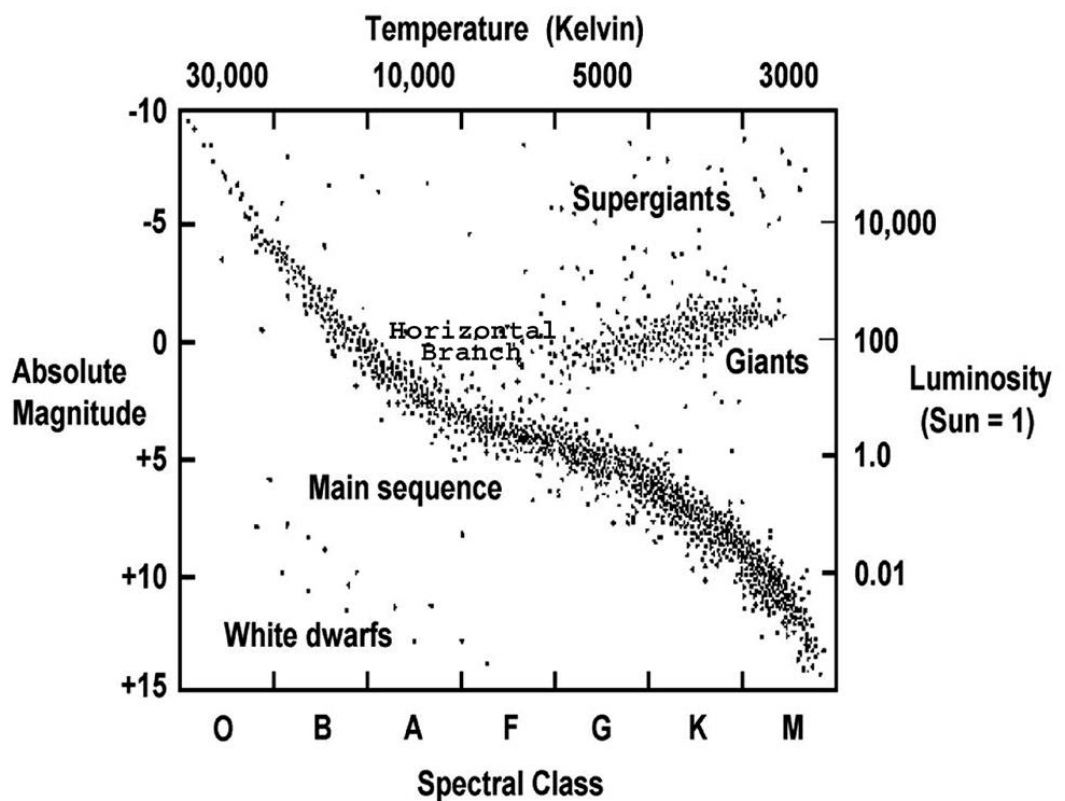
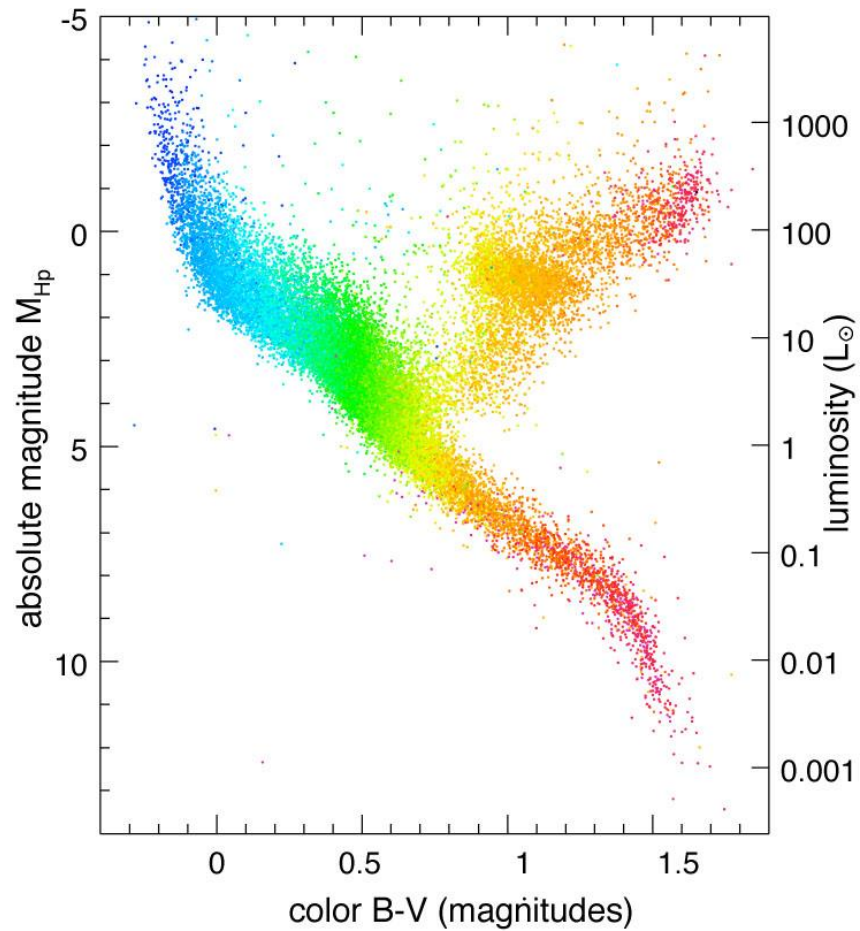


ADVANCED SOLAR PHYSICS AND SPACE WEATHER

Lista 0

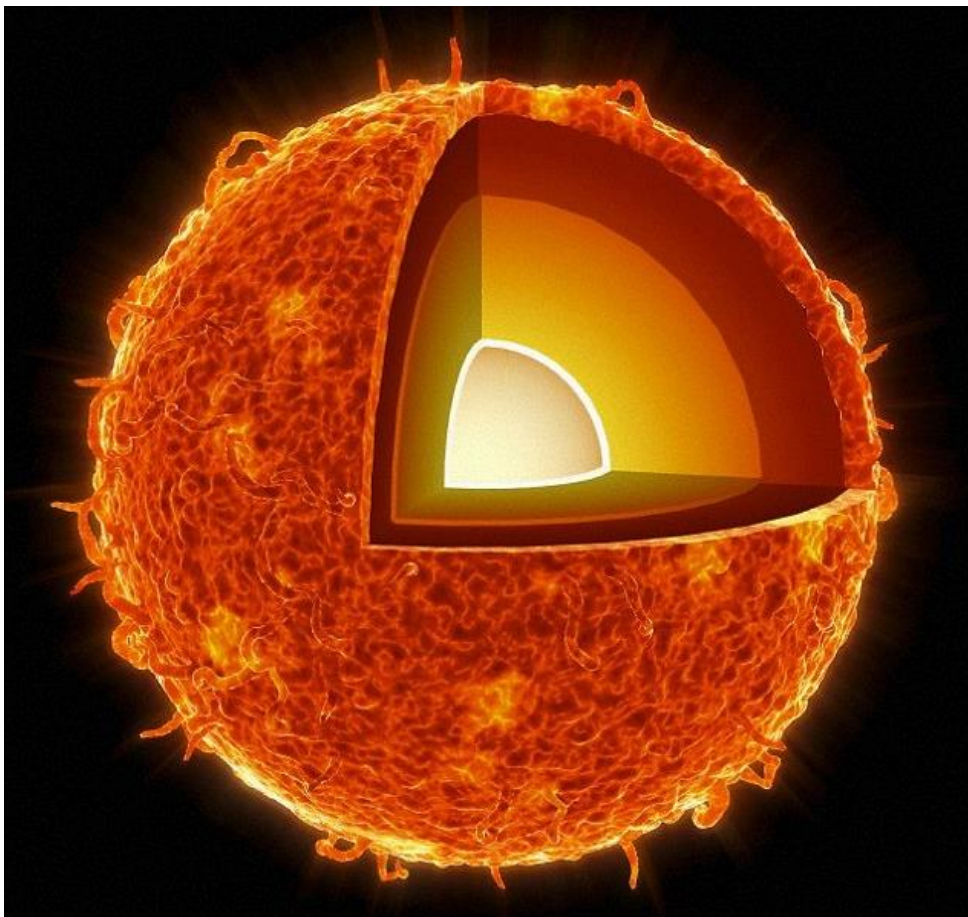
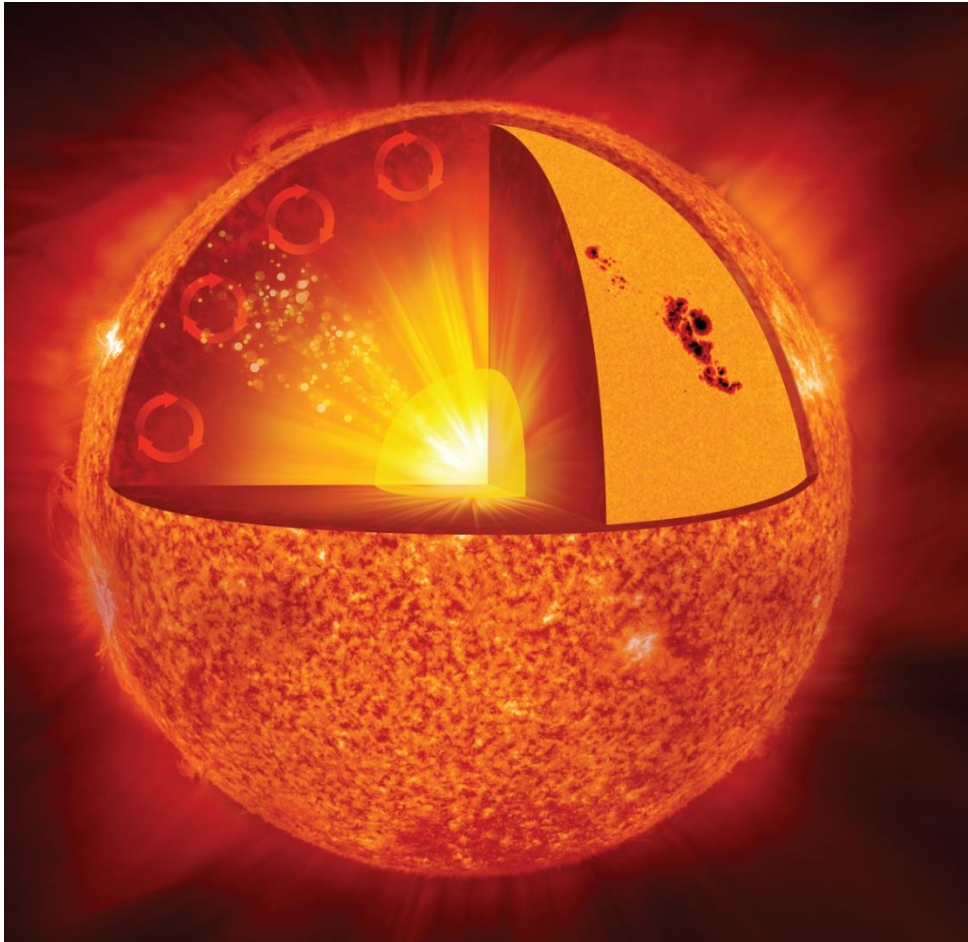
Zad.1

Położenie i ewolucja Słońca na wykresie H-R.



Zad.2

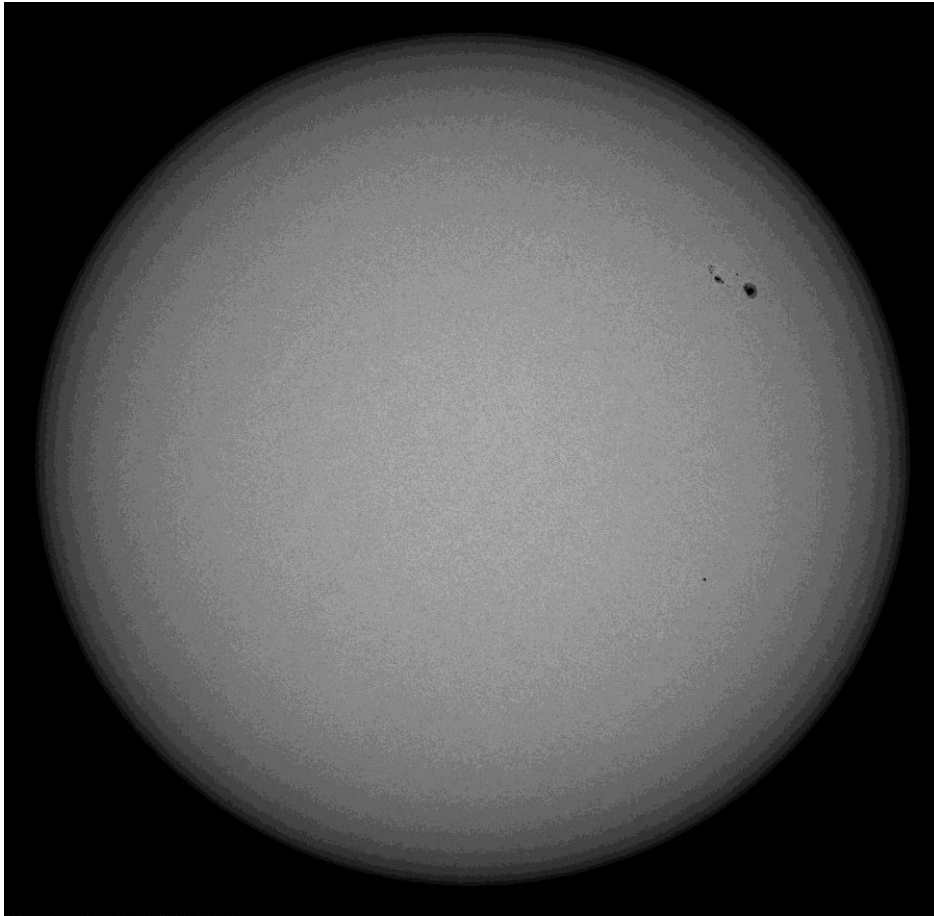
Budowa Słońca. Należy scharakteryzować omawiane warstwy.



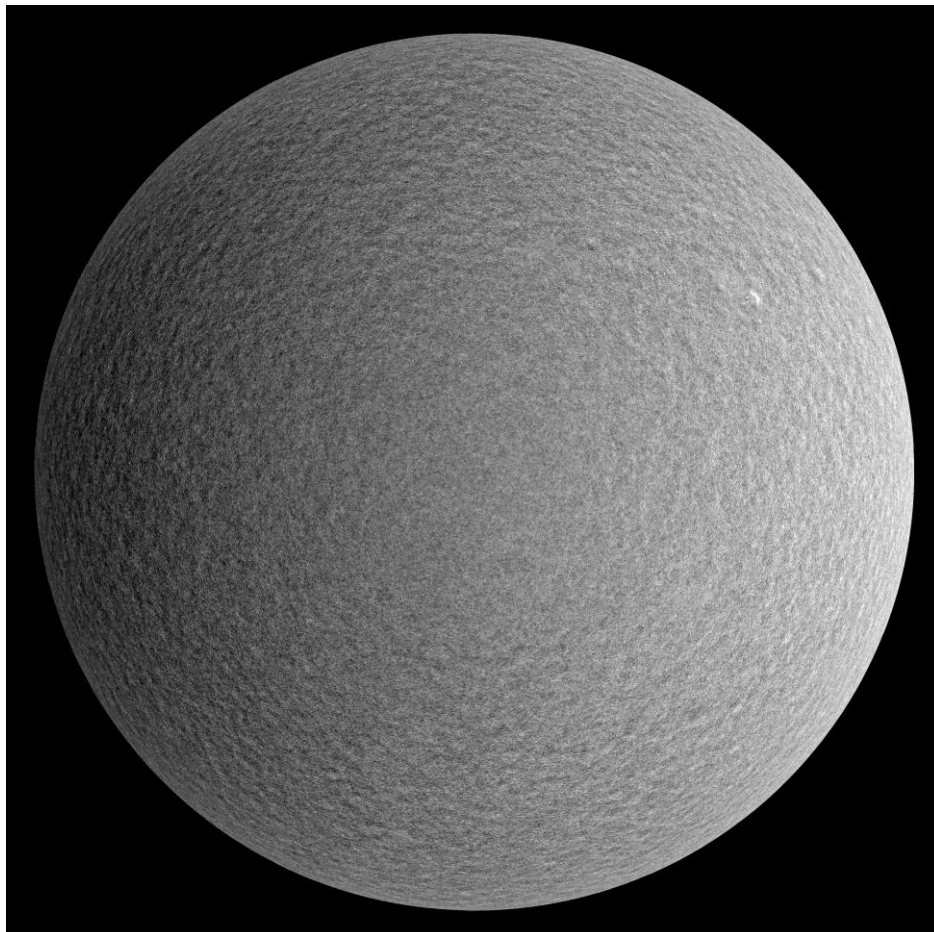
Zad.3

Słońce w różnych długościach fali. Należy opisać poniższe obrazy Słońca (a - d):
- jakiego typu są to obrazy (w jakich długościach fali zostały zarejestrowane);
- co przedstawiają poniższe obrazy, jakie struktury są na nich widoczne, jakim warstwom odpowiadają (z krótką charakterystyką).

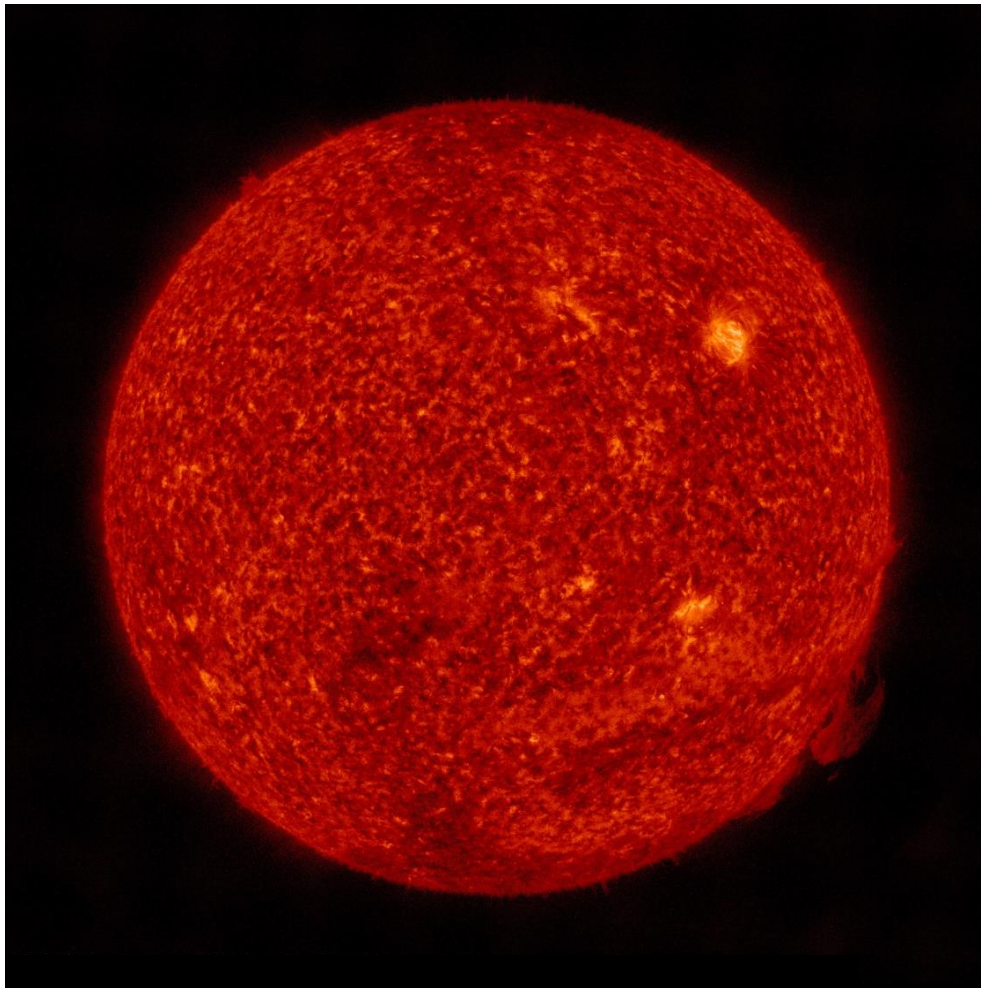
a)



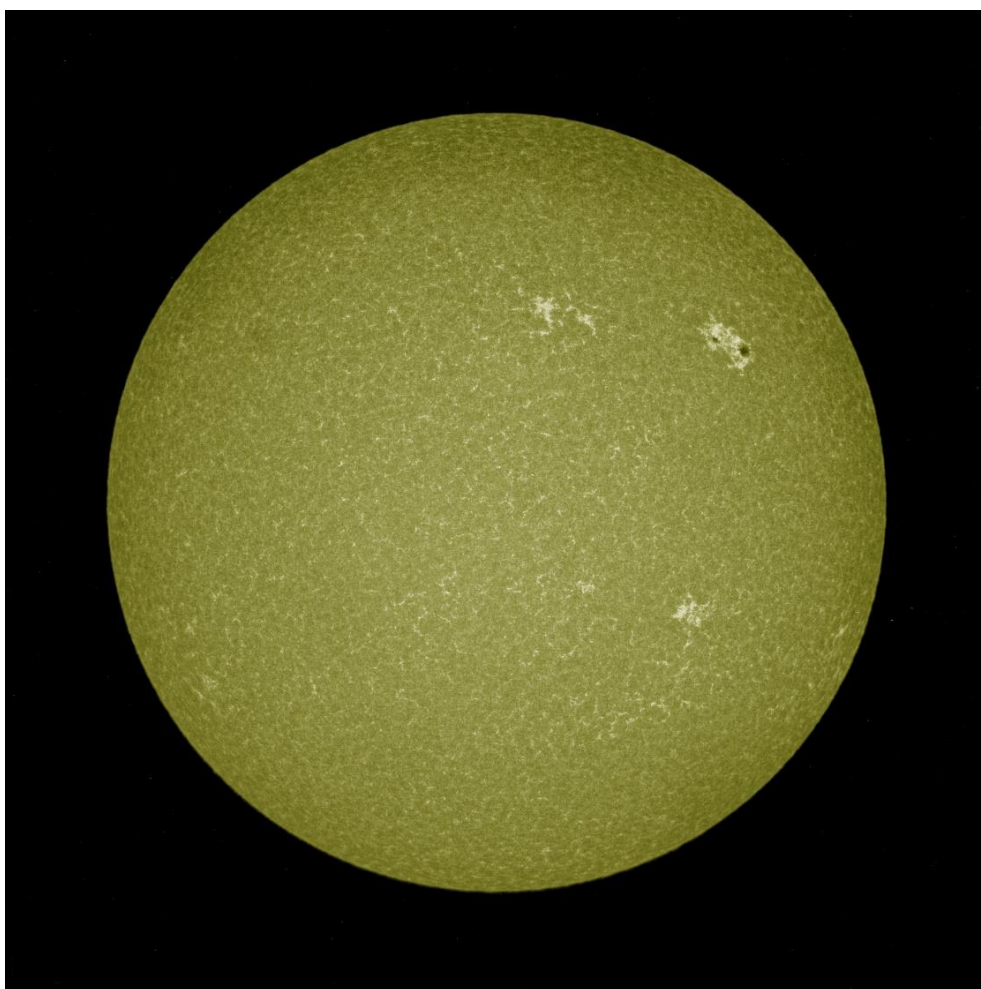
b)



c)

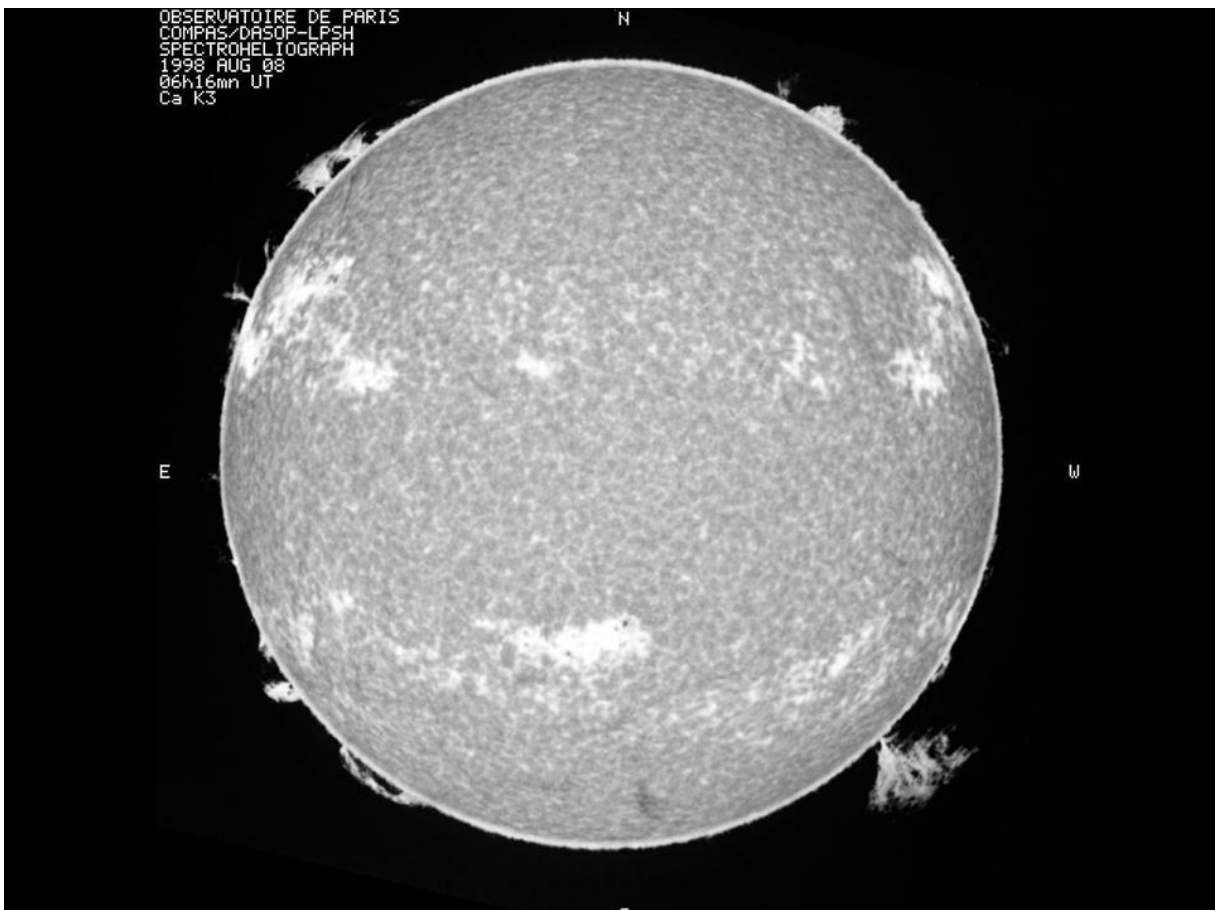
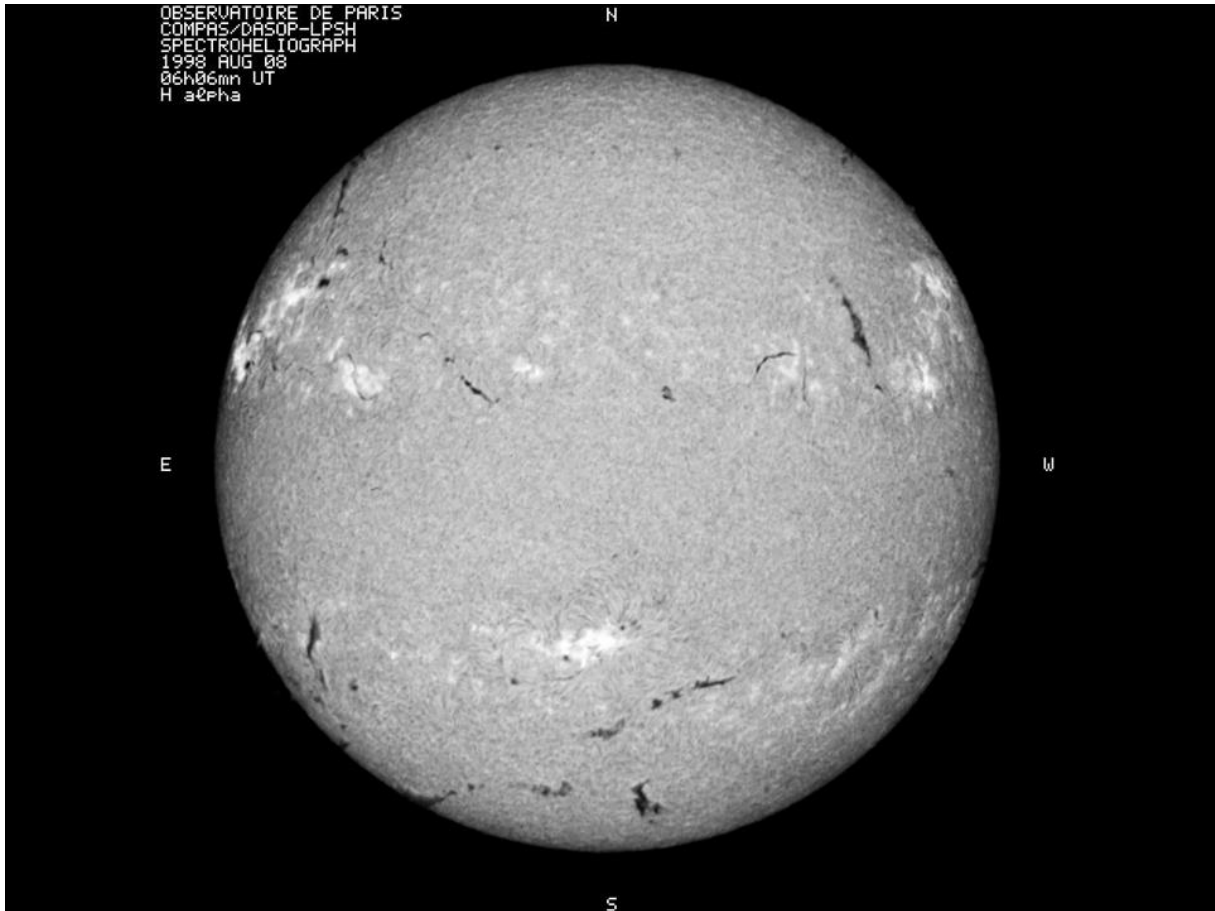


d)



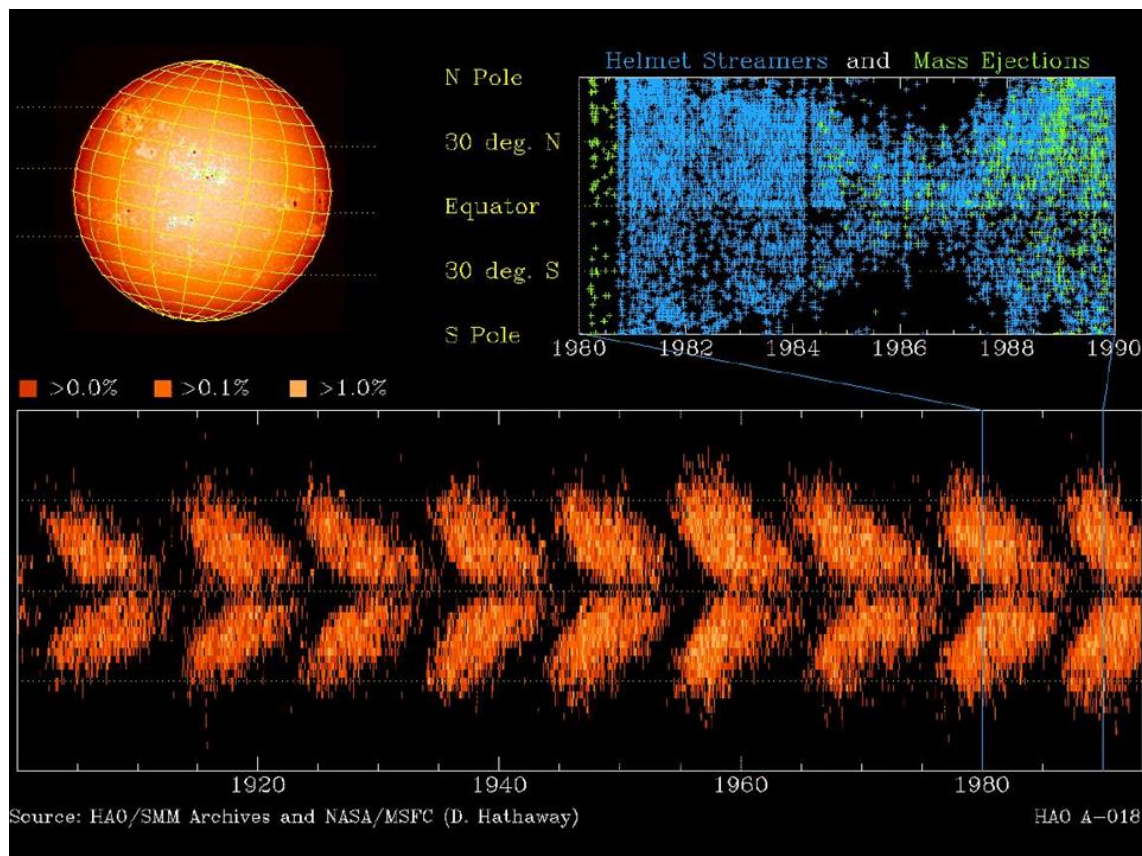
Zad.4

Obrazy Słońca w chromosferycznych liniach widmowych. Należy nazwać i krótko scharakteryzować widoczne struktury (nazwy powinny być podane w języku polskim i angielskim).



Zad.5

Czym jest tzw. wykres motylkowy w heliofizyce? Co przedstawia, jak powstaje charakterystyczny wzór (od którego wzięta została jego nazwa), jak należy go interpretować? Dlaczego na tym wykresie nie powstają „wzory” innego kształtu?



Liczba Wolfa - czyli stan „zaplamienia” Słońca

(Johann Rudolf Wolf, 1848 rok)

$$R = k (10g + f)$$

g - liczba grup plam

f - ogólna liczba plam

k - współczynnik skalujący (sprowadzający obserwacje do jednolitej skali)