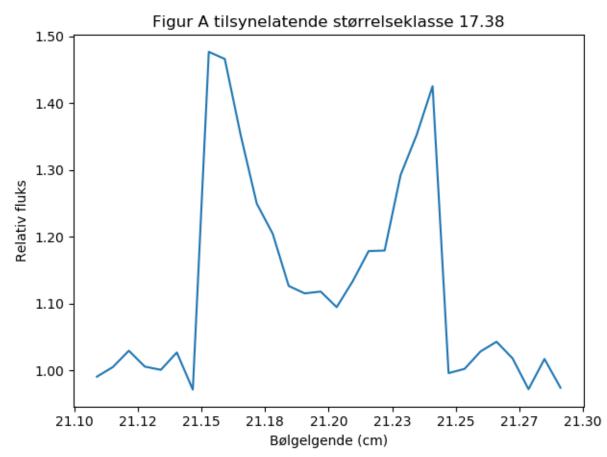
## $Filen~1K/1K\_Figur\_D\_.png$

Figure 12: Figur fra filen 1K/1K-Figur-D\_.png



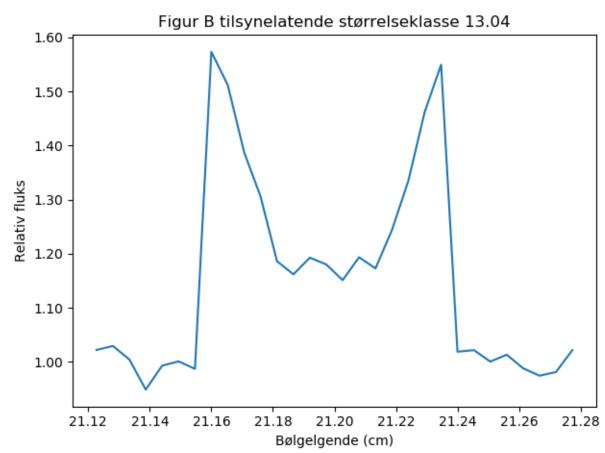
### $Filen \ 1L/1L\_Figure\_A.png$

Figure 13: Figur fra filen 1L/1L-Figure\_A.png



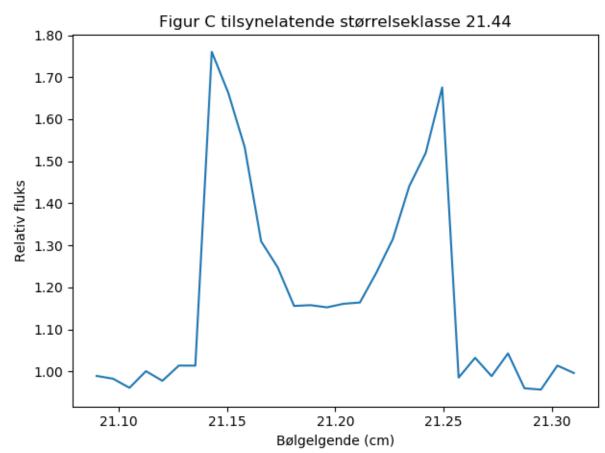
## $Filen \ 1L/1L\_Figure\_B.png$

Figure 14: Figur fra filen 1L/1L-Figure-B.png



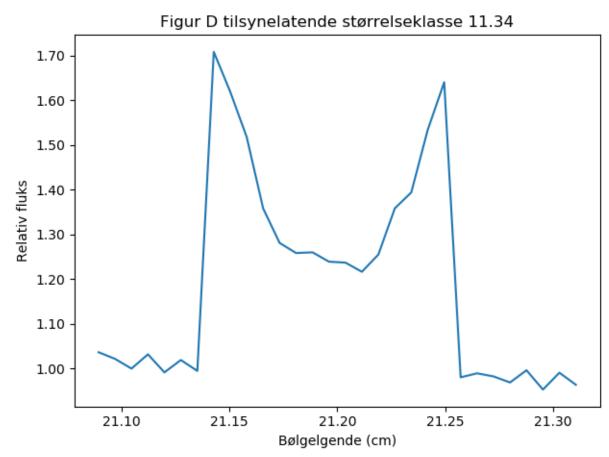
## $Filen \ 1L/1L\_Figure\_C.png$

Figure 15: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_C.png



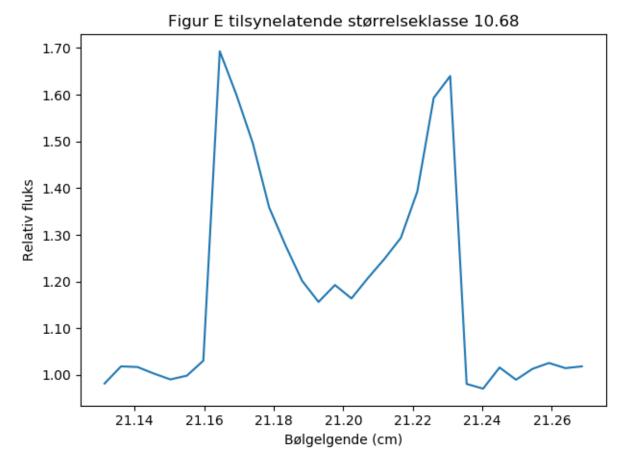
## $Filen \ 1L/1L\_Figure\_D.png$

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 massetet<br/>thet 8.500e+04 kg/m3̂ og temperatur 31.60 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetet<br/>thet 3.220e+05 kg/m3̂ og temperatur 29.08 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetet<br/>thet  $4.940\mathrm{e}{+05~\mathrm{kg/m}}\hat{3}$ og temperatur 21.18

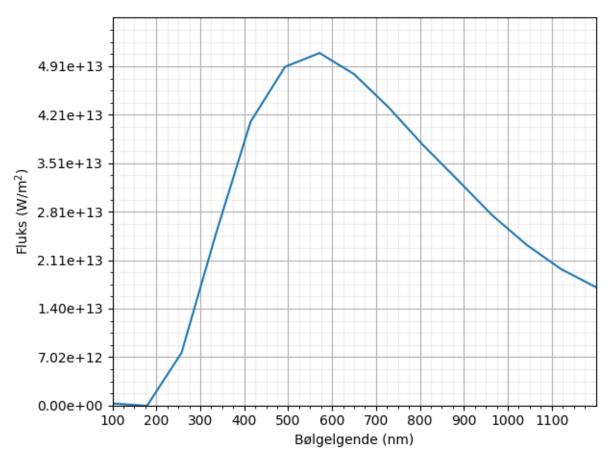
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetet<br/>thet 4.268e+05 kg/m3̂ og temperatur 17.30 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetet<br/>thet 1.276e+05 kg/m3̂ og temperatur 25.13 millioner K.

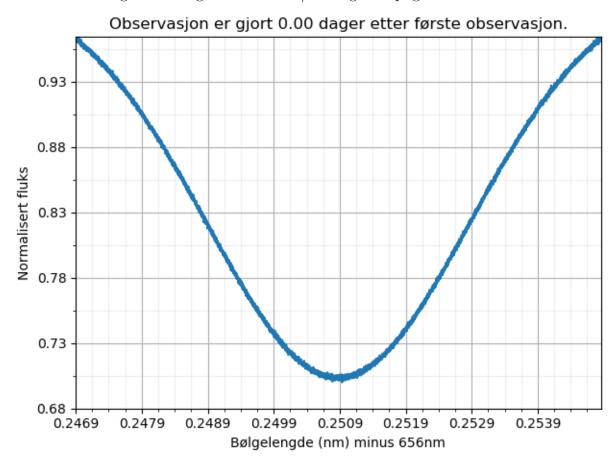
## Filen~1O/1O.png

Figure 18: Figur fra filen 10/10.png



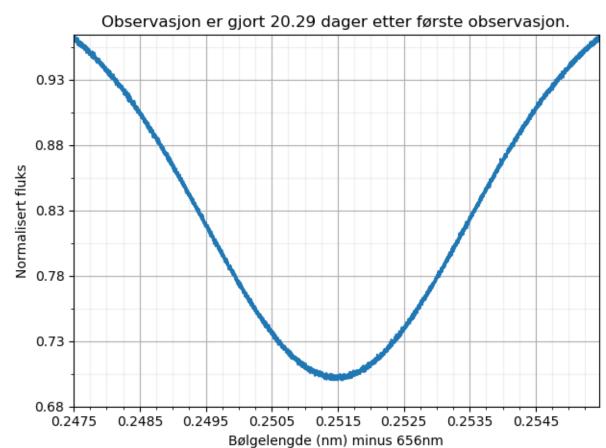
# $Filen~1O/1O\_Figur\_0\_.png$

Figure 19: Figur fra filen  $1O/1O_Figur_O_.png$ 



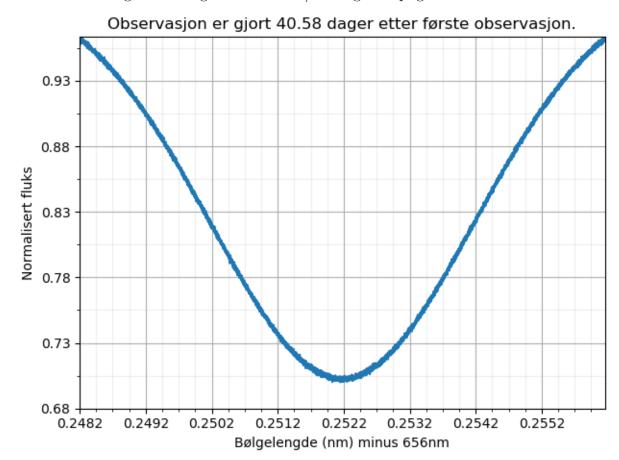
# $Filen\ 1O/1O\_Figur\_1\_.png$

Figure 20: Figur fra filen  $1O/1O_Figur_1..png$ 



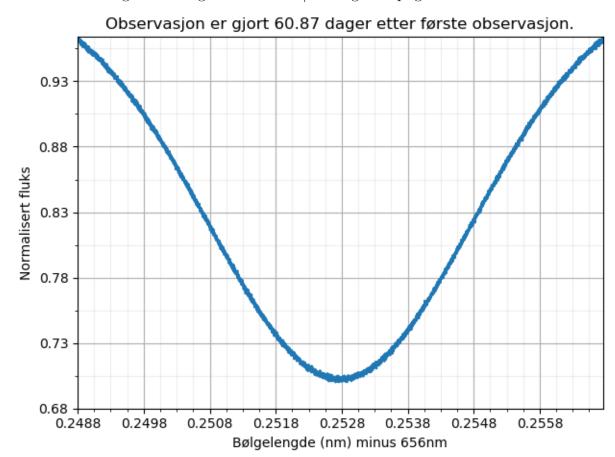
### $Filen~1O/1O\_Figur\_2\_.png$

Figure 21: Figur fra filen  $1O/1O_F$ igur\_2\_.png



### $Filen~1O/1O\_Figur\_3\_.png$

Figure 22: Figur fra filen  $1O/1O_F$ igur\_3\_.png



# $Filen~1O/1O\_Figur\_4\_.png$

0.68 <del>| | |</del> 0.2494

0.2504

0.2514

Figure 23: Figur fra filen  $1O/1O_F$ igur\_4\_.png

0.93

0.88

0.83

0.73

Observasjon er gjort 81.15 dager etter første observasjon.

0.2524

0.2534

Bølgelengde (nm) minus 656nm

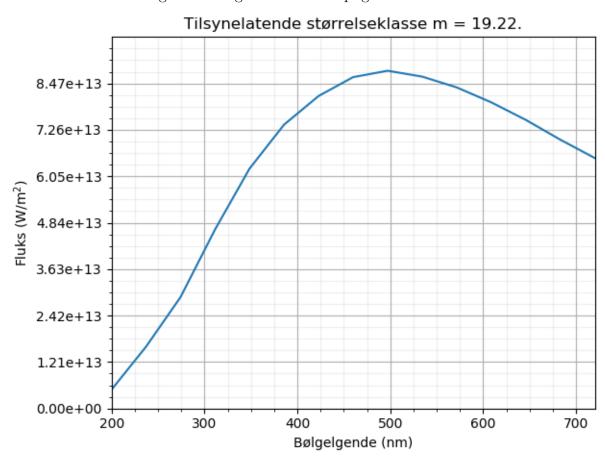
0.2544

0.2554

0.2564

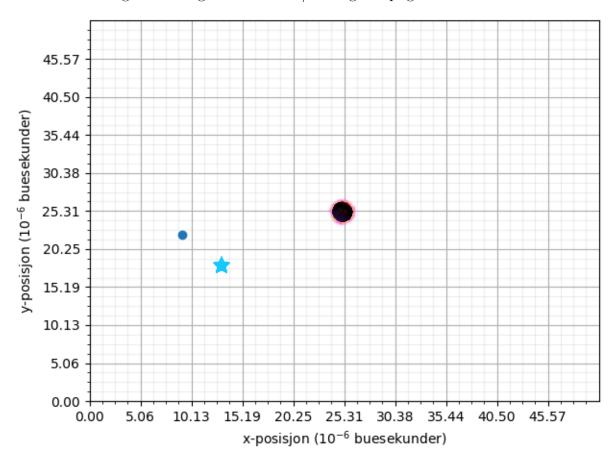
### Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



### $Filen~2B/2B\_Figur\_1.png$

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



## $Filen~2B/2B\_Figur\_2.png$

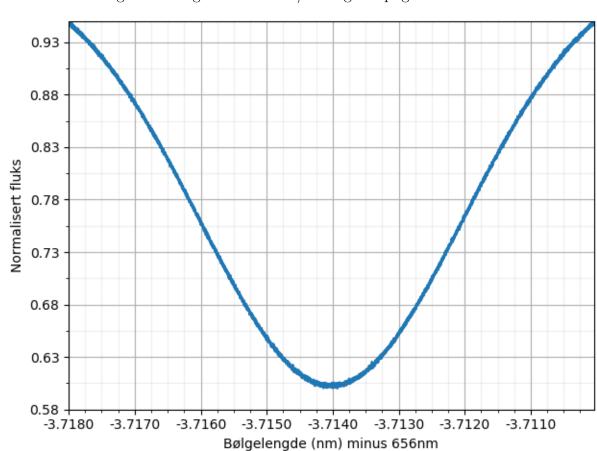
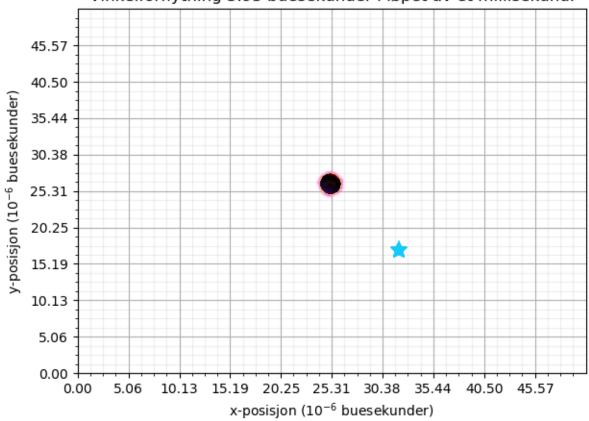


Figure 26: Figur fra filen 2B/2B-Figur-2.png

### $Filen~2C/2C\_Figur\_1.png$

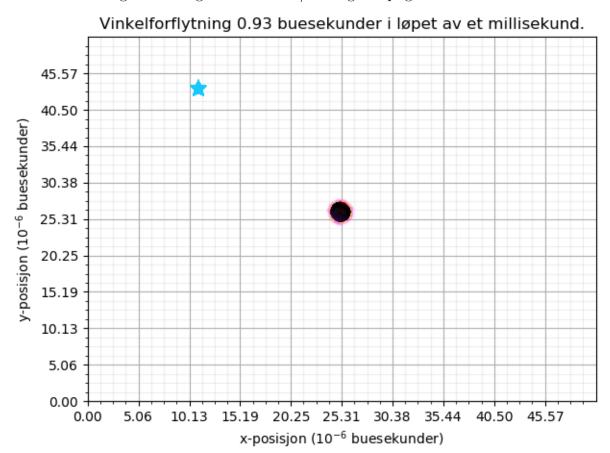
Figure 27: Figur fra filen  $2C/2C_Figur_1.png$ 

Vinkelforflytning 3.93 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

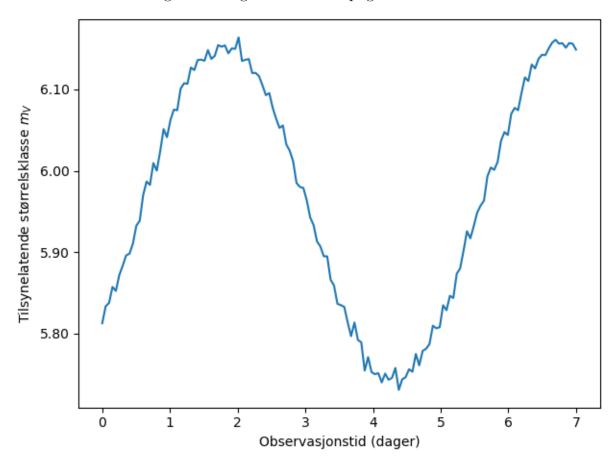
Din destinasjon er Tønsberg som ligger i en avstand av 150 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 97.01880 km/t.

#### Filen 3E.txt

Tog1 veier 88400.00000 kg og tog2 veier 52900.00000 kg.

### Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



## Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 467 km/s.

#### Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 8600000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 46200.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 51780.00 km/s.

#### Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 56.75 solmasser og radien er 1.90 solradier.