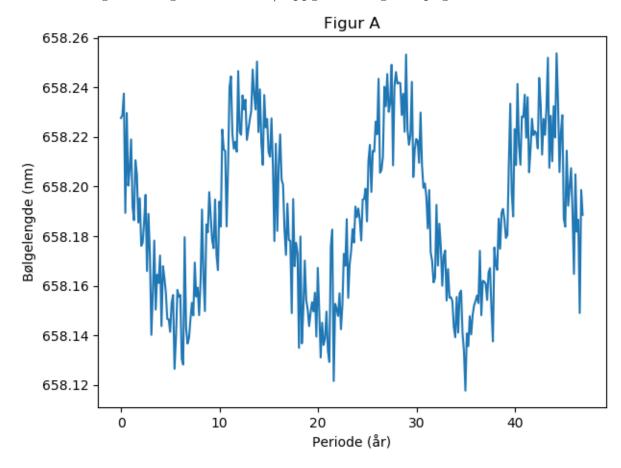
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

## Filen 1A.txt

Perioden P er 257.3 millioner år

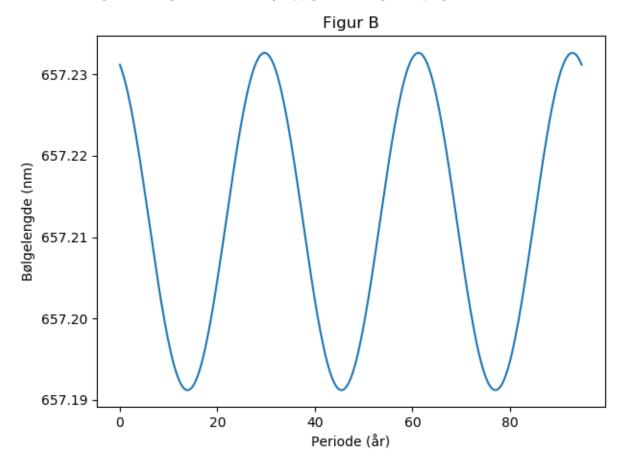
### Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png



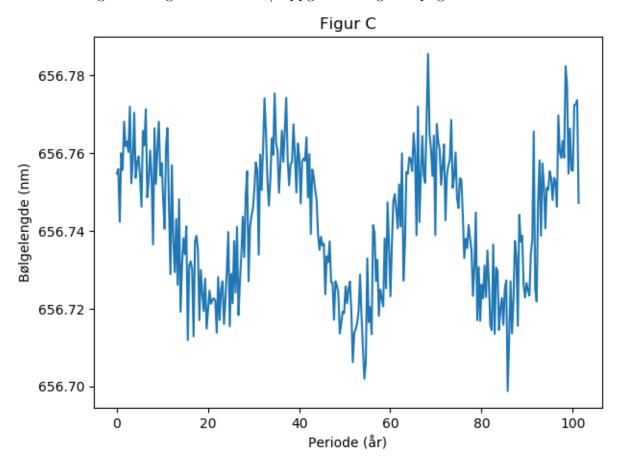
## $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png



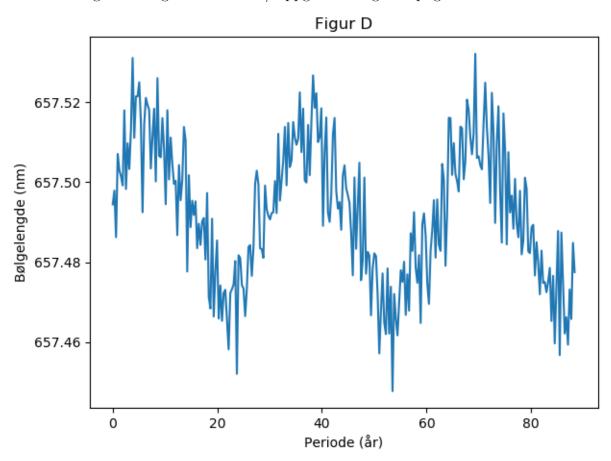
## $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

Figure 3: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png



# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_D.png$

Figure 4: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_D.png



### Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_E.png

Figur E 657.85 657.84 Bølgelengde (nm) 657.83 657.82 657.81 657.80 657.79 20 80 0 40 60 100 120

Periode (år)

Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_E.png

### Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 1.72, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=3.74$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 1.72, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 2.74$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=9.20,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 10.22

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 9.20, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 11.22$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.87 og store halvakse a=94.73 AU.

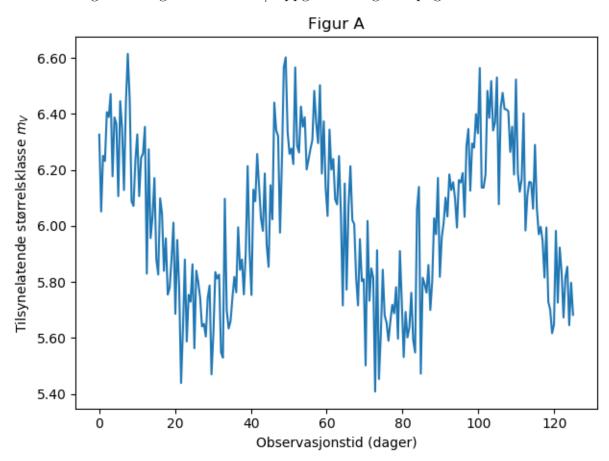
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.87 og store halvakse a=50.62 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 638.68 nm finner du størst fluks

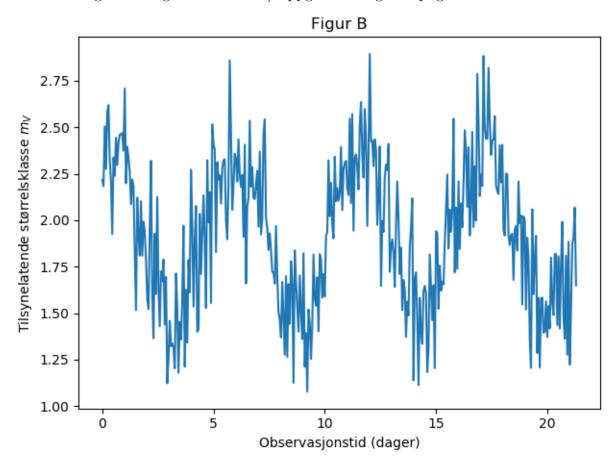
## $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

Figure 6: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png



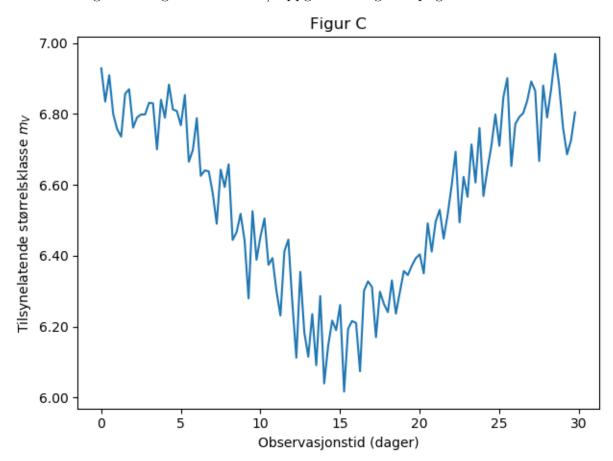
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png



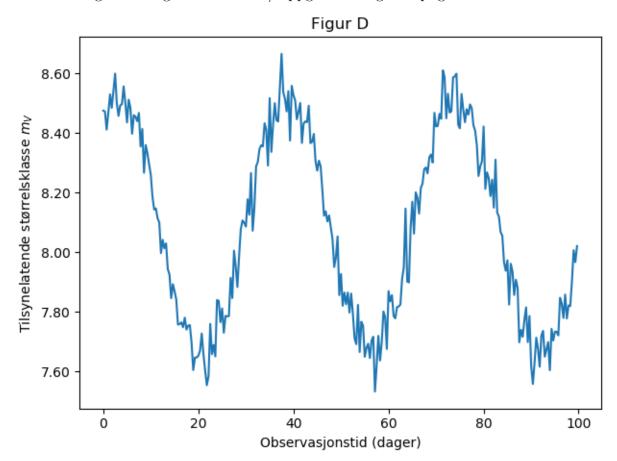
## $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

Figure 8: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png



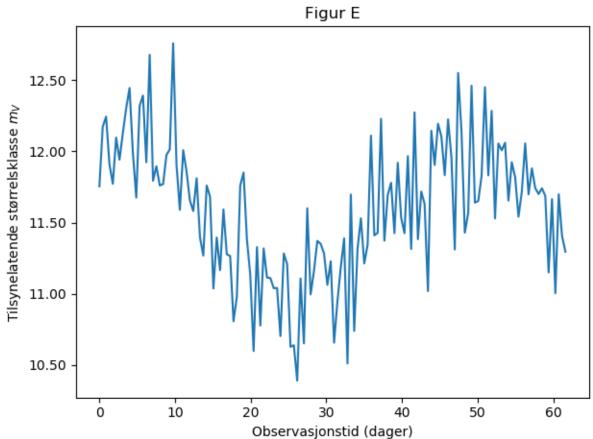
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png$

Figure 9: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png



### Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png

Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png



### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 22.90 solmasser, temperatur på 14.10 Kelvin og tetthet 1.63e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 20.40 solmasser, temperatur på 48.70 Kelvin og tetthet 9.61e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 9.80 solmasser, temperatur på 59.90 Kelvin og

tetthet 7.70e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 19.00 solmasser, temperatur på 74.60 Kelvin og tetthet 6.86e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 14.80 solmasser, temperatur på 63.40 Kelvin og tetthet 6.73e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE B) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE C) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE D) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE E) stjerna har en degenerert heliumkjerne

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$  = 9.43

Stjerne B har spektralklasse A4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 4.84

Stjerne C har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$  = 1.48

Stjerne D har spektralklasse B9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$  = 3.49

Stjerne E har spektralklasse B6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 3.57

### Filen 1P.txt

Alle partiklene har hastighetskomponent kun langs synsretningen som er enten  $100~\mathrm{m/s}$  mot deg eller fra deg (like mange i hver retning)

## $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 1.png$

2

3

i

5

x-posisjon (buesekunder)

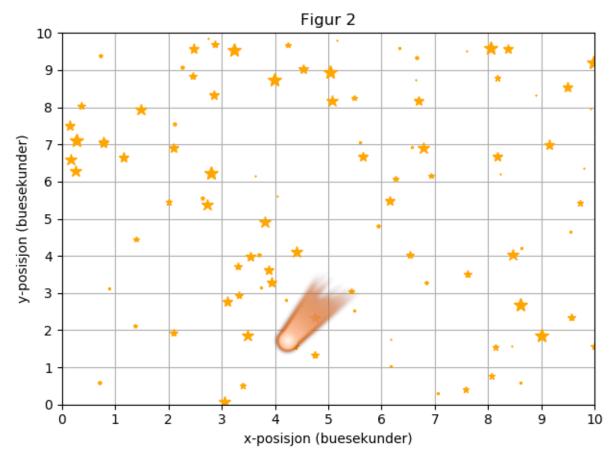
9

10

Figure 11: Figur fra filen 2A/Oppgave2A\_Figur1.png

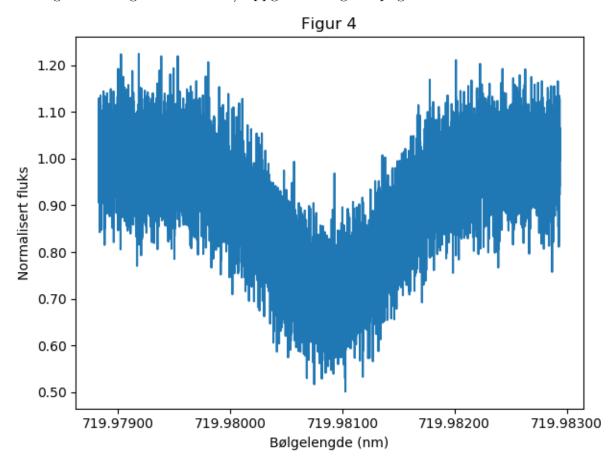
## $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

Figure 12: Figur fra filen 2A/Oppgave2A\_Figur2.png



## $Filen\ 2B/Oppgave 2B\_Figur\ 4.png$

Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur 4.png



4.png

### Filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

Figur 3 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 3 2 1 . i ż ġ ż 5 10 x-posisjon (buesekunder)

Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

### Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.743999999999999467093 AU.

Tangensiell hastighet er 40502.90489161855657585 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.116 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=5.060 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=15.545.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9660 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00088 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=130.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9964 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 562.80 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 5.84 solmasser.

Stjernas radius er 0.82 solradier.

## Filen 4C.png

Figur 4C 1.6500 1.5000 1.3500 Sannsynlighetstetthet i 10<sup>-4</sup> % 1.2000 1.0500 0.9000 0.7500 0.6000 0.4500 0.3000 0.1500 0.0000 -1000 -750 -500 -250 500 250 750 1000 Hastighet i x-retning (km/s)

Figure 15: Figur fra filen 4C.png

### Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 27.49 millioner K

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 2.17 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=6.48~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=12.27~\mathrm{km}.$