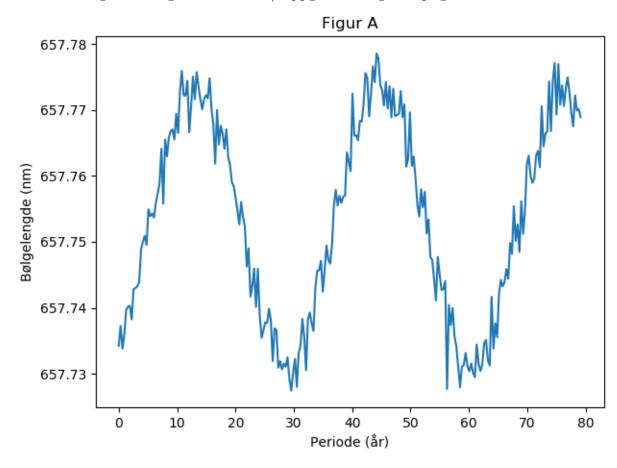
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 128.5 millioner år

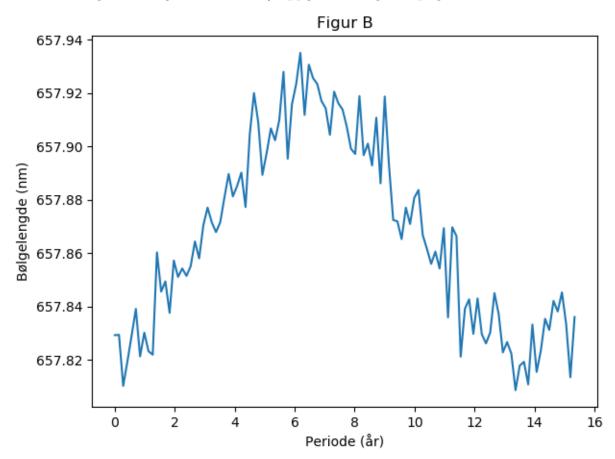
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



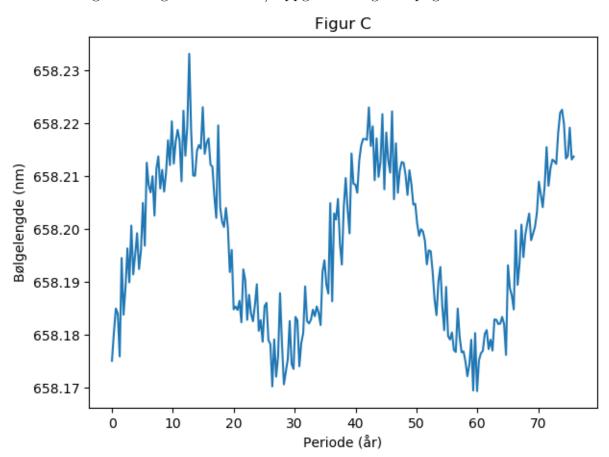
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



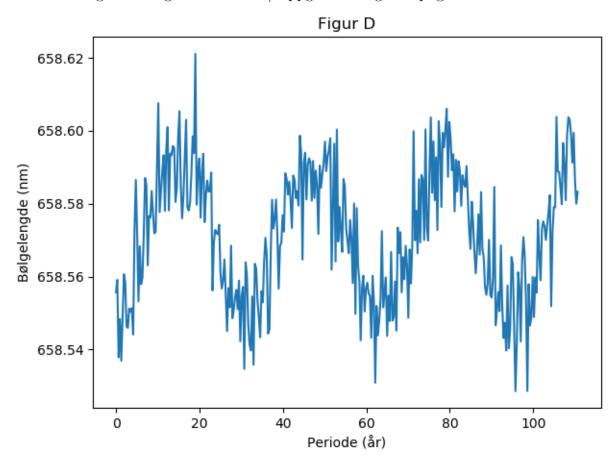
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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 656.58 656.57 Bølgelengde (nm) 656.56 656.55 656.54 656.53 10

20

30

Periode (år)

40

50

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

### Filen 1D.txt

0

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<sub>-</sub>V = 1.12, tilsynelatende blå størrelseklass m\_B = 2.54

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\cdot}V=1.12,$ tilsynelatende blå størrelseklass m $_{-}$ B = 3.54

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=6.52,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 8.94

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 6.52, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 7.94$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.92 og store halvakse a=39.17 AU.

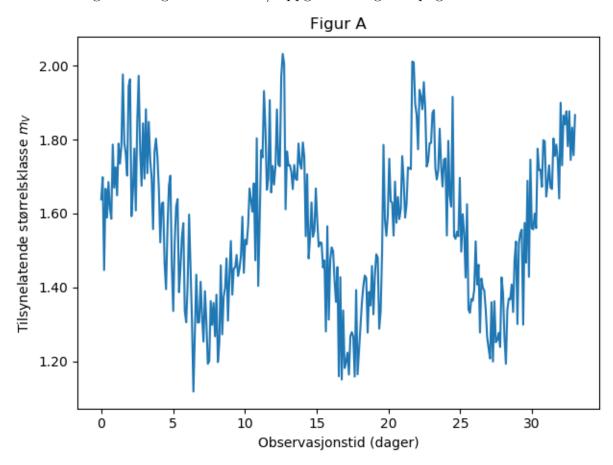
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.92 og store halvakse a=60.84 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 722.48 nm finner du størst fluks

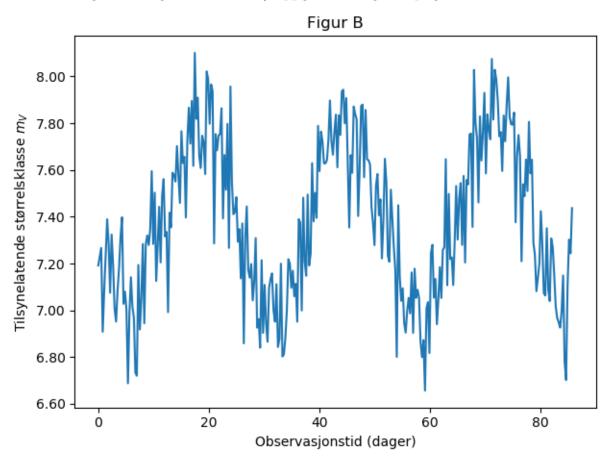
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



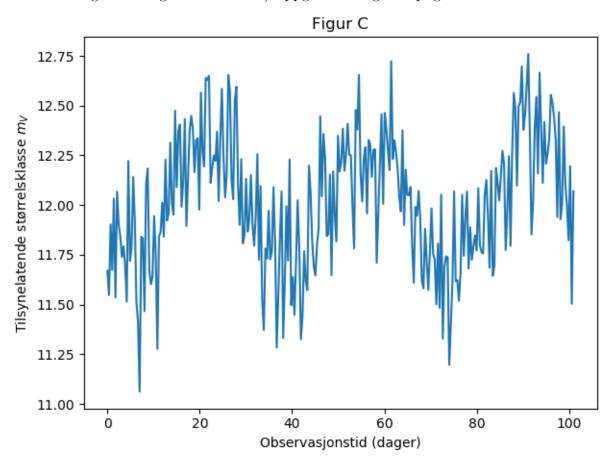
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



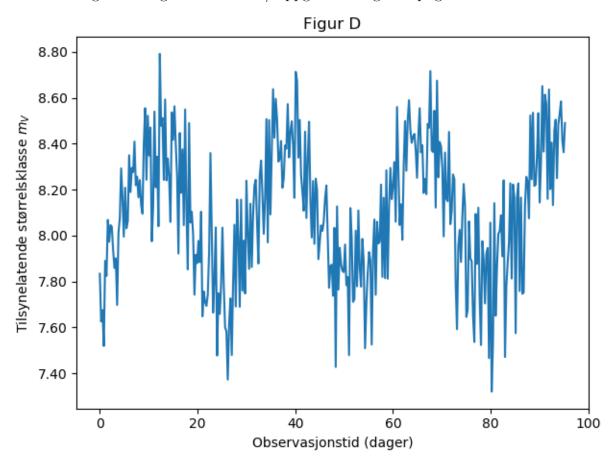
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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

9.40 - 9.20 - 9.00 - 9.00 - 9.00 - 9.40 - 9.00 - 9.

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

### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 13.80 solmasser, temperatur på 60.60 Kelvin og tetthet 7.75e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 5.00 solmasser, temperatur på 60.60 Kelvin og tetthet 8.55e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 10.60 solmasser, temperatur på 38.20 Kelvin og

tetthet 3.71e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 29.20 solmasser, temperatur på 16.90 Kelvin og tetthet 1.51e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 12.60 solmasser, temperatur på 43.80 Kelvin og tetthet 6.80e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE C) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE E) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$  = 2.11

Stjerne B har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 8.09

Stjerne C har spektralklasse A4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$  = 8.09

Stjerne D har spektralklasse F8 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$  = 4.98

Stjerne E har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 8.02

### Filen 1P.txt

Alle gasspartiklene har fart 100 m/s i tilfeldige (uniformt fordelte) retninger.

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

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

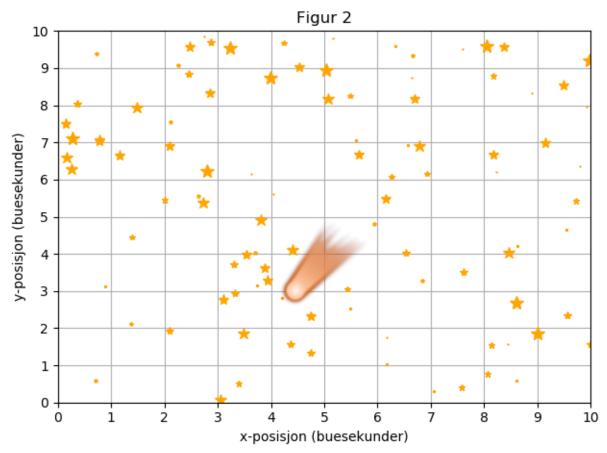
9

10

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

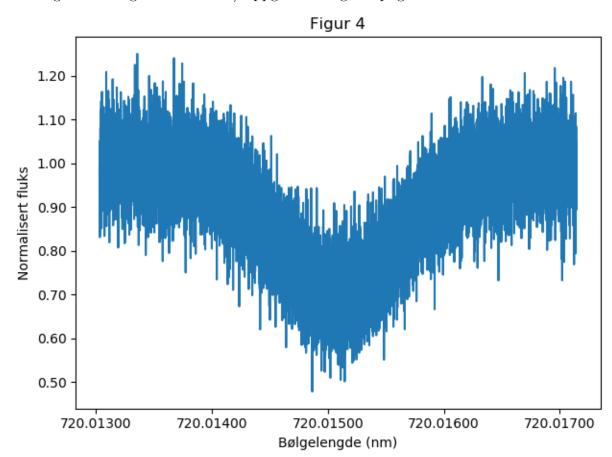
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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

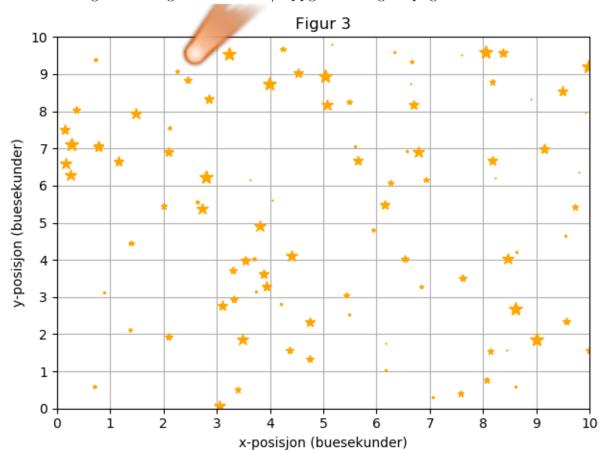


Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

### Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.410000000000003108624 AU.

Tangensiell hastighet er 52495.765528030766290613 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.662 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=9.370 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=17.390.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9640 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00086 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=340.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9893 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 741.60 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 2.48 solmasser.

Stjernas radius er 0.54 solradier.

## Filen 4C.png

Figur 4C 1.8000 1.6500 1.5000 Sannsynlighetstetthet i 10<sup>-4</sup> % 1.3500 1.2000 1.0500 0.9000 0.7500 0.6000 0.4500 0.3000 0.1500 0.0000 -750 -500 500 -1000 -250 250 750 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:  $14.53~\mathrm{millioner}~\mathrm{K}$ 

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 2.99 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=9.30~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=15.41~\rm{km}.$