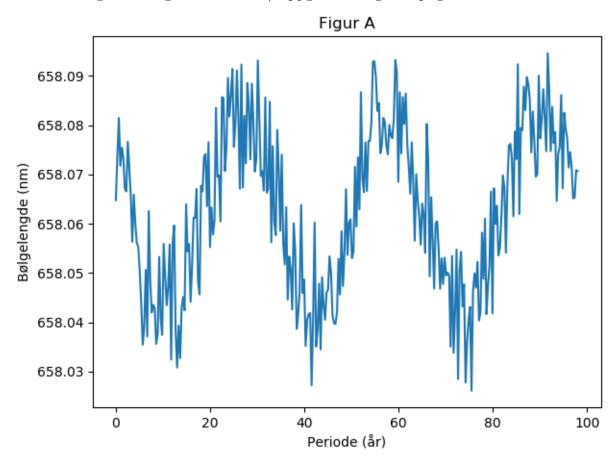
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 231.8 millioner år

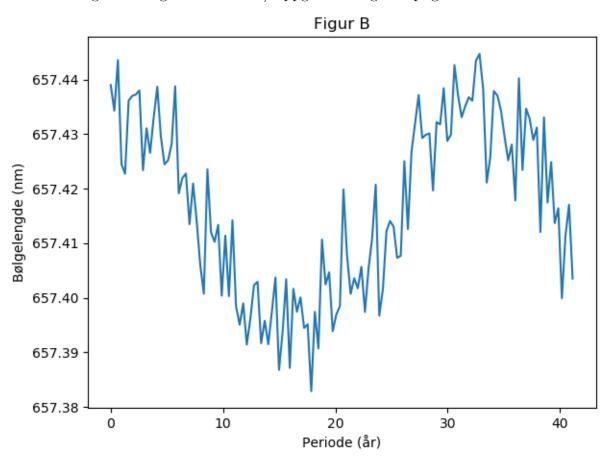
# Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



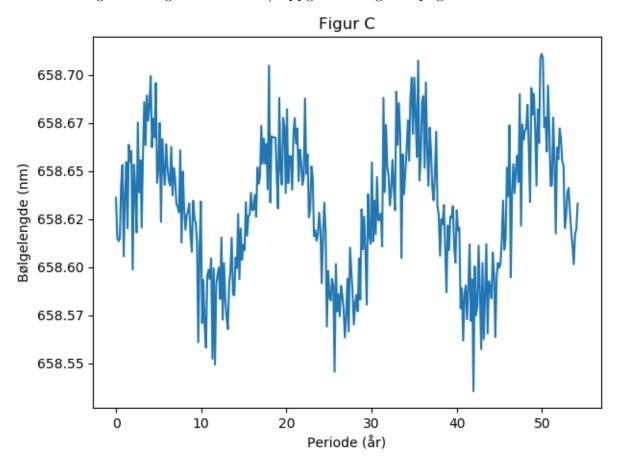
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



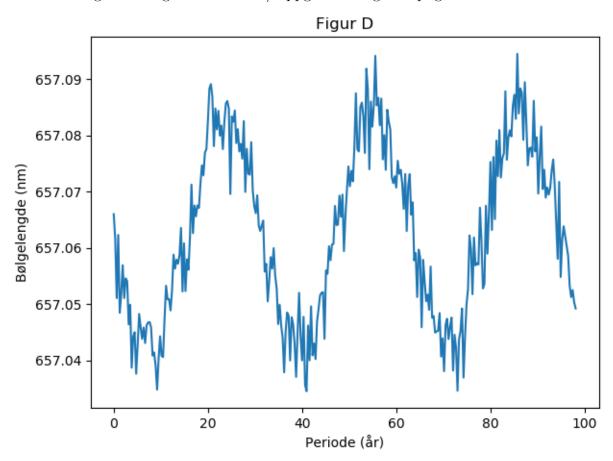
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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

657.94 
657.92 
657.88 
0 20 40 60 80 100 120 Periode (år)

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

### Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 1.60, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=2.96$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 7.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 8.92$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=1.60,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 3.96

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 7.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 9.92$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.45 og store halvakse a=71.67 AU.

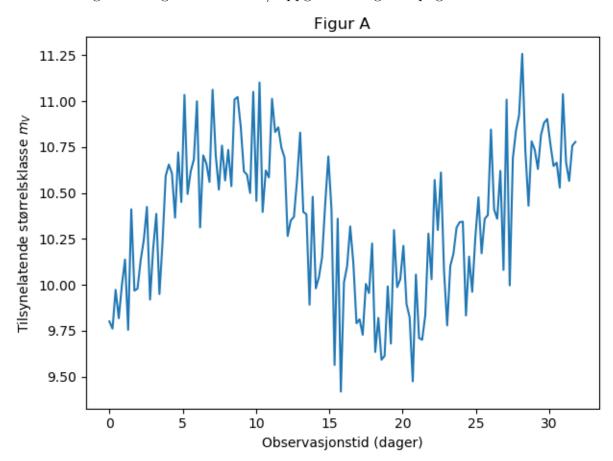
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.45 og store halvakse a=36.68 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 524.36 nm finner du størst fluks

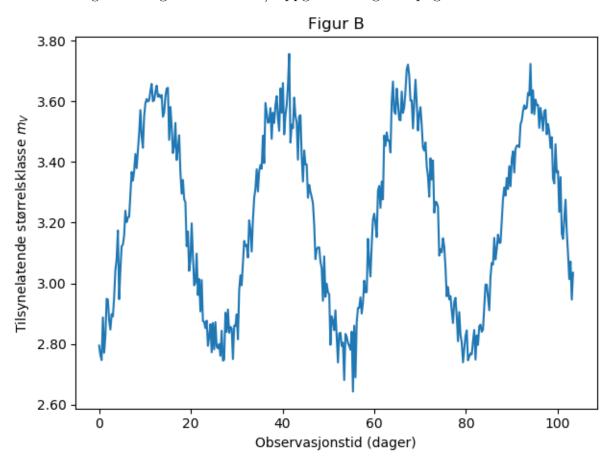
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



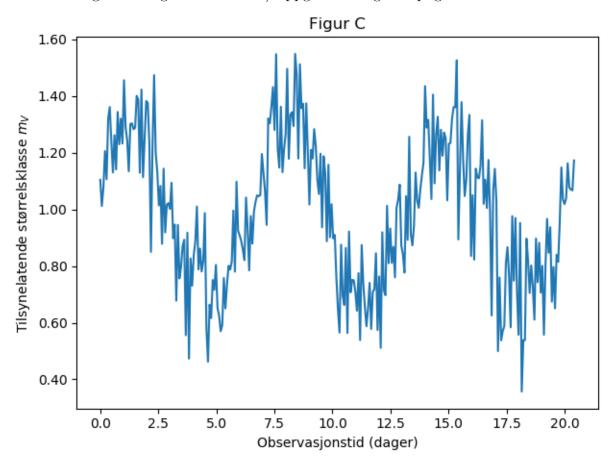
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



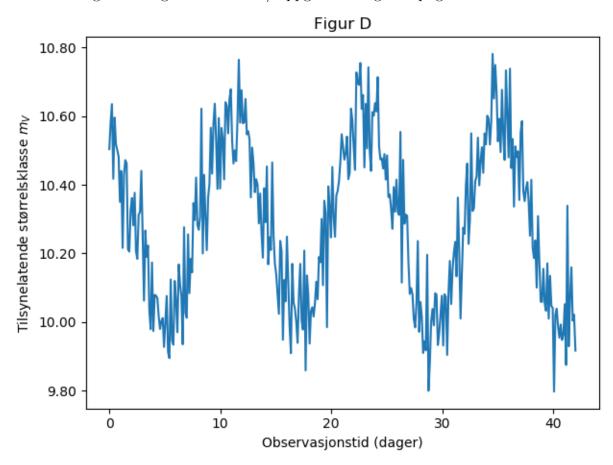
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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

4.40 - 4.20 - 4.00 - 3.80 - 3.60 - 3.40 - Observasjonstid (dager)

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

### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 13.80 solmasser, temperatur på 34.70 Kelvin og tetthet 8.01e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 26.80 solmasser, temperatur på 17.40 Kelvin og tetthet 1.03e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 17.60 solmasser, temperatur på 59.90 Kelvin og

tetthet 7.82e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 8.40 solmasser, temperatur på 75.30 Kelvin og tetthet 4.70e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 7.40 solmasser, temperatur på 36.10 Kelvin og tetthet 5.73e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE B) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

STJERNE D) stjernas energi kommer fra frigjort gravitasjonsenergi

STJERNE E) hele stjerna er elektrondegenerert

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse F5 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 7.53

Stjerne B har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 4.56

Stjerne C har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 1.24

Stjerne D har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 6.11

Stjerne E har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$  = 9.22

### Filen 1P.txt

90

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

3

2 ·

1 -

i

ź

3

Figur 1 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5

5

x-posisjon (buesekunder)

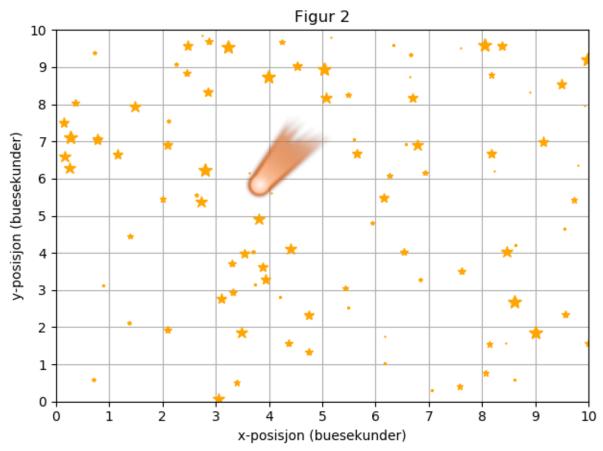
9

10

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

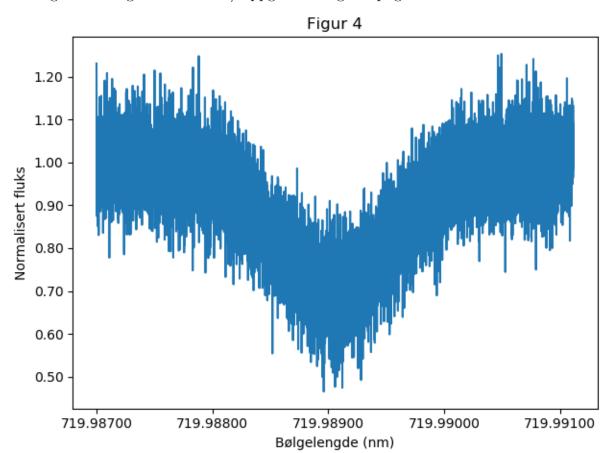
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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 0.1070000000000001176836 AU.

Tangensiell hastighet er 93722.748811906989431009 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.430 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.540 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=16.035.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9696 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00010 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=1080.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9900 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 603.90 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 1.65 solmasser.

Stjernas radius er 0.47 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 -600 -400 400 600 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: 13.61 millioner K

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 2.65 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=8.08~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=14.96~\mathrm{km}.$