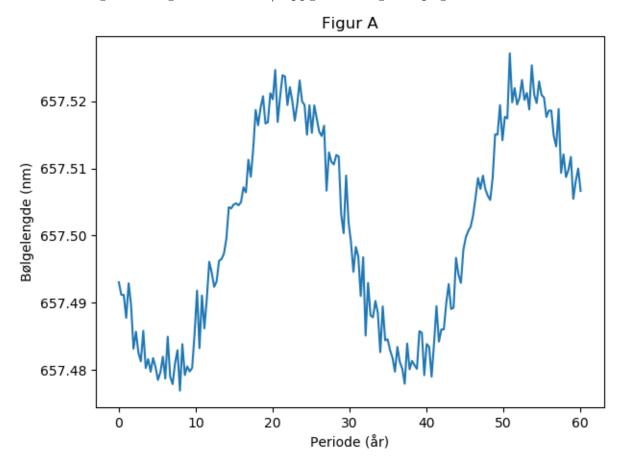
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

## Filen 1A.txt

Perioden P er 254.3 millioner år

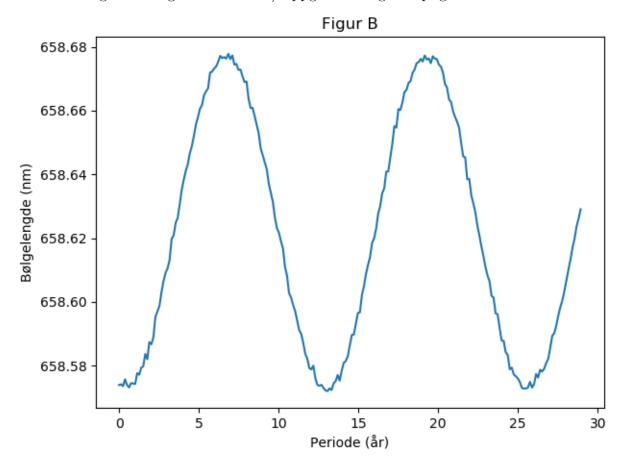
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



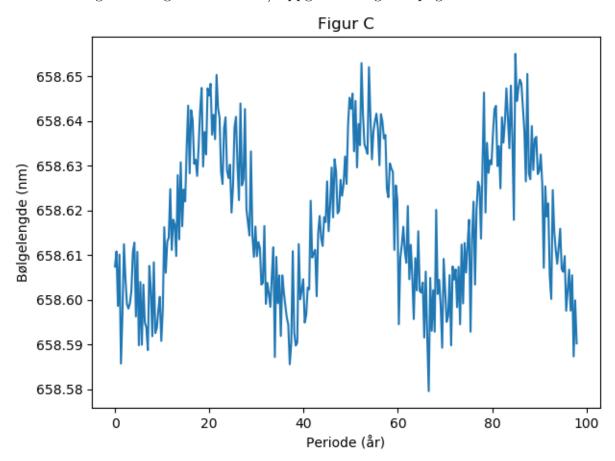
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



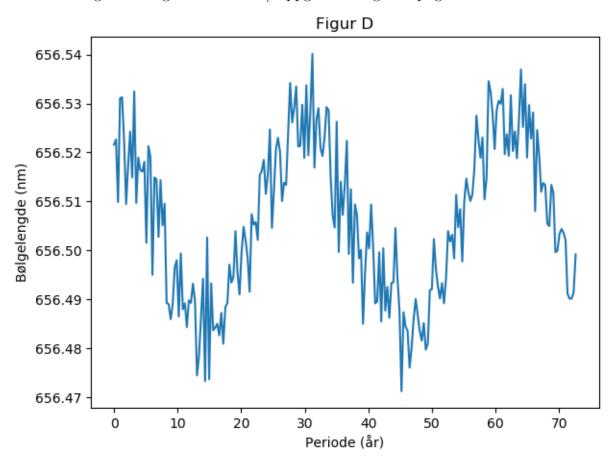
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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 656.56 656.55 Bølgelengde (nm) 656.54 656.53 656.52 656.51 656.50 20 100 0 40 60 80 Periode (år)

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

### Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 12.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=15.41$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 6.76, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 8.61$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=6.76,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 9.61

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m\_V = 12.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 14.41$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.13 og store halvakse a=67.85 AU.

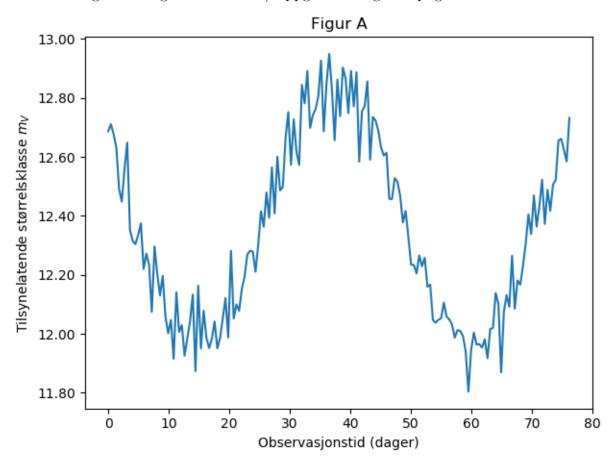
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.13 og store halvakse a=89.89 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 499.56 nm finner du størst fluks

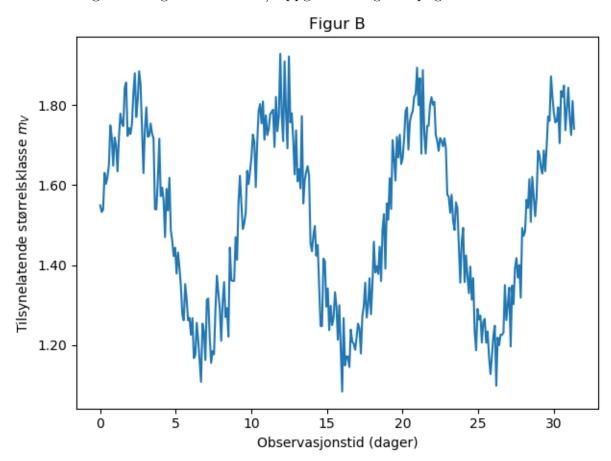
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



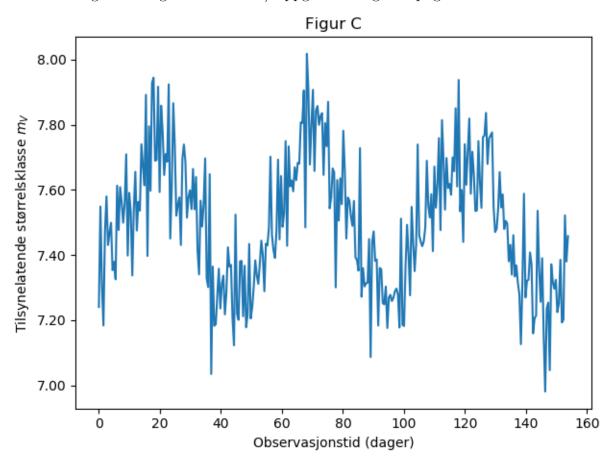
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



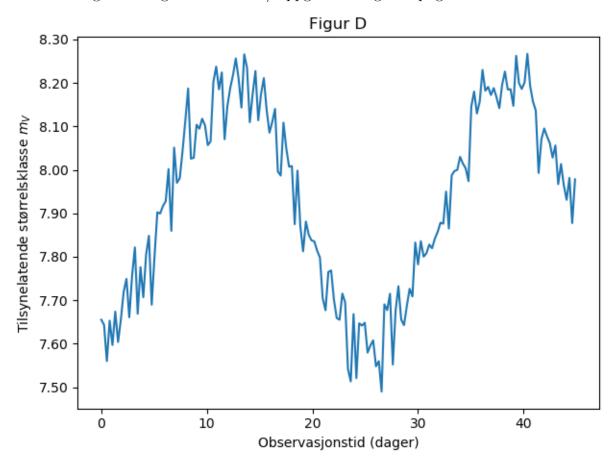
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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 9.40 Tilsynelatende størrelsklasse  $m_V$ 9.20 9.00 8.80 8.60 ò 10 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 22.80 solmasser, temperatur på 75.30 Kelvin og tetthet 4.95e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 5.00 solmasser, temperatur på 21.40 Kelvin og tetthet 8.90e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 13.90 solmasser, temperatur på 12.90 Kelvin og

tetthet 9.04e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 12.00 solmasser, temperatur på 67.60 Kelvin og tetthet 2.19e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 21.80 solmasser, temperatur på 76.70 Kelvin og tetthet 3.74e-21 kg per kubikkmeter

### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

STJERNE B) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE C) stjerna har en degenerert heliumkjerne

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

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

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$  = 1.55

Stjerne B har spektralklasse B9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 9.15

Stjerne C har spektralklasse G6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V} = 6.32$ 

Stjerne D har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V

= 3.42

Stjerne E har spektralklasse B9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 7.17

### Filen 1P.txt

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

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

2 ·

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

9

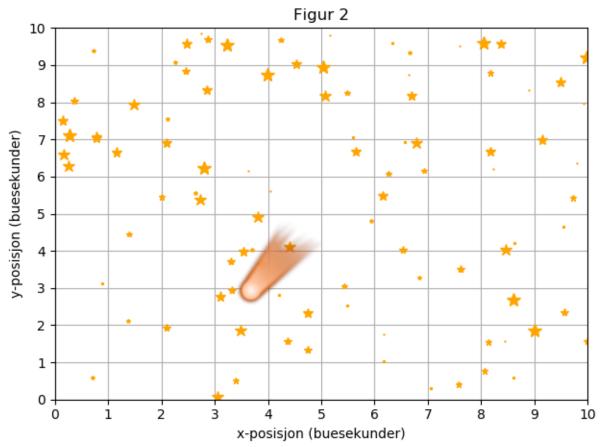
10

Figur 1

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

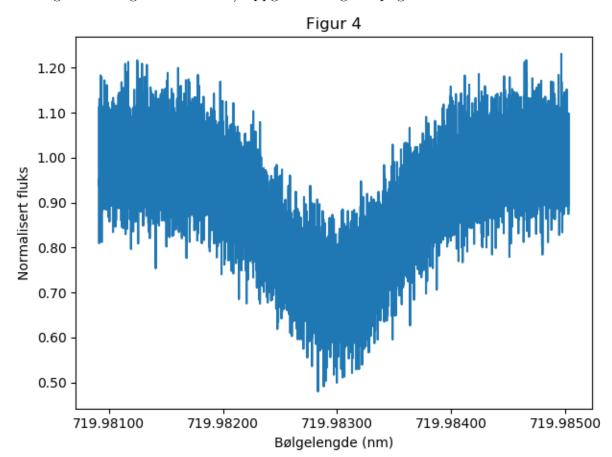
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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 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 0.17799999999999999156231 AU.

Tangensiell hastighet er 82835.718471451968071051 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.708 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=6.595 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=20.540.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9624 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00035 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=100.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9928 ganger lyshastigheten.

### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 519.60 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 1.18 solmasser.

Stjernas radius er 0.43 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:  $14.12~\mathrm{millioner}~\mathrm{K}$ 

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.56 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=13.81~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=21.24~\mathrm{km}.$