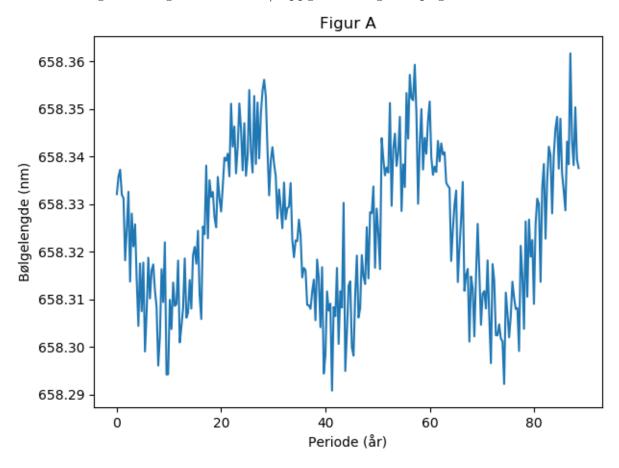
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 195.6 millioner år

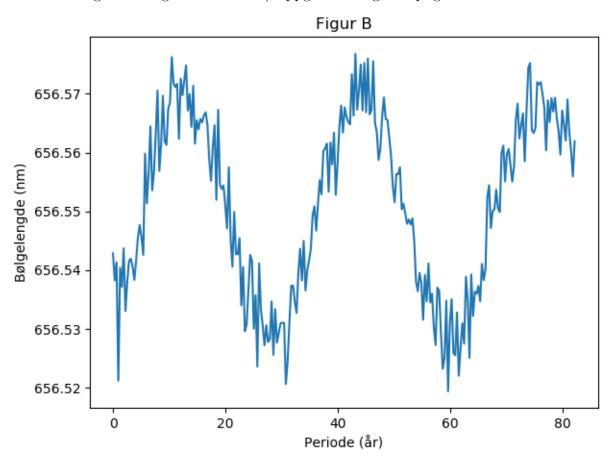
# Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



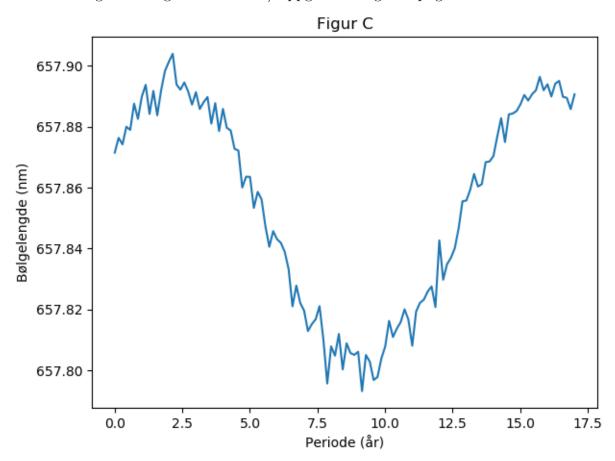
## $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



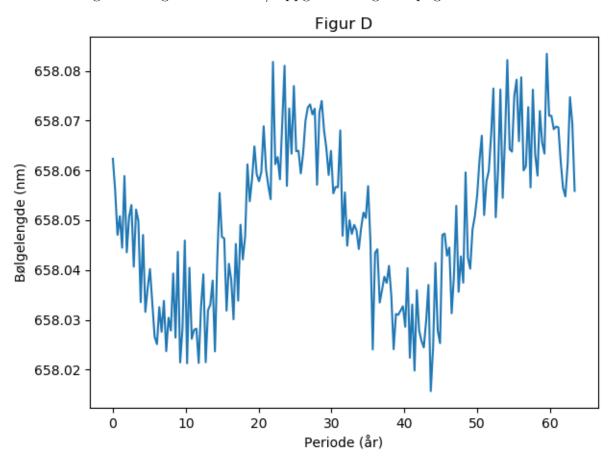
## $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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

658.17 - (m) 658.16 - (m) 658.15 - (m) 658.13 - (m) 658.1

20

Periode (år)

30

40

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

### Filen 1D.txt

0

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 10.32, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=11.72$ 

10

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 1.72, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=4.12$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=1.72,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 3.12

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m\_V = 10.32, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 12.72$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.57 og store halvakse a=92.41 AU.

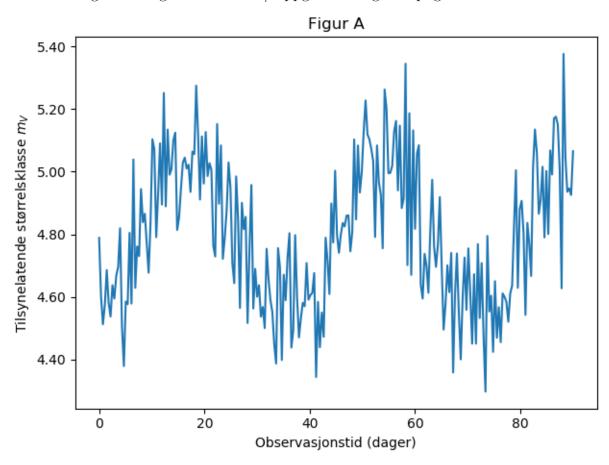
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.57 og store halvakse a= $46.55~\mathrm{AU}.$ 

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 434.12 nm finner du størst fluks

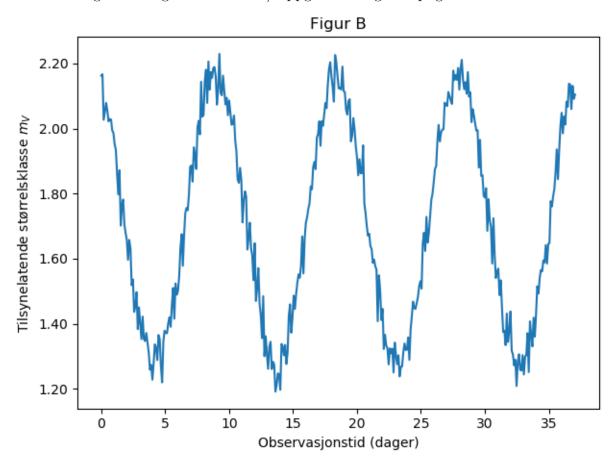
## $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



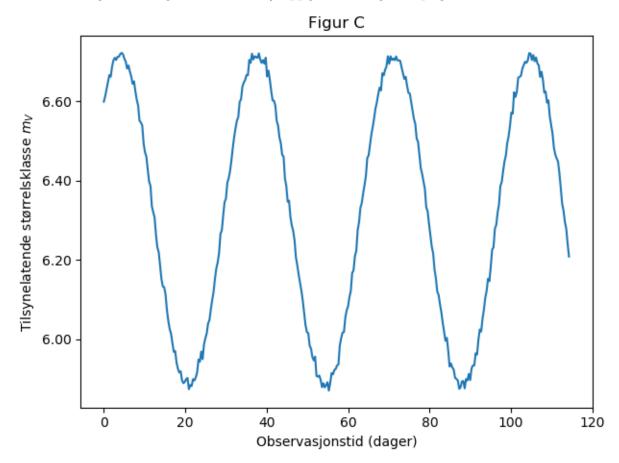
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



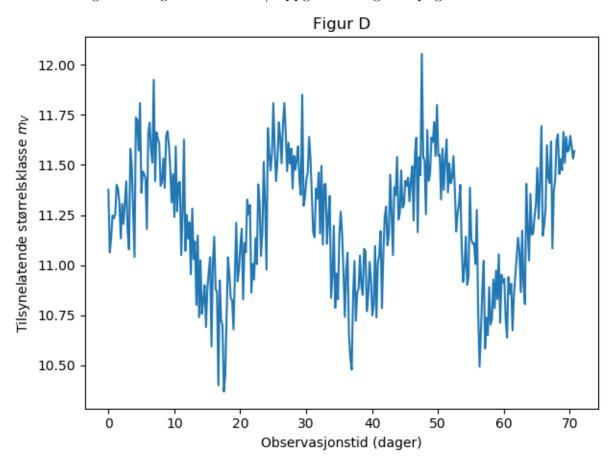
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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



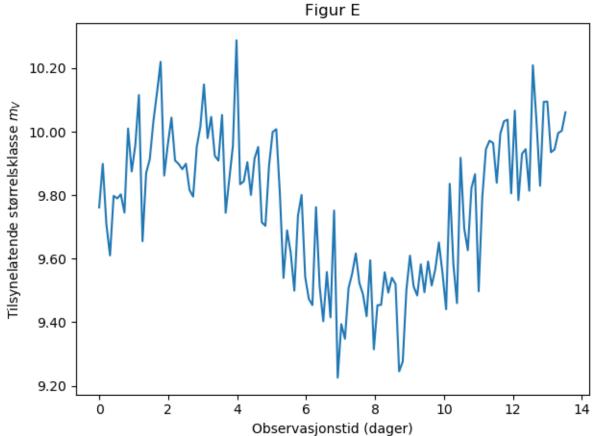
## $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png$

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 23.00 solmasser, temperatur på 34.00 Kelvin og tetthet 4.94e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 15.00 solmasser, temperatur på 76.70 Kelvin og tetthet 5.03e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 9.80 solmasser, temperatur på 59.20 Kelvin og

tetthet 1.78e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 16.30 solmasser, temperatur på 10.00 Kelvin og tetthet 1.65e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 3.60 solmasser, temperatur på 36.80 Kelvin og tetthet 4.37e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE B) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE C) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE D) stjerna har et degenerert heliumskall

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

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 5.33

Stjerne B har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 3.99

Stjerne C har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 6.68

Stjerne D har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 2.88

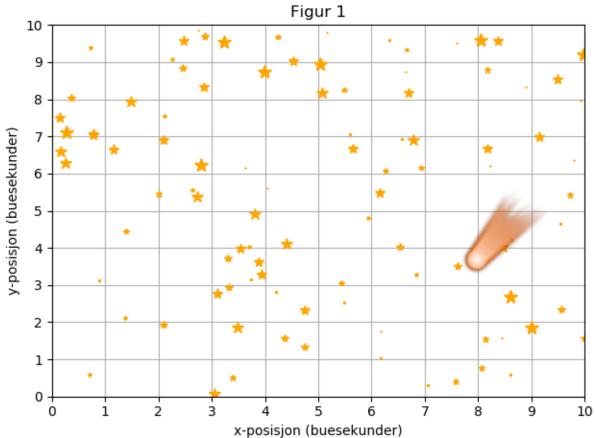
Stjerne E har spektralklasse B6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$  = 7.53

### Filen 1P.txt

90

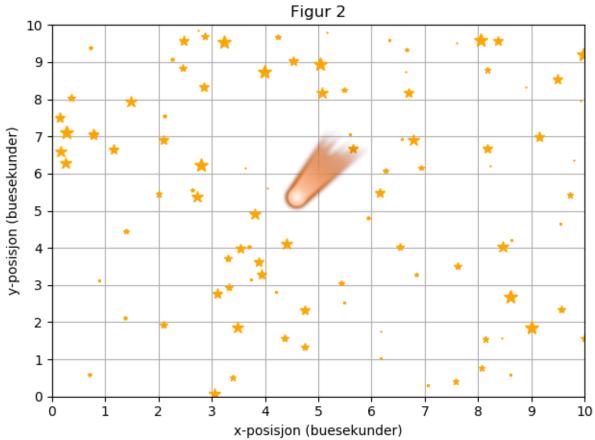
## $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 1.png$

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



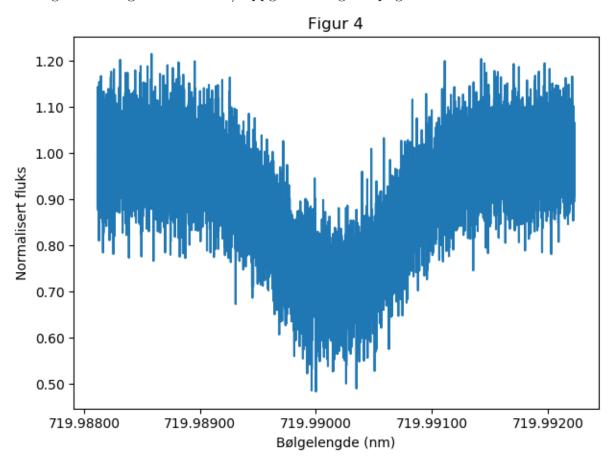
## $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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

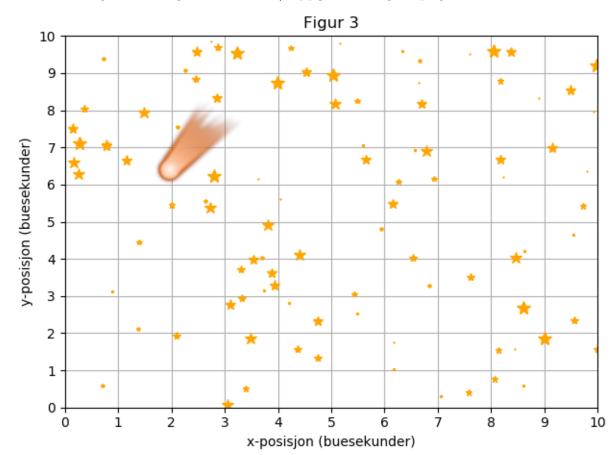


Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

### Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.5180000000000001598721 AU.

Tangensiell hastighet er 44128.962172764753631782 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.516 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=5.205 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=22.159.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9672 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00023 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=1040.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9905 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 683.40 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 4.28 solmasser.

Stjernas radius er 0.69 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 -400 200 -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: 14.95 millioner K

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.27 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=12.76~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=19.03~\mathrm{km}.$