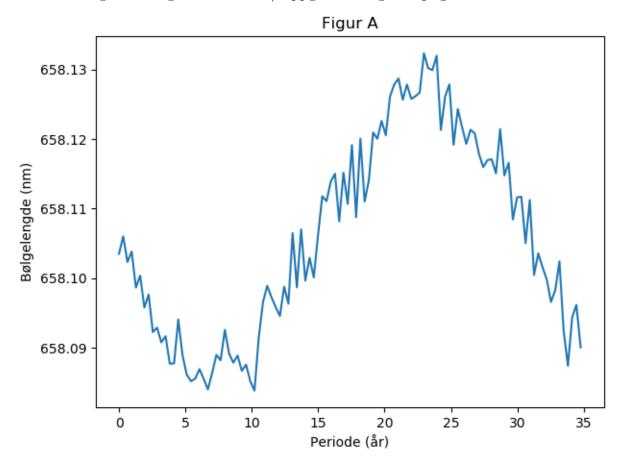
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 154.9 millioner år

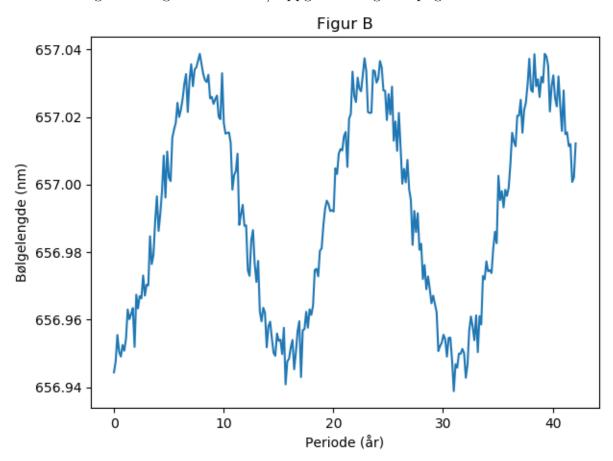
# Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



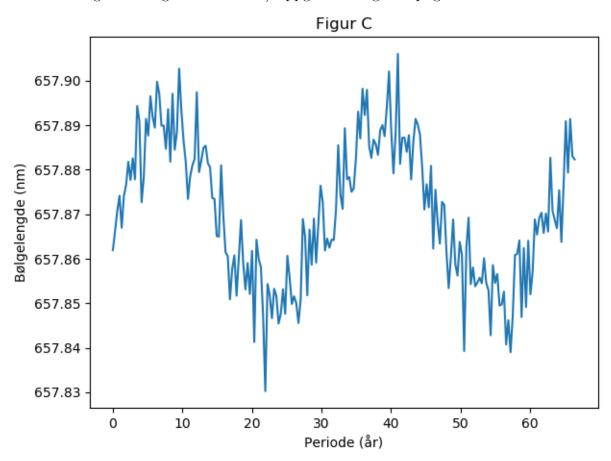
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



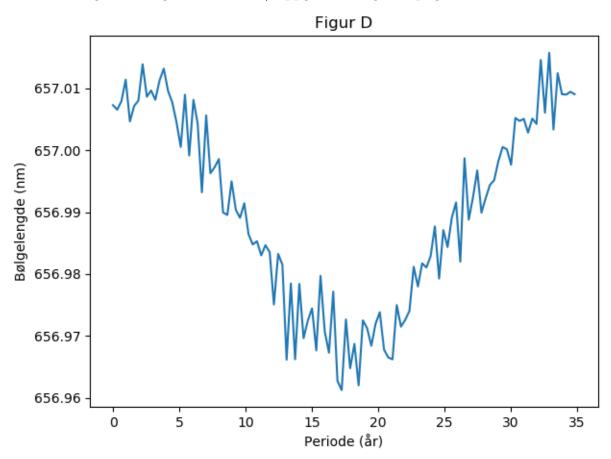
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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

656.59

656.57

656.55

656.54

0 20 40 60 80 100

Periode (år)

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

### Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 9.86, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=12.39$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 1.06, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 3.59$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\cdot}\mathrm{V}=9.86,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 11.39

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 1.06, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 2.59$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.89 og store halvakse a=51.81 AU.

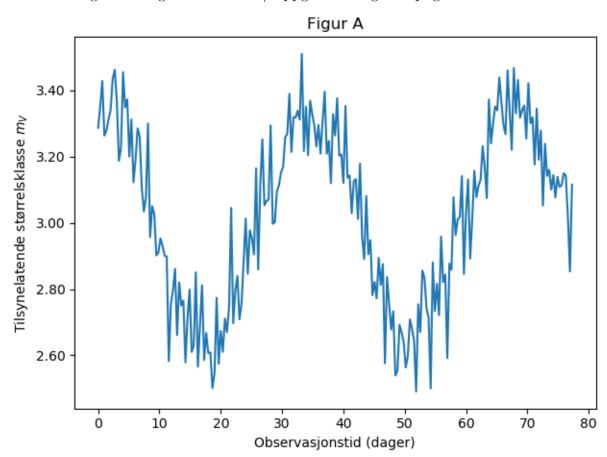
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.89 og store halvakse a=29.35 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 644.72 nm finner du størst fluks

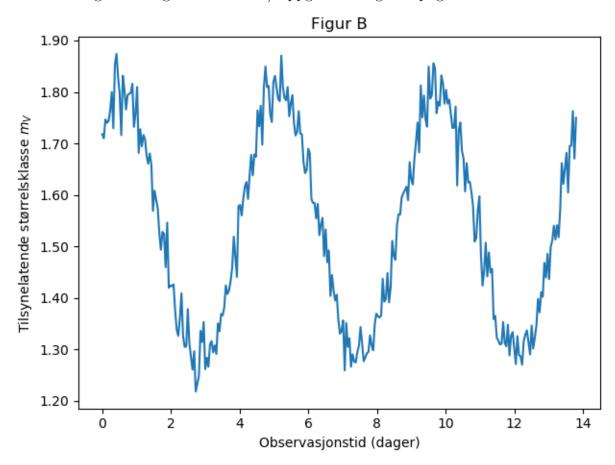
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



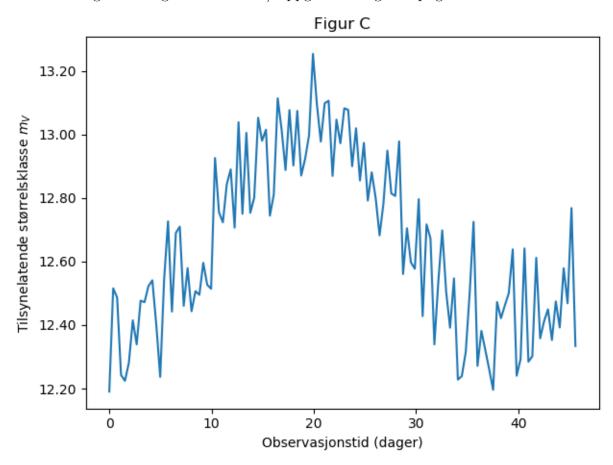
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



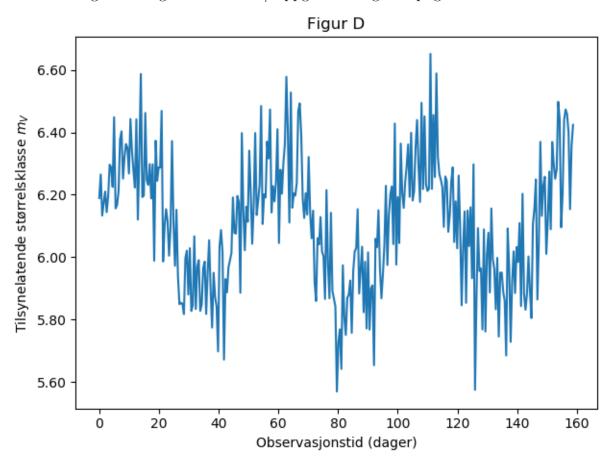
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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

Figur E 9.20 Tilsynelatende størrelsklasse  $m_V$ 9.10 9.00 8.90 8.80 10 ò 20 40 60 70 30 50 Observasjonstid (dager)

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

### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 22.40 solmasser, temperatur på 69.00 Kelvin og tetthet 3.32e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 15.00 solmasser, temperatur på 62.00 Kelvin og tetthet 6.62e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 28.30 solmasser, temperatur på 17.90 Kelvin og

tetthet 1.05e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 14.80 solmasser, temperatur på 48.70 Kelvin og tetthet 9.24e-22 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 16.40 solmasser, temperatur på 83.70 Kelvin og tetthet 7.90e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) kjernen består av karbon og oksygen og er degenerert

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra fusjon av magnesium i sentrum

STJERNE D) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE E) stjernas energi kommer fra vibrerende molekyler og ikke fra fusjon

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V} = 6.39$ 

Stjerne B har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 9.93

Stjerne C har spektralklasse A4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 5.05

Stjerne D har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V

= 1.46

Stjerne E har spektralklasse B9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 4.56

### Filen 1P.txt

90

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

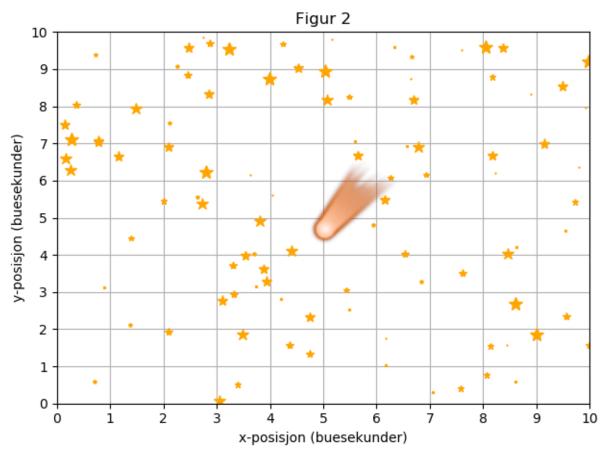
Figur 1 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 2 · 1 i ź 3 5 9 10

x-posisjon (buesekunder)

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

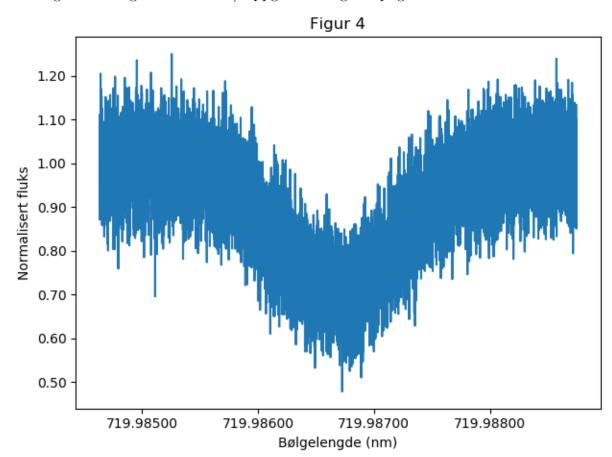
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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 0.1160000000000000588418 AU.

Tangensiell hastighet er 105215.04962060639809351 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.876 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.555 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=18.088.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9452 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00020 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=260.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9901 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 731.70 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 4.54 solmasser.

Stjernas radius er 0.71 solradier.

### Filen 4C.png

Figur 4C 2.4000 2.2000 2.0000 Sannsynlighetstetthet i 10<sup>-4</sup> % 1.8000 1.6000 1.4000 1.2000 1.0000 0.8000 0.6000 0.4000 0.2000 0.0000 -200 200 -400 -600 400 600 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:  $14.48\ \mathrm{millioner}\ \mathrm{K}$ 

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.81 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=14.71~\rm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=26.45~\mathrm{km}.$