

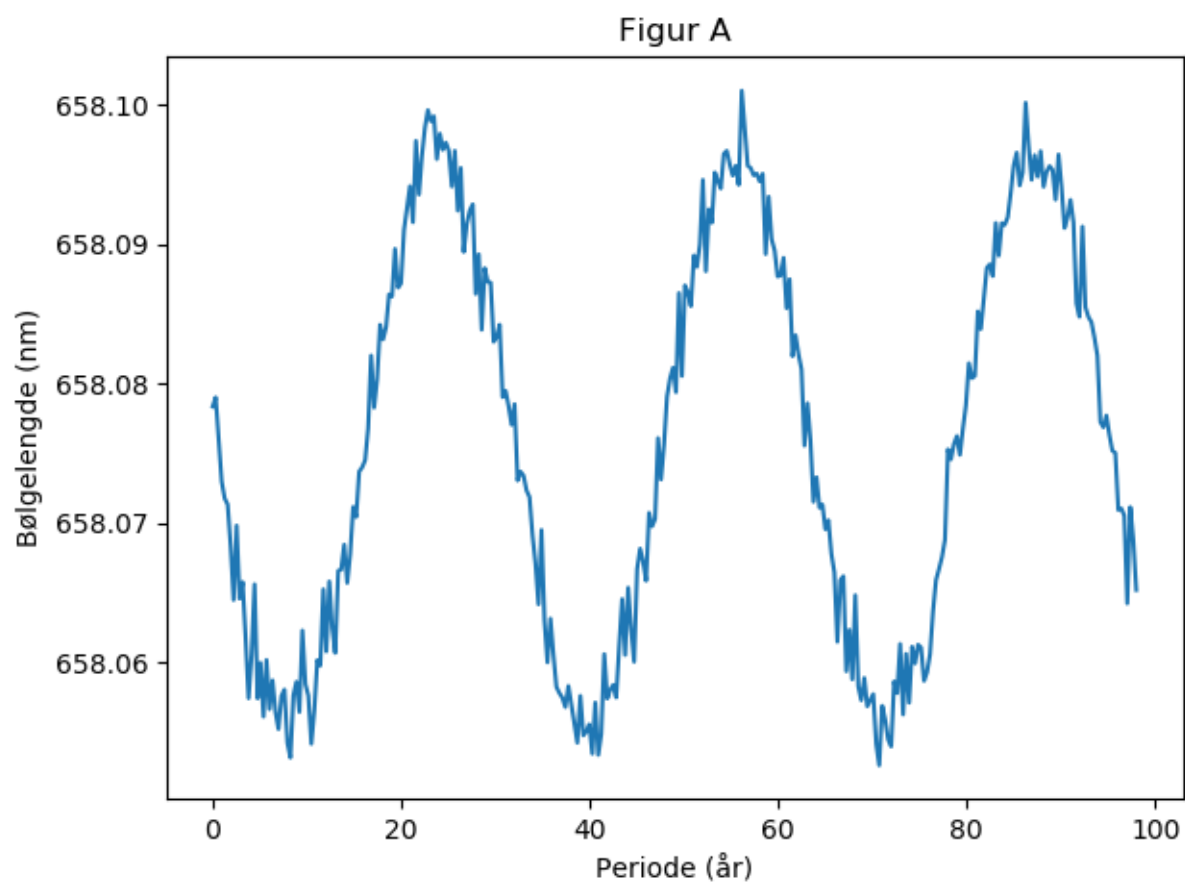
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

## Filen 1A.txt

Perioden P er 214.9 millioner år

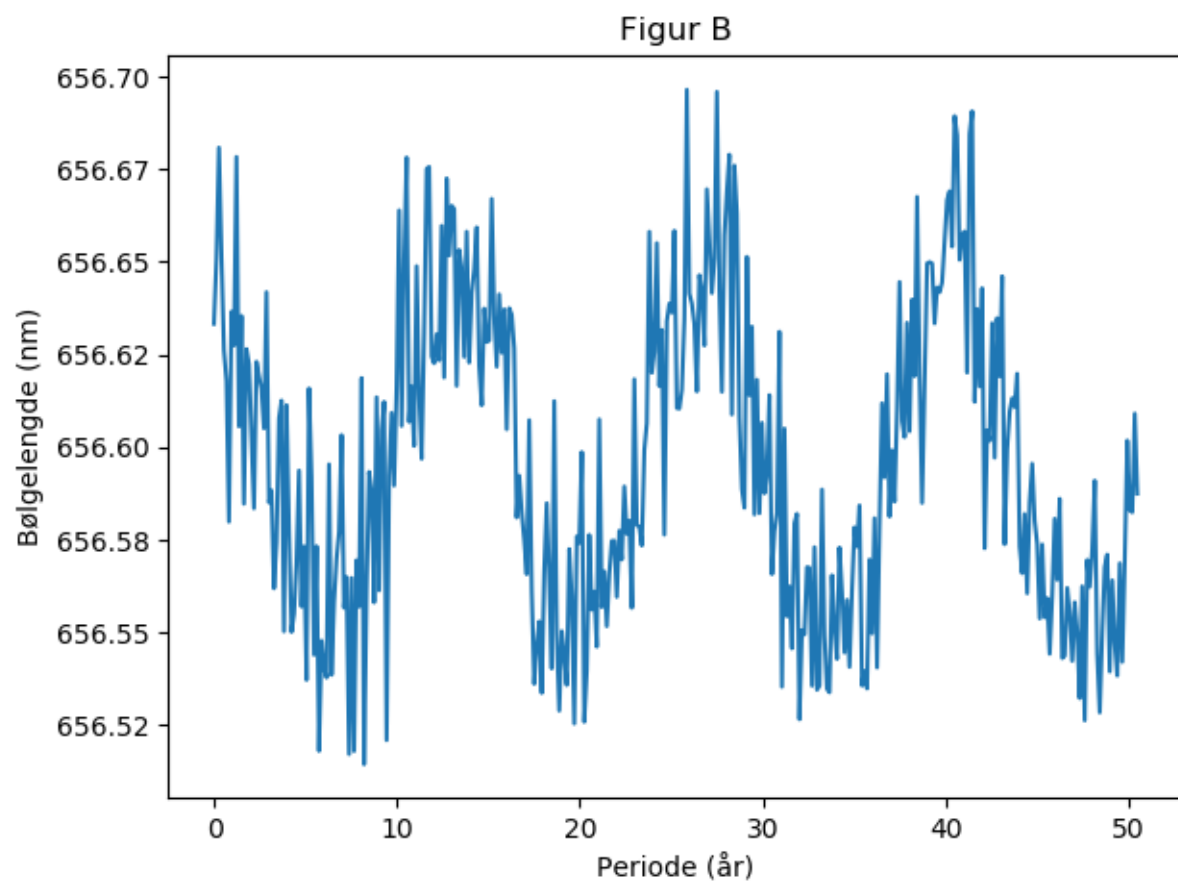
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



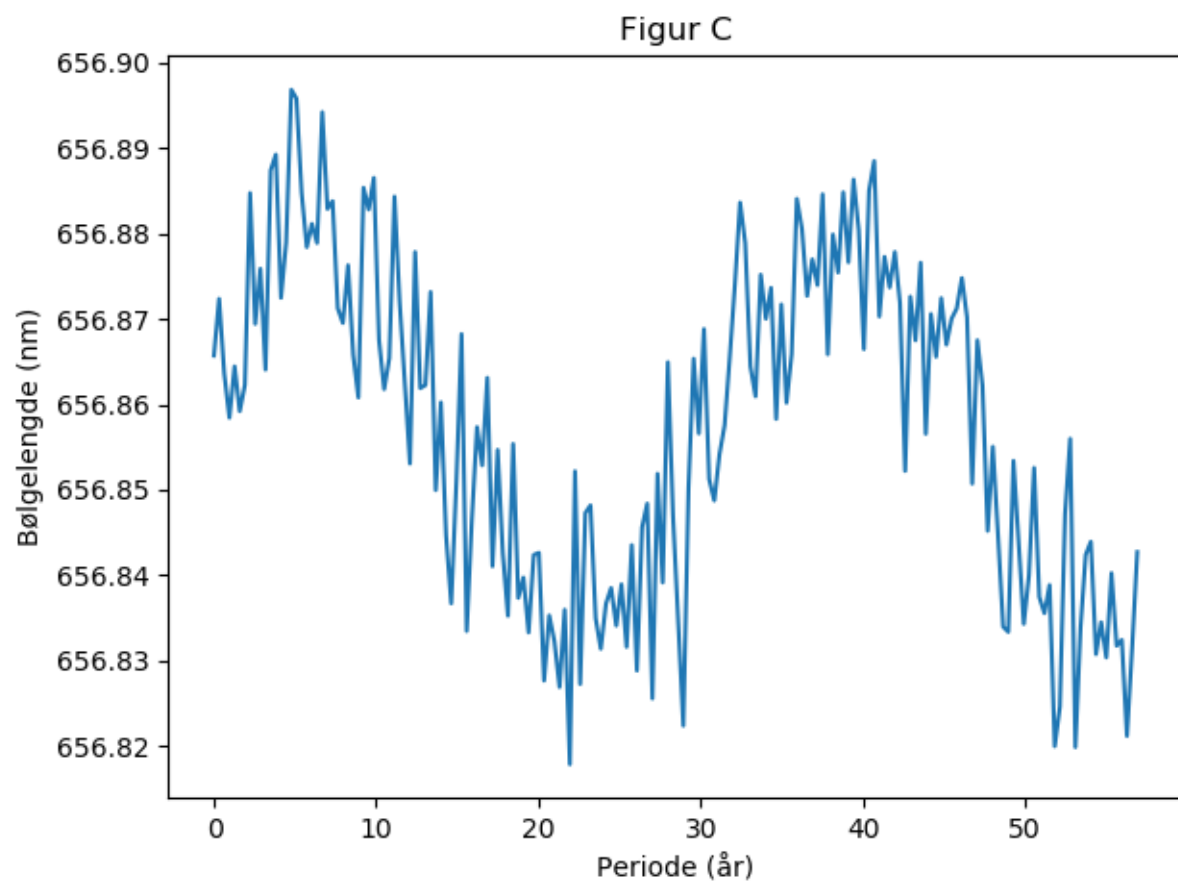
Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png

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



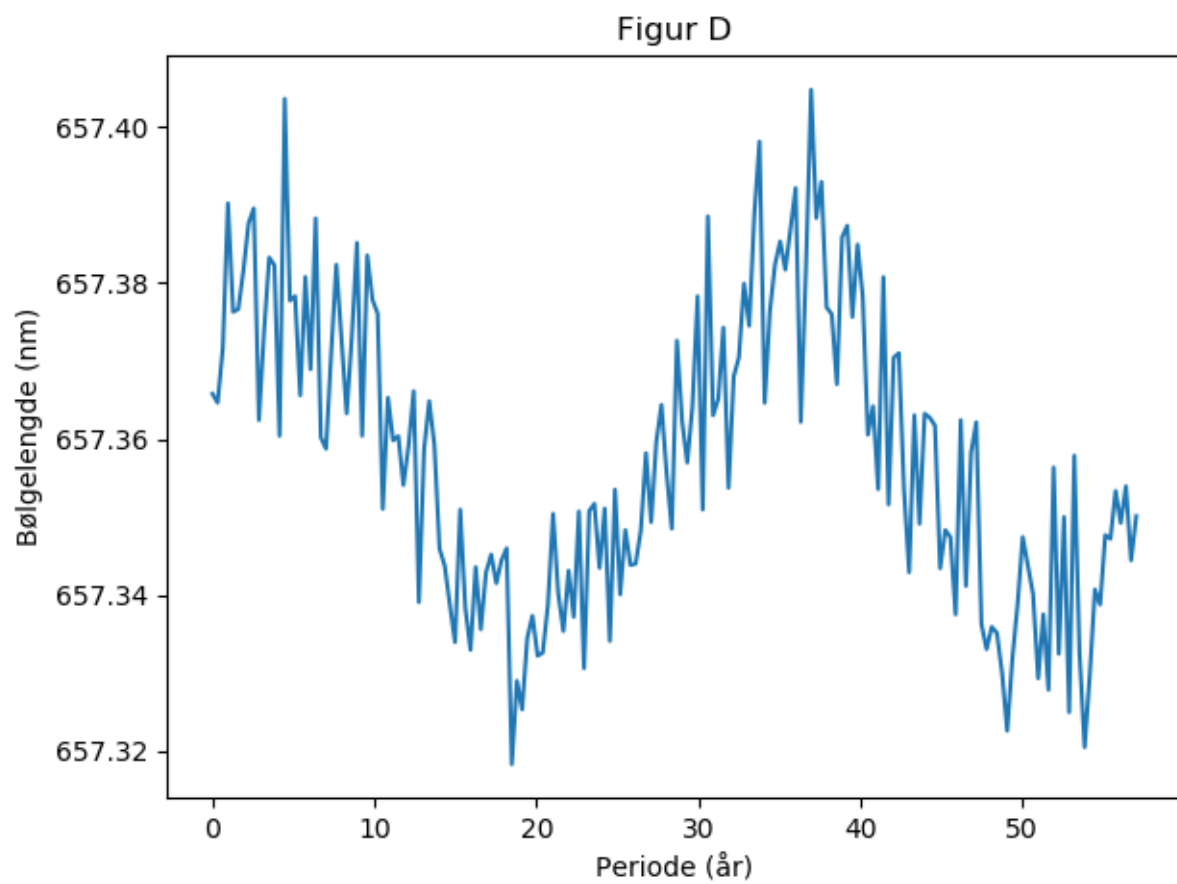
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png

Figure 3: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png



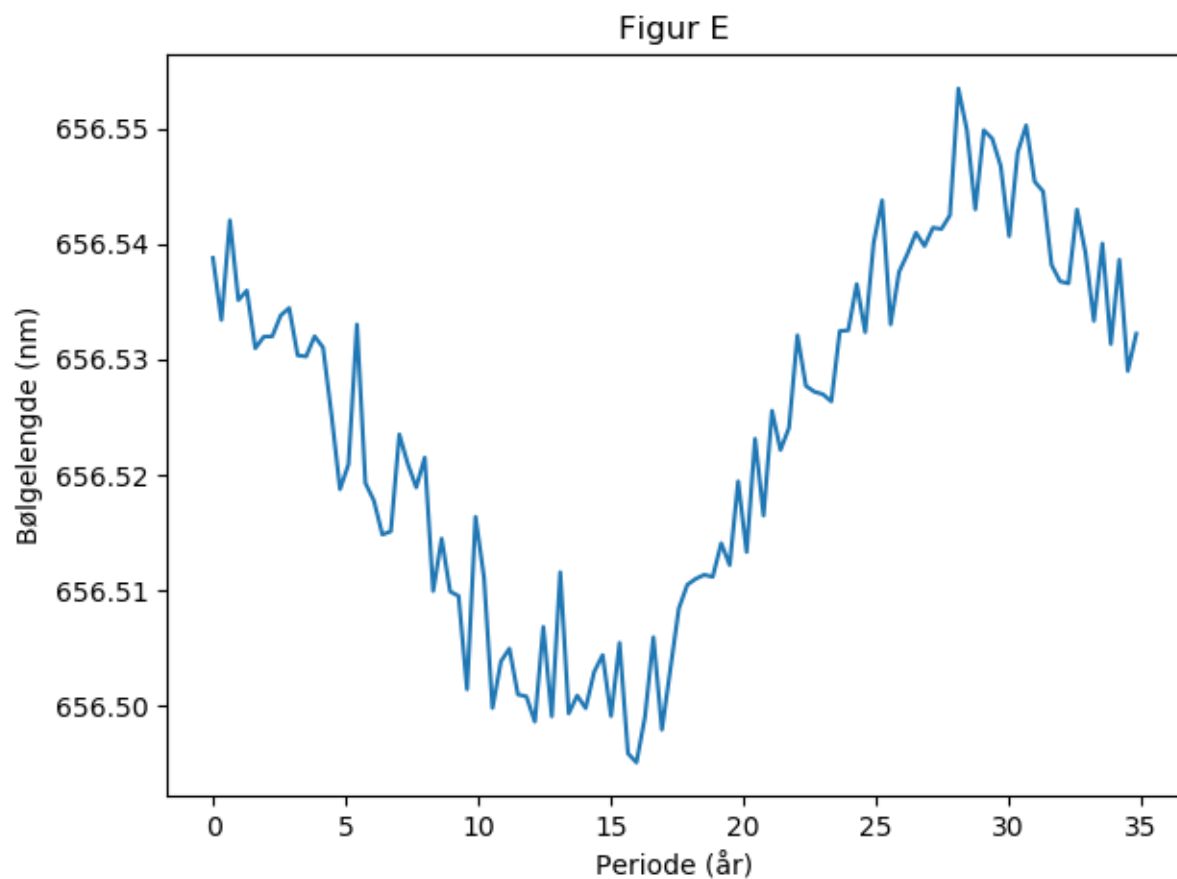
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_D.png

Figure 4: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_D.png



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

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



## Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 3.46$ , tilsynelatende blå størrelseklasse  $m_B = 4.61$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 3.46$ , tilsynelatende blå størrelseklasse  $m_B = 5.61$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 8.86$ , tilsynelatende

blå størrelseklass  $m_B = 10.01$

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 8.86$ , tilsynelatende blå størrelseklass  $m_B = 11.01$

### **Filen 1E.txt**

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten  $e=0.89$  og store halvakse  $a=93.69$  AU.

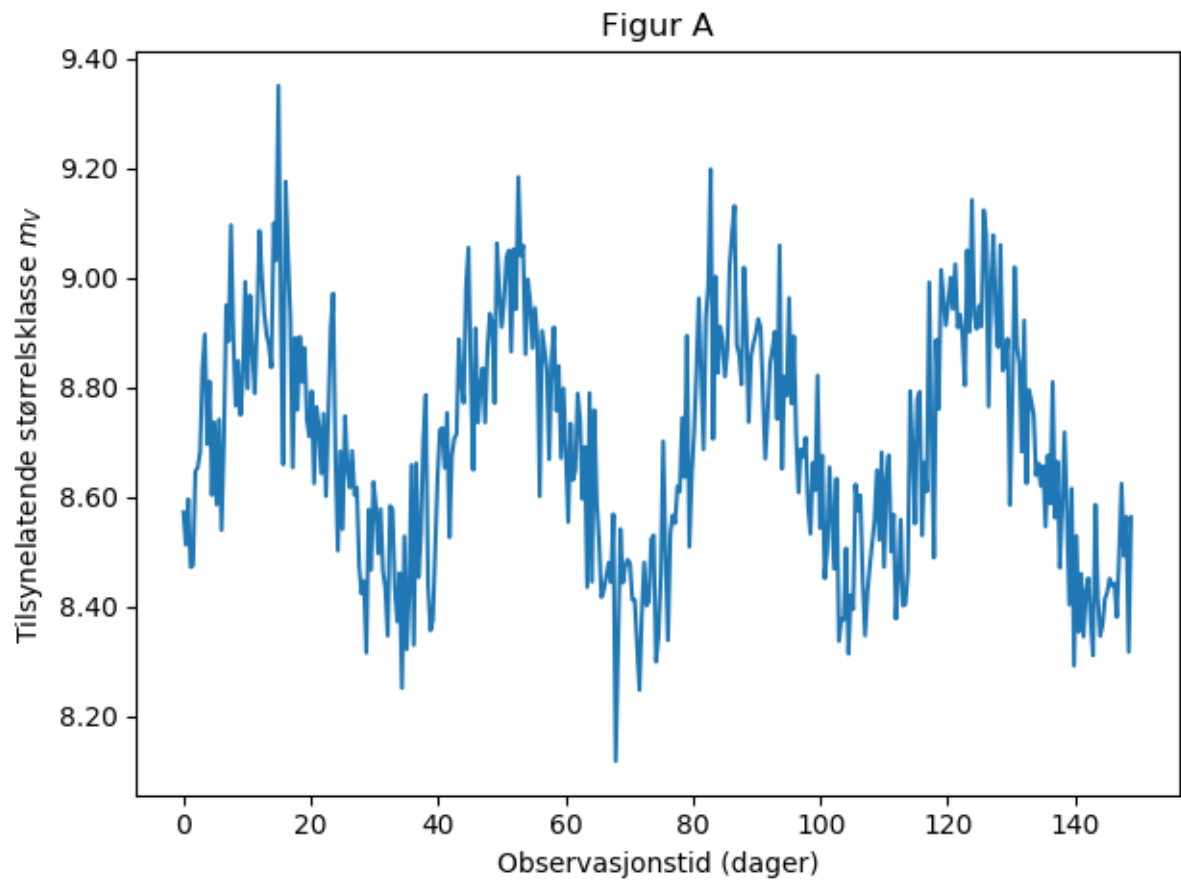
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten  $e=0.89$  og store halvakse  $a=54.38$  AU.

### **Filen 1F.txt**

Ved bølgelengden 652.36 nm finner du størst fluks

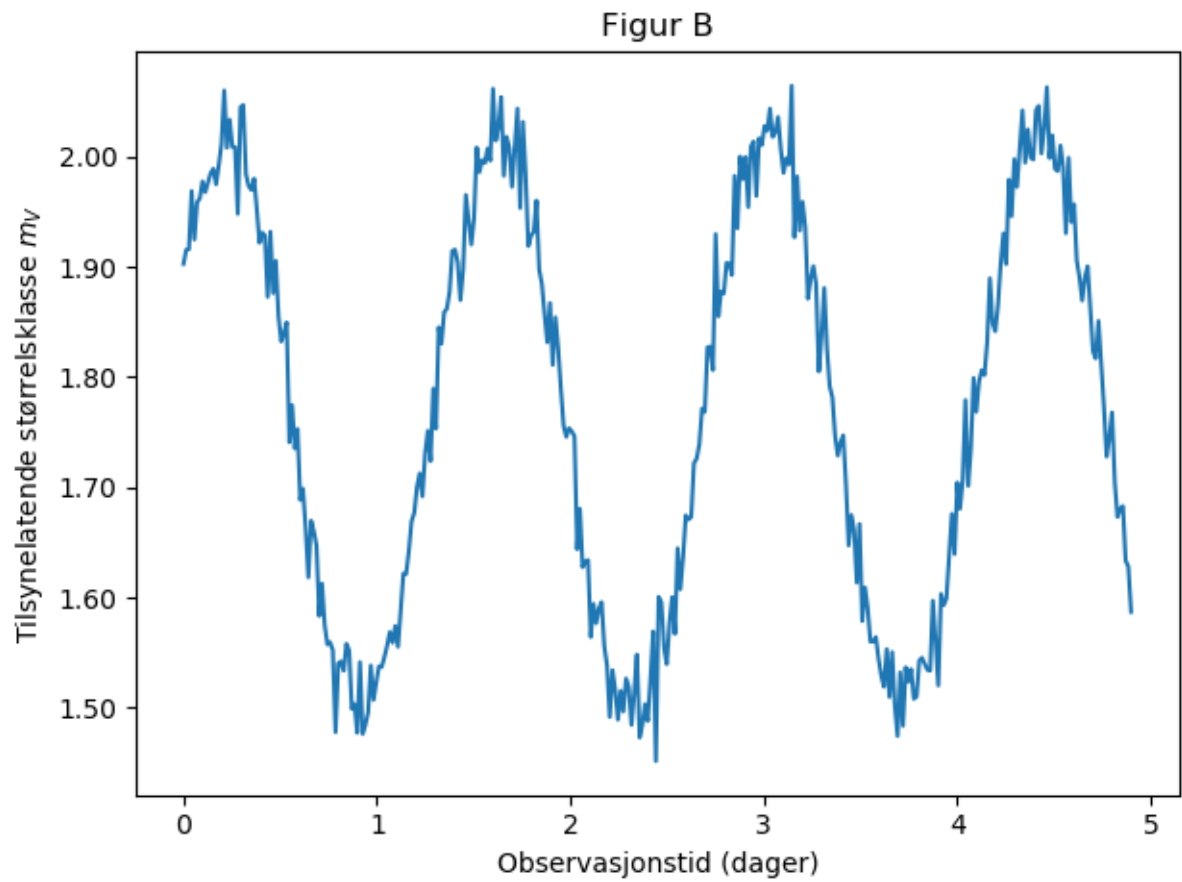
## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png

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



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

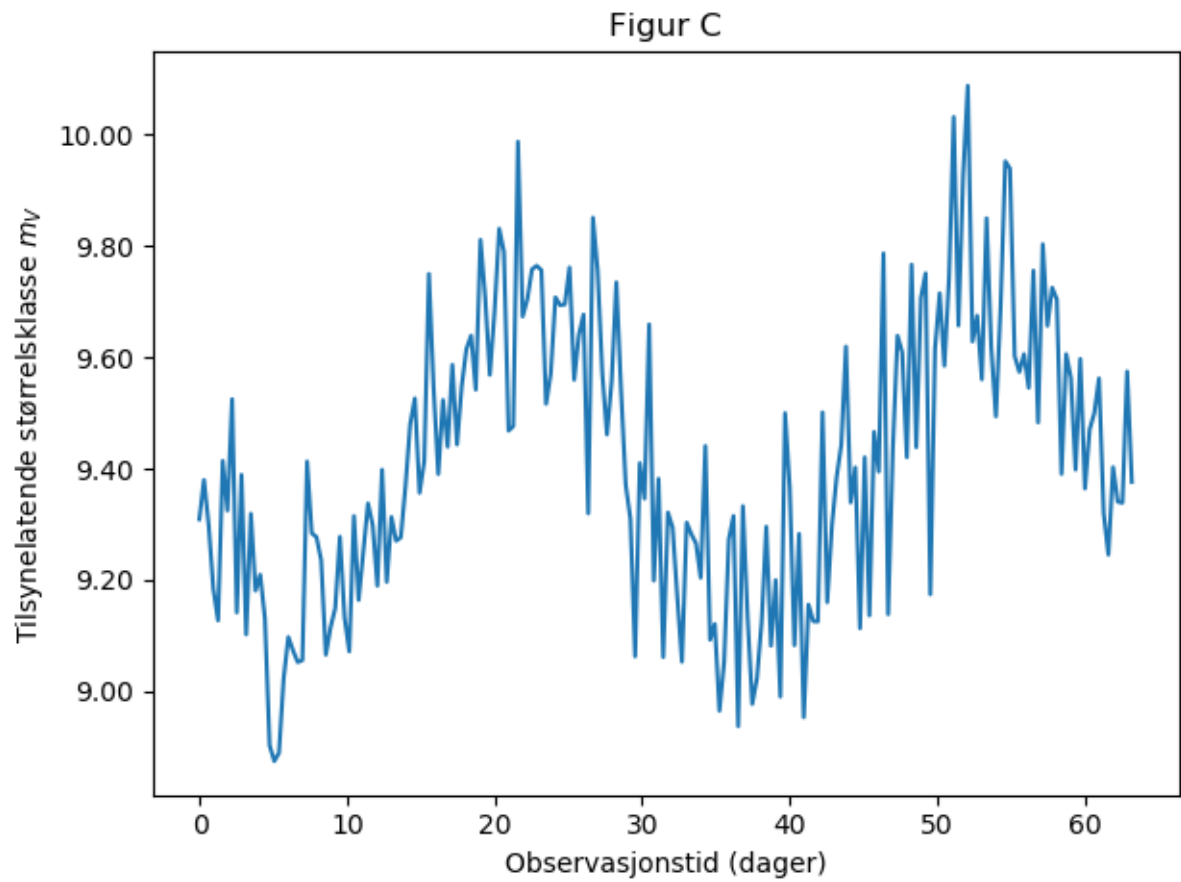
Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png





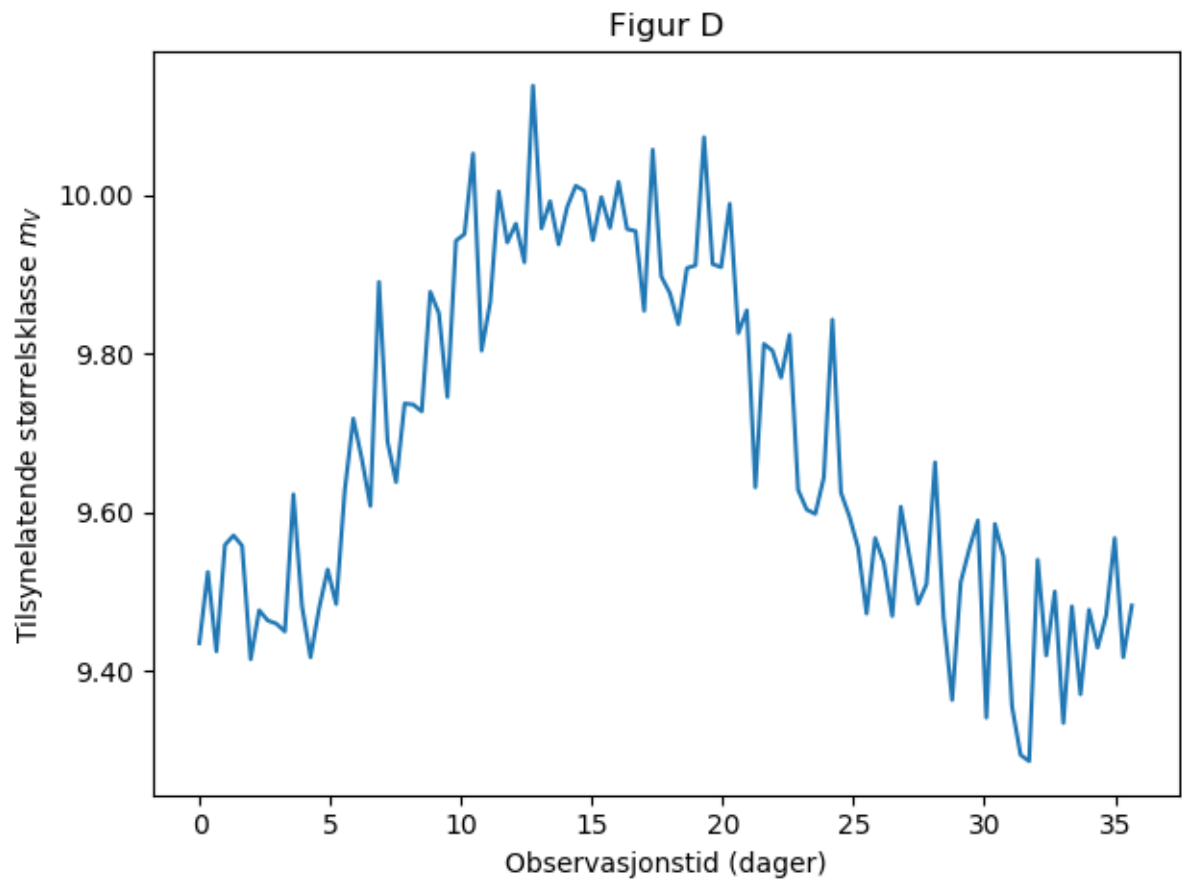
## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png

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



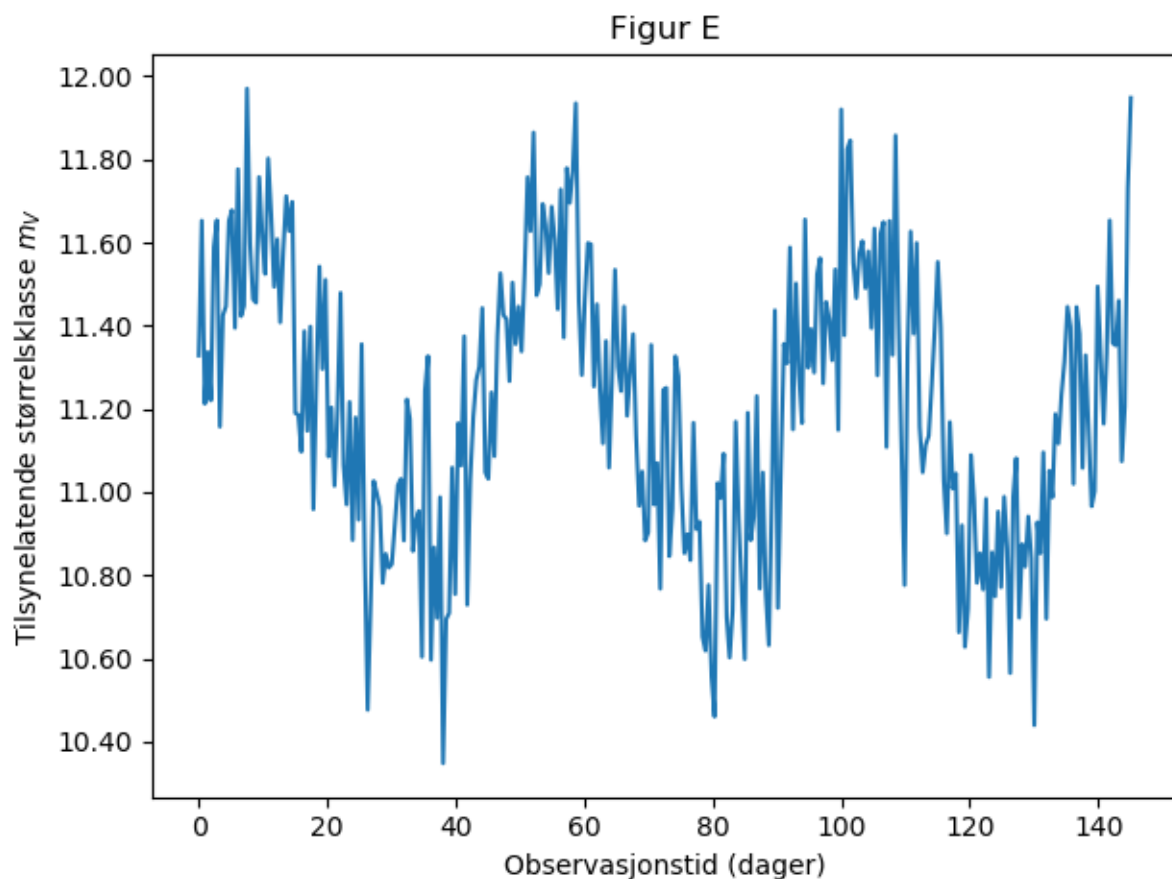
## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png

Figure 9: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png



## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png

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



## Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 3.80 solmasser, temperatur på 20.70 Kelvin og tetthet  $9.47\text{e-}21$  kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 11.80 solmasser, temperatur på 40.30 Kelvin og tetthet  $1.14\text{e-}21$  kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 35.50 solmasser, temperatur på 15.30 Kelvin og

tetthet  $1.62 \times 10^{-20}$  kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 9.00 solmasser, temperatur på 31.90 Kelvin og tetthet  $3.86 \times 10^{-21}$  kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 7.40 solmasser, temperatur på 63.40 Kelvin og tetthet  $9.00 \times 10^{-21}$  kg per kubikkmeter

### **Filen 1J.txt**

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

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i sentrum

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE D) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE E) hele stjerna er elektrondegenerert

### **Filen 1L.txt**

Stjerne A har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 9.79$

Stjerne B har spektralklasse G3 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 8.52$

Stjerne C har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 1.85$

Stjerne D har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 7.10$

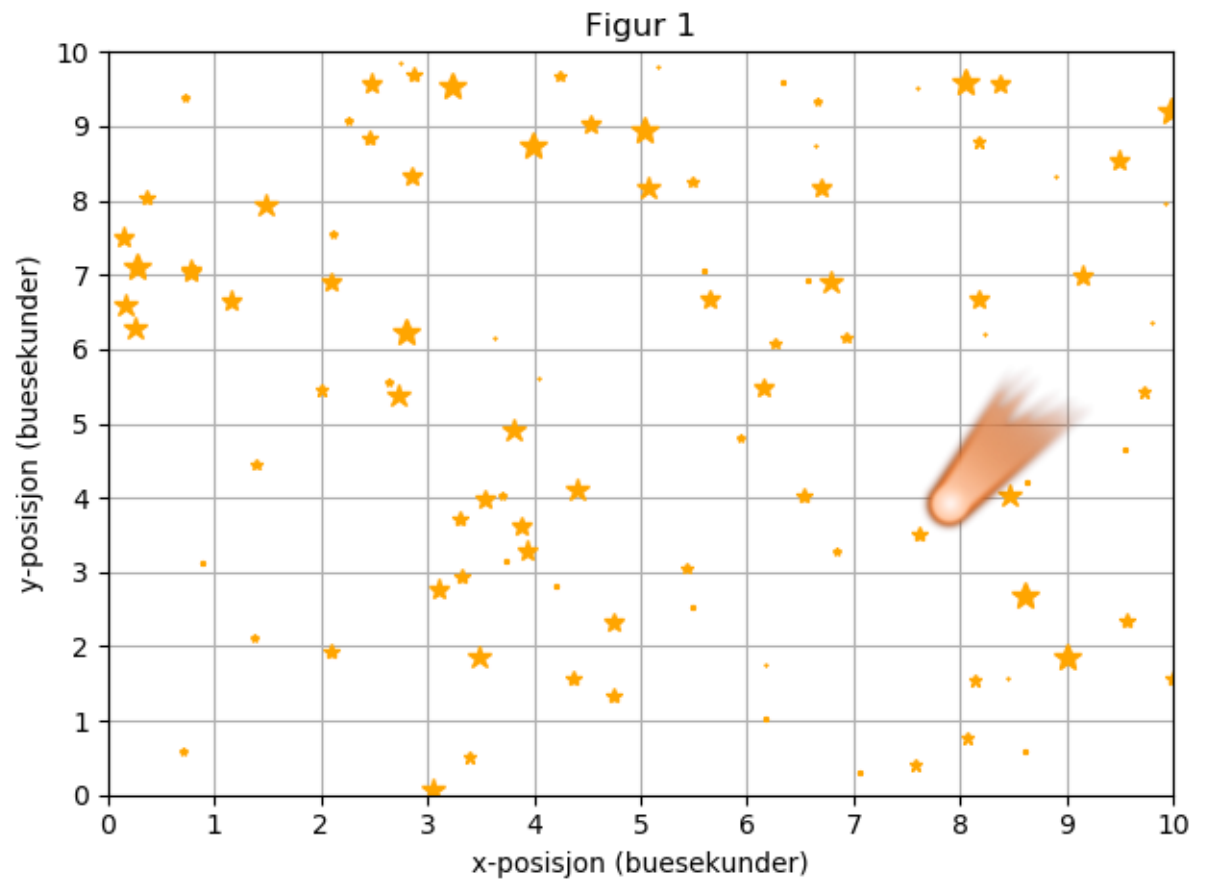
Stjerne E har spektralklasse G9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 8.73$

### **Filen 1P.txt**

Halvparten av partiklene har hastighetskomponent kun langs synsretningen som er enten 100 m/s mot deg eller fra deg (like mange i hver retning) og den andre halvparten har ingen bevegelse langs synsretningen

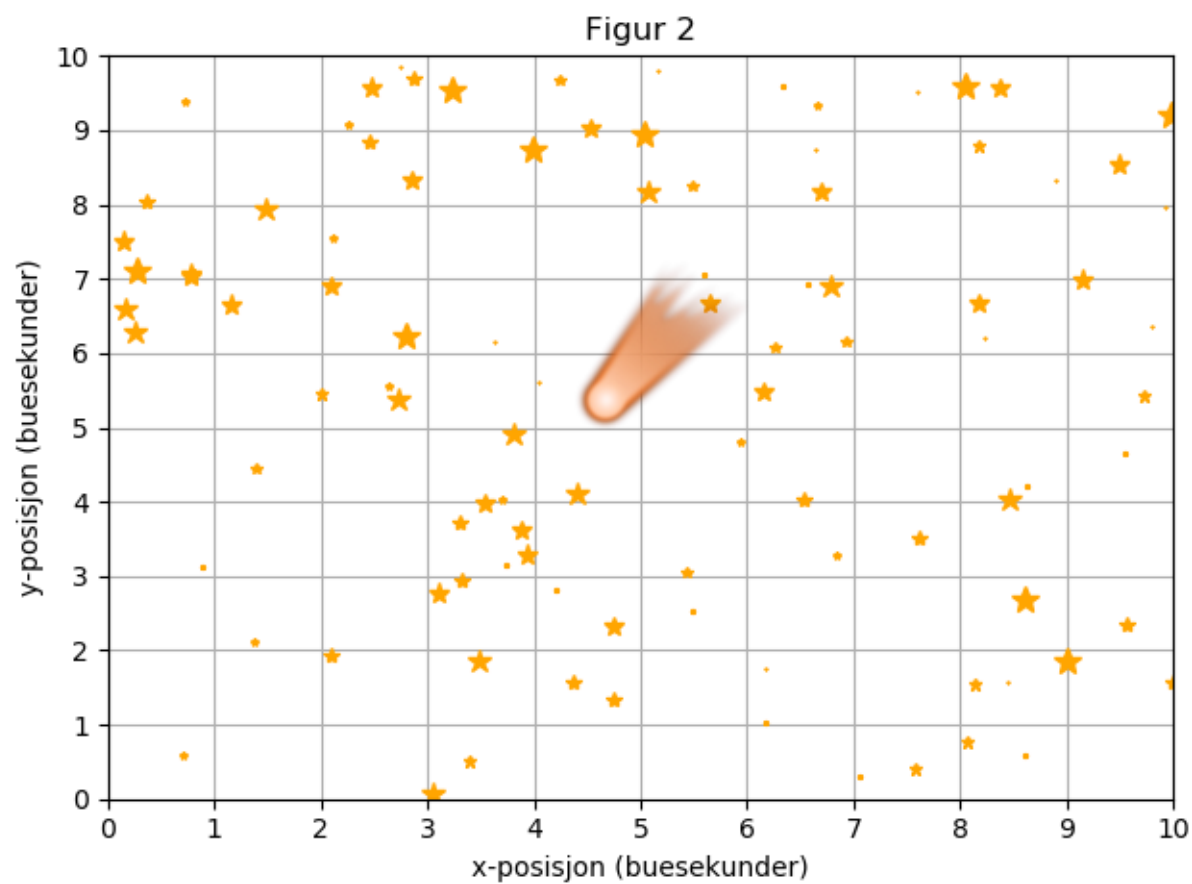
Filen 2A/Oppgave2A\_Figur1.png

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



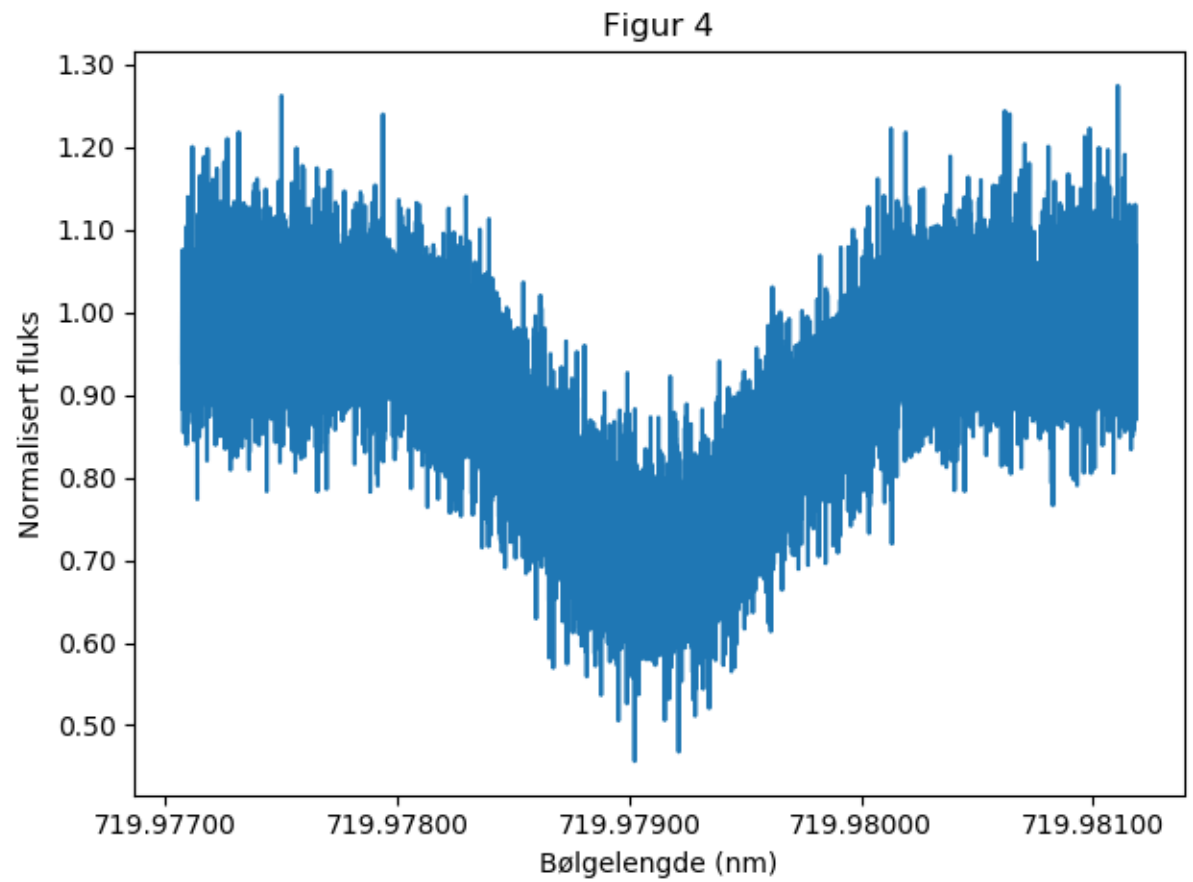
Filen 2A/Oppgave2A\_Figur2.png

Figure 12: Figur fra filen 2A/Oppgave2A\_Figur2.png



## Filen 2B/Oppgave2B\_Figur 4.png

Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur 4.png

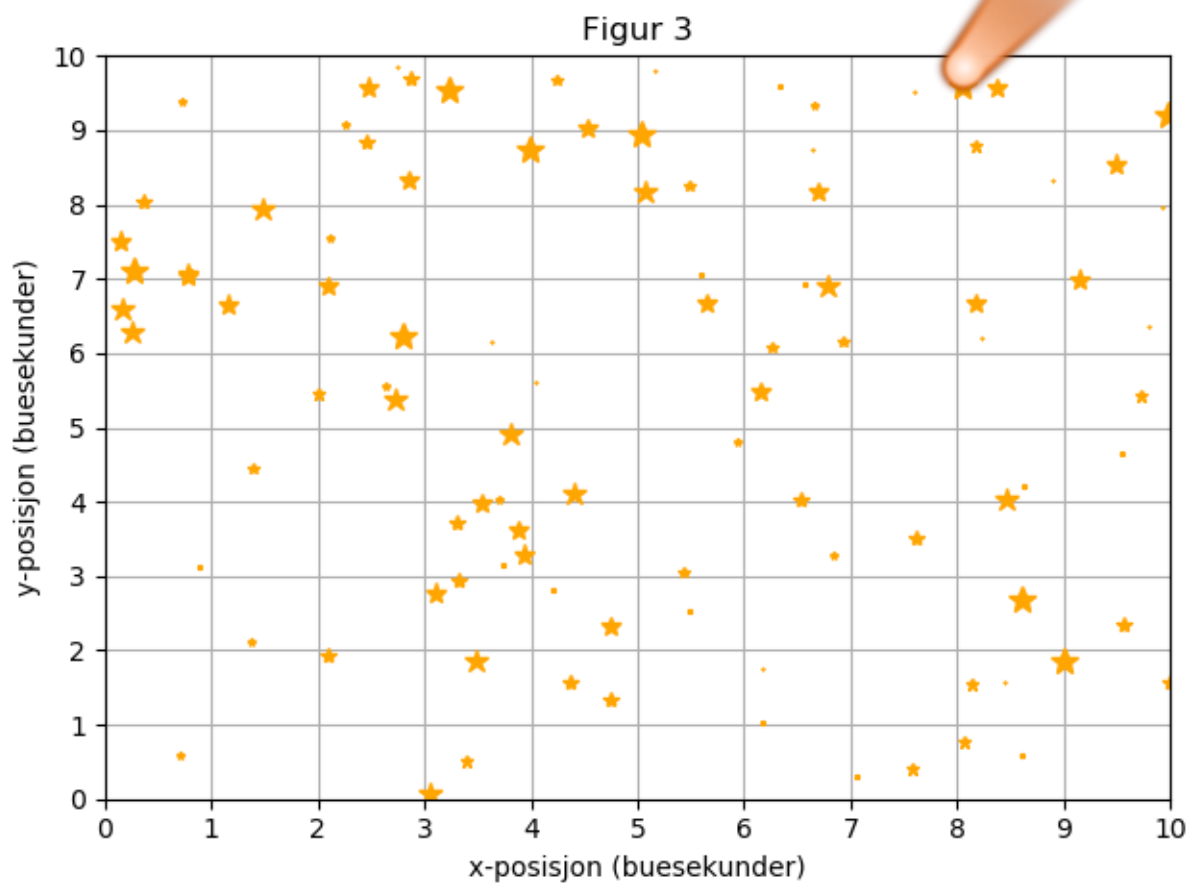


4.png



## Filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

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



## Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.7069999999999996180833 AU.

Tangensiell hastighet er 40694.864587215495703276 m/s.

### **Filen 2D.txt**

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er  $r_1=3.724$  AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er  $r_2=7.685$  AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er  $m_1=18.012$ .

### **Filen 3A.txt**

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9500 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00047 sekunder målt i bakkesystemet.

### **Filen 3B.txt**

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er  $D=710.0$  km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9892 ganger lyshastigheten.

### **Filen 3E.txt**

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 527.40 nm.

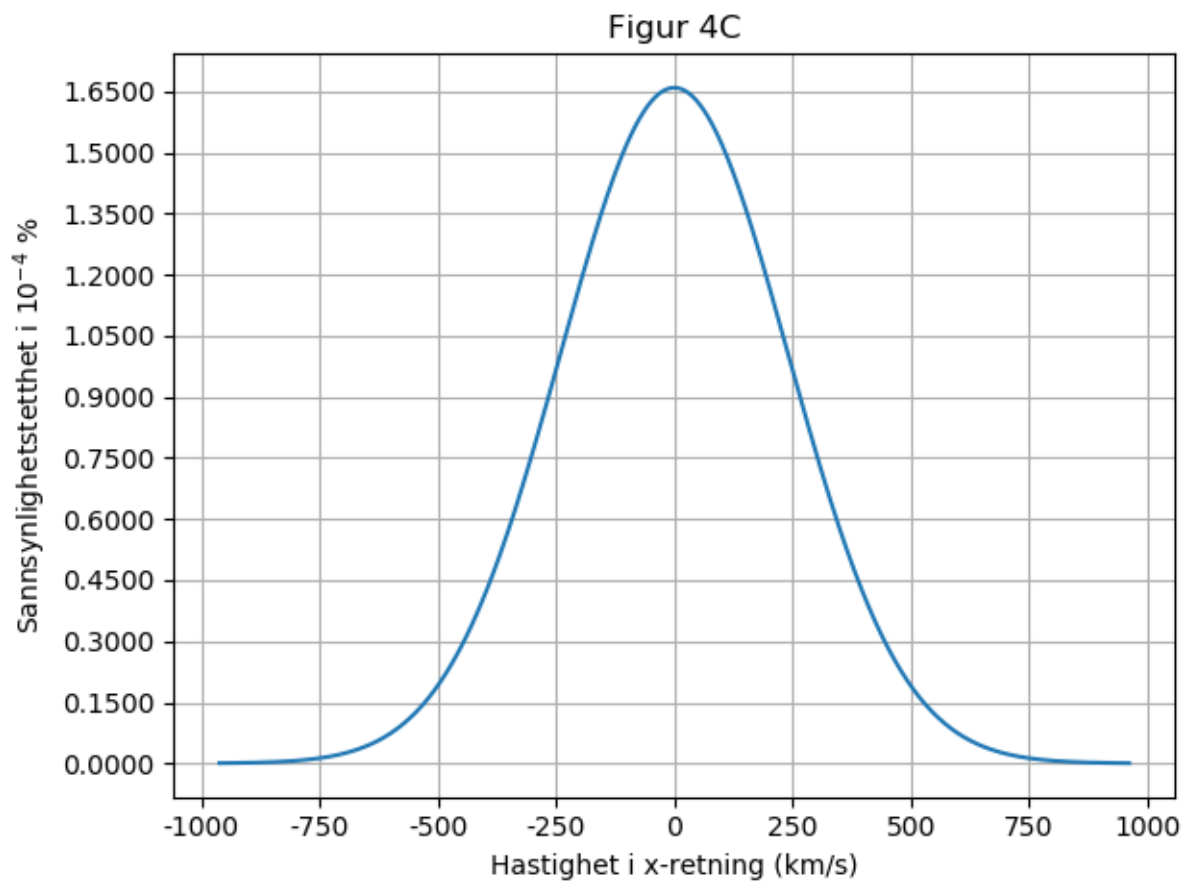
### **Filen 4A.txt**

Stjernas masse er 1.62 solmasser.

Stjernas radius er 0.47 solradier.

## Filen 4C.png

Figure 15: Figur fra filen 4C.png



## Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 12.96 millioner K

### **Filen 4G.txt**

Massen til det sorte hullet er 4.59 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er  $r = 14.03$  km.

r-koordinaten til det innerste romskipet er  $r = 25.00$  km.