



Słońce

www.as.up.krakow.pl

Masa: 1.989×10^{30} kg

Średnica: 1 391 960 km

Odległość od Ziemi: 149 600 000 km

Temperatura ~ 5500°C

Moc promieniowania: 3.827×10^{26} W

Przyspieszenie grawitacyjne na powierzchni: 273.95 m/s^2

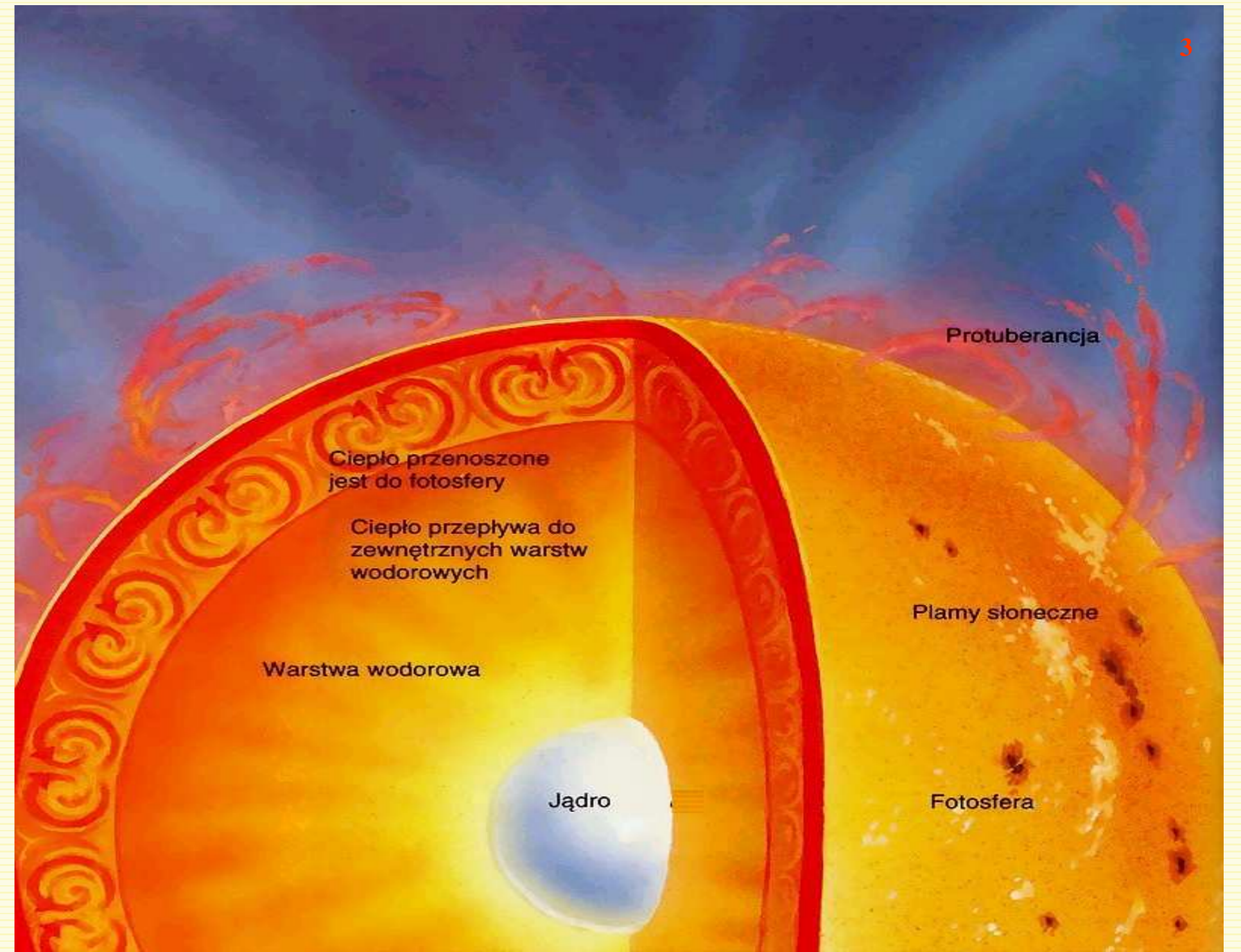
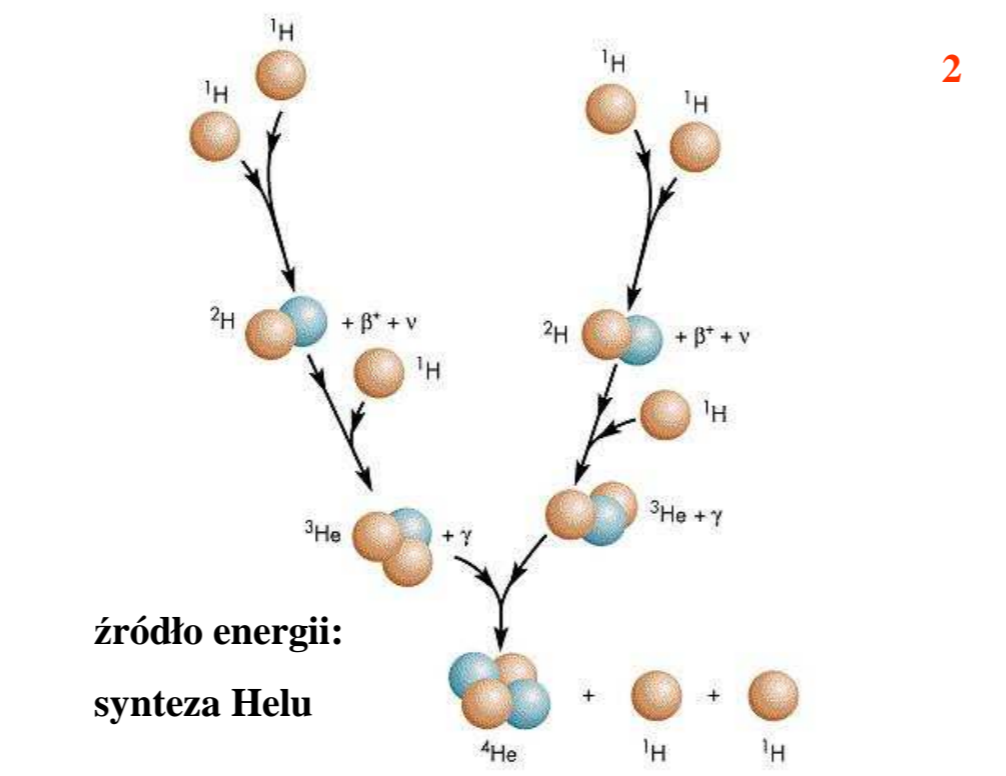
Okres obrotu: ~1 miesiąc

Prędkość na równiku: ~7000 km/h

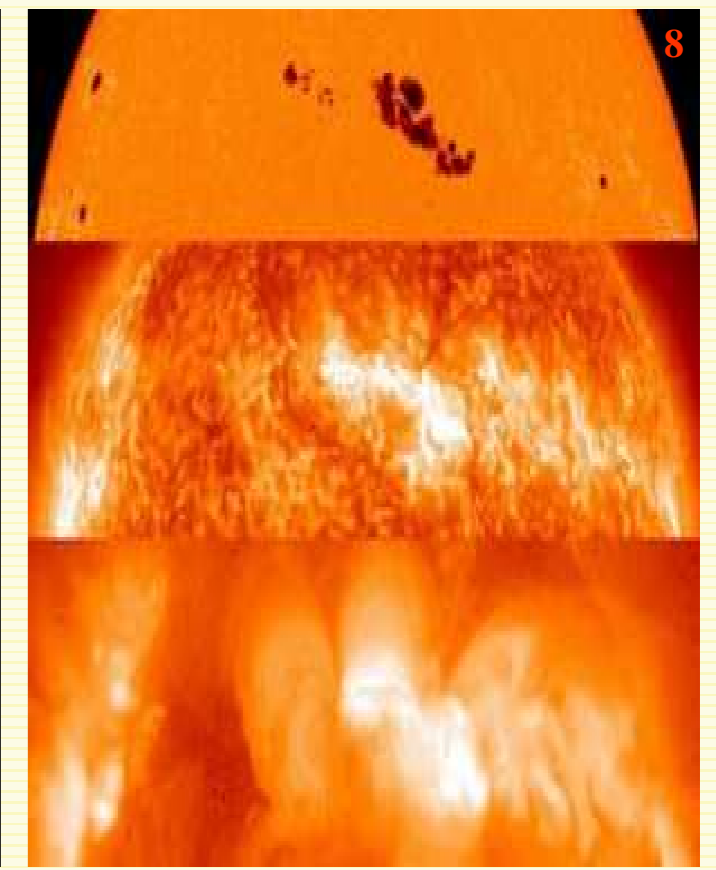
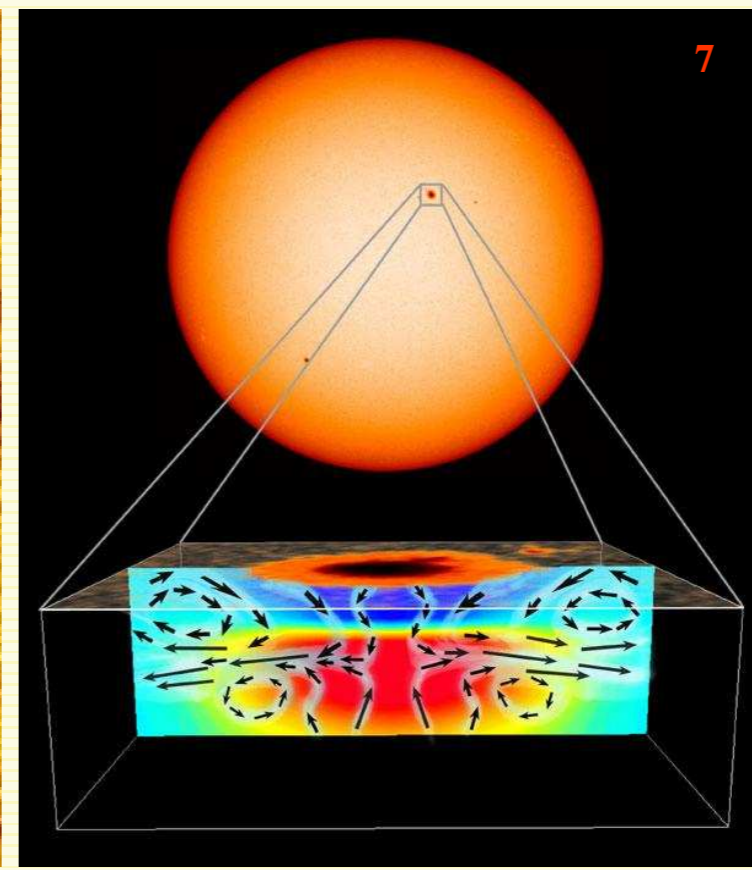
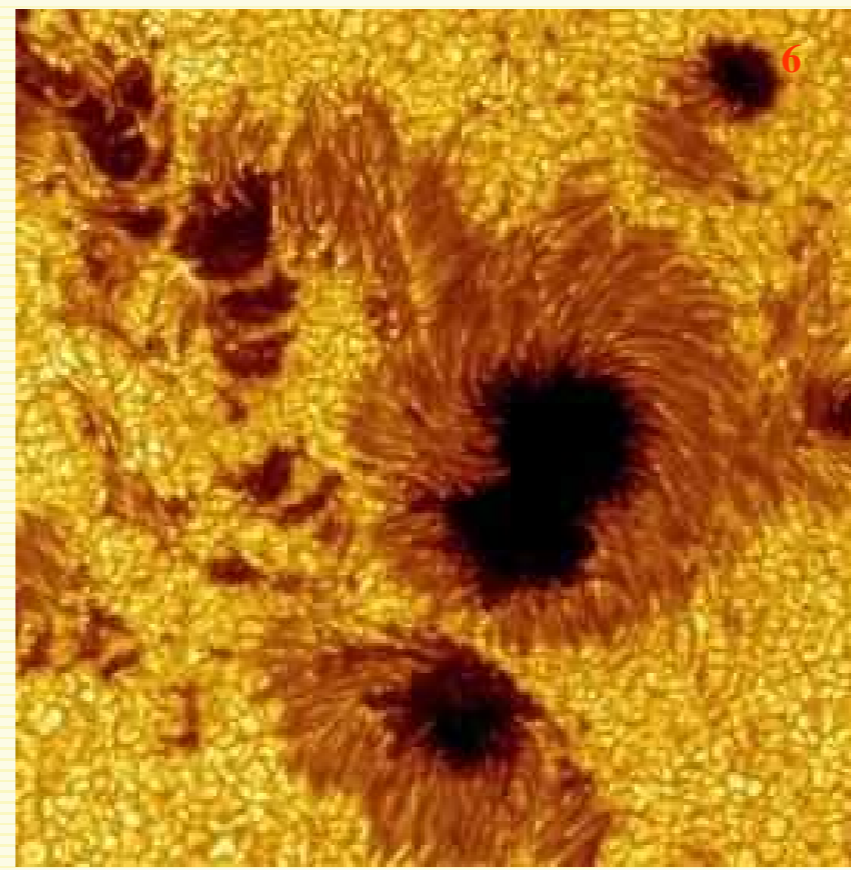
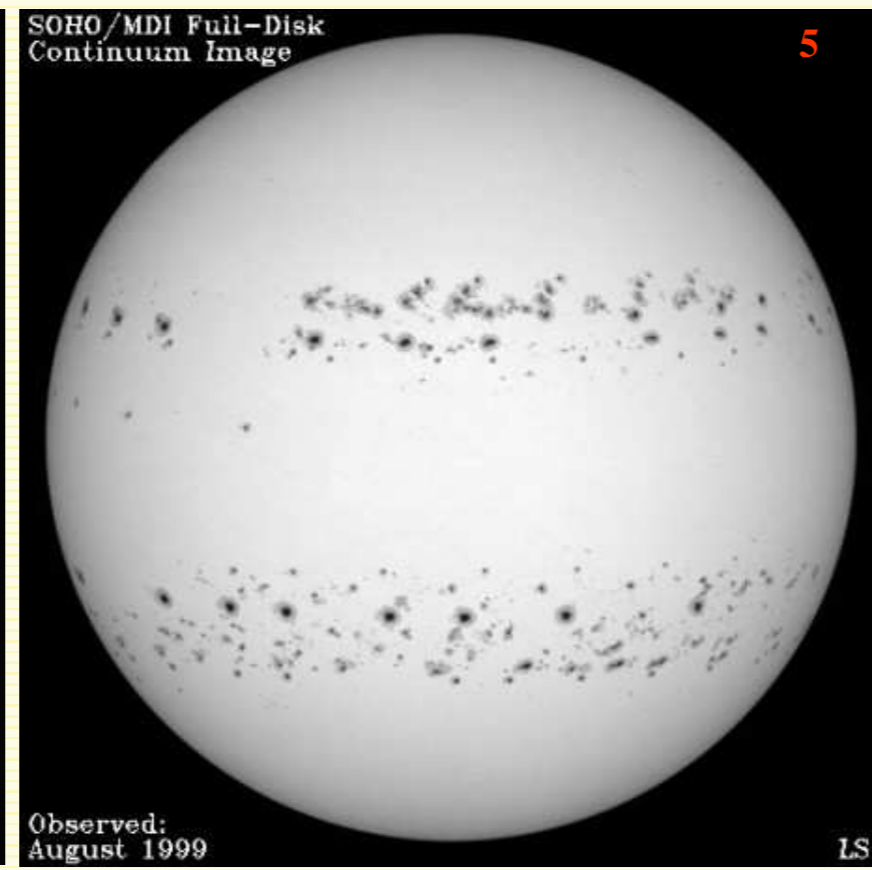
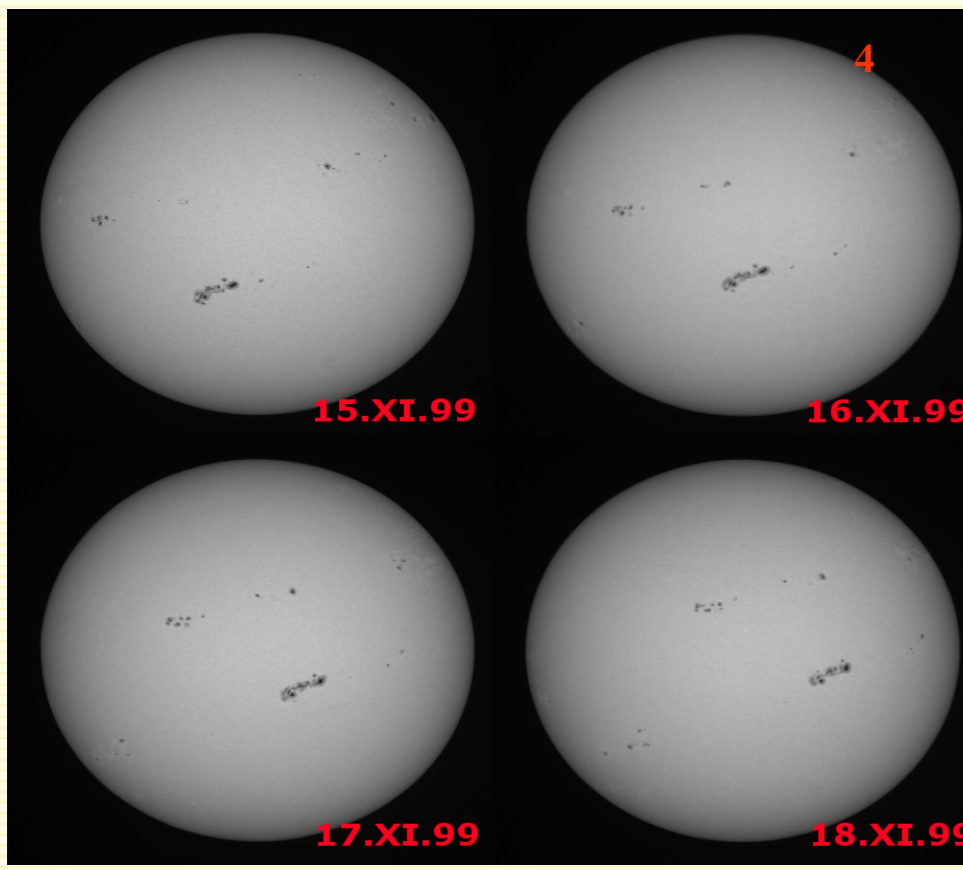
Skład: Wodór 74%; Hel 24 %;



Ziemia i Słońce w tej samej skali



Plamy Słoneczne i ruch obrotowy Słońca wokół osi

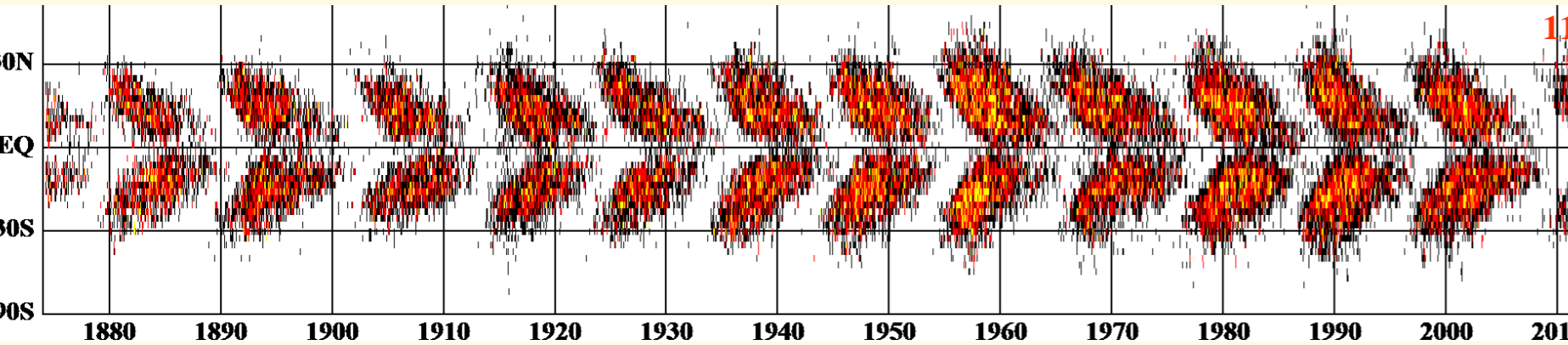
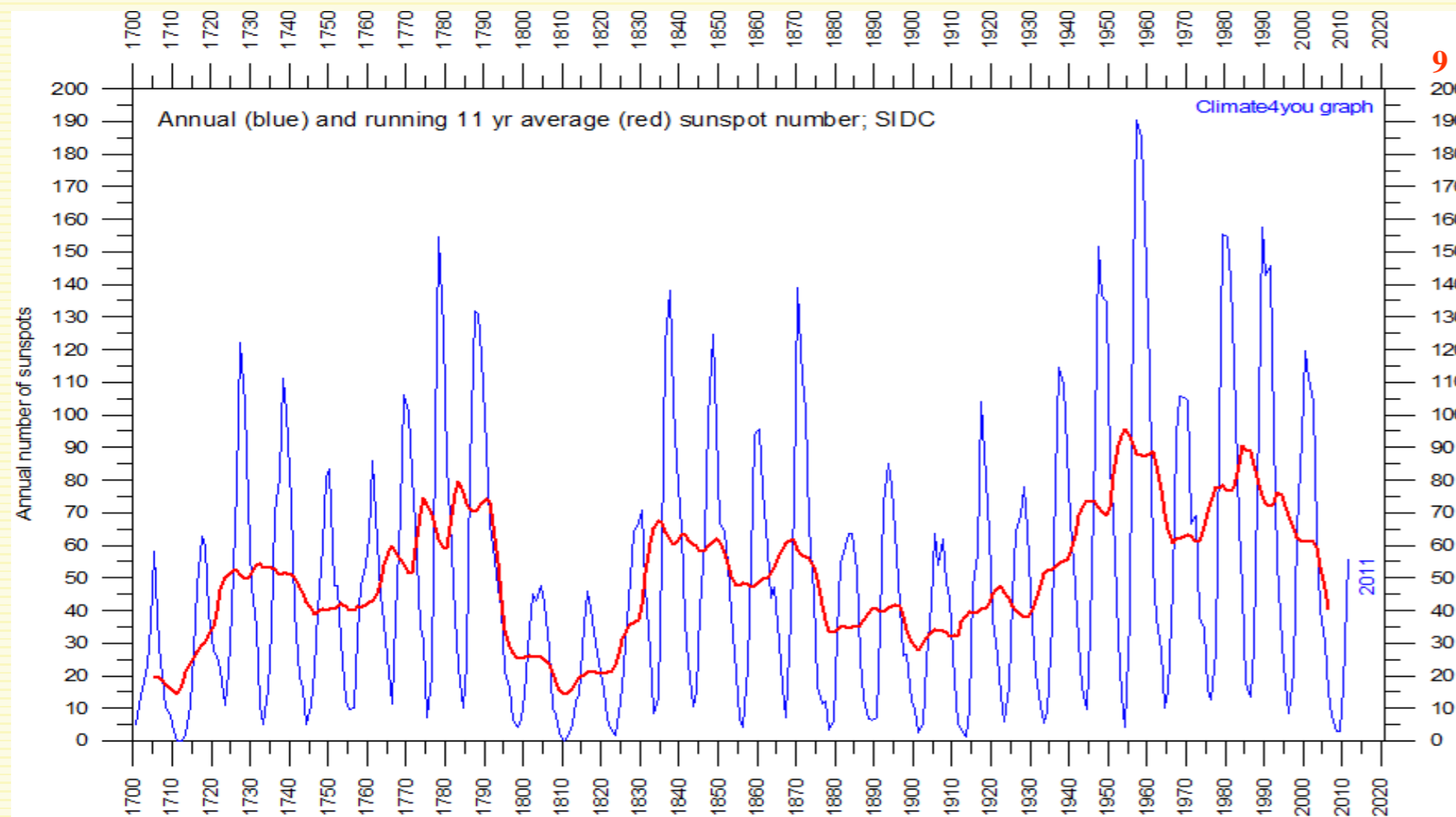


Struktura grupy plam

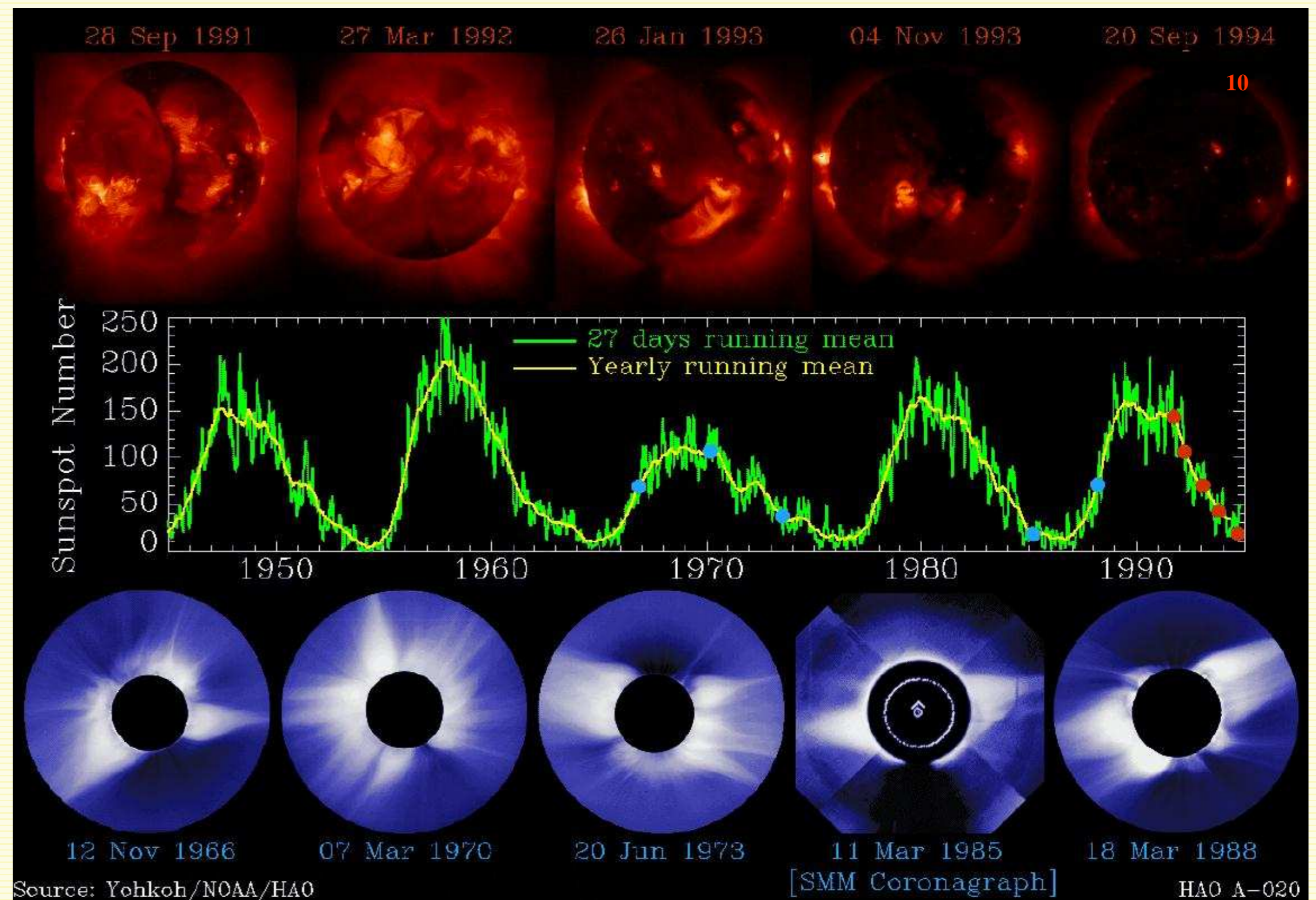
Plama to chłodne miejsce odizolowane liniami pola magnetycznego

Słońce w różnych zakresach widma

11-sto letni cykl aktywności Słońca

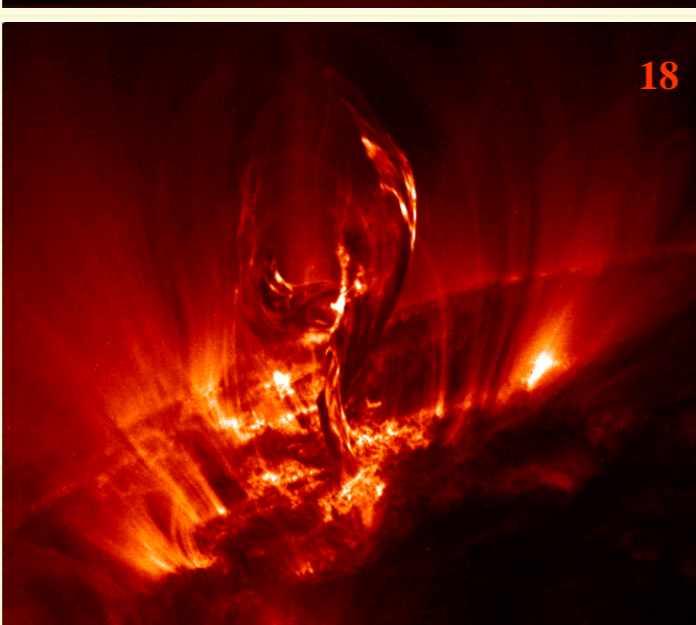
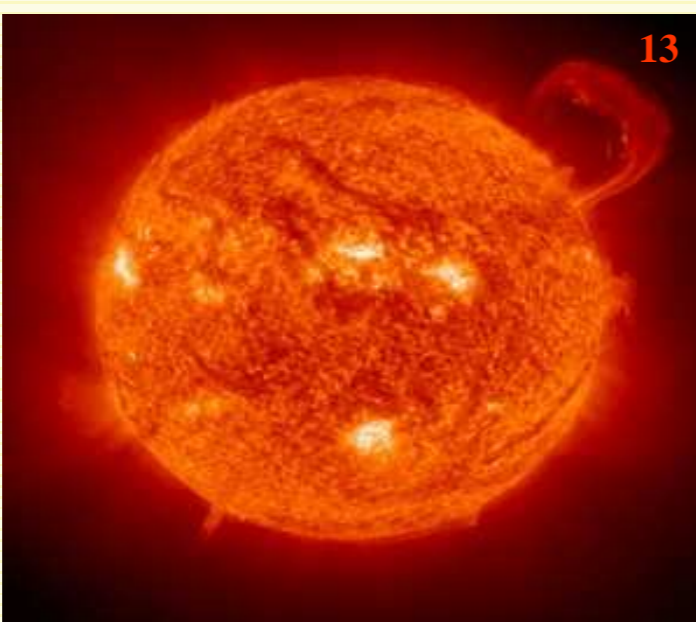
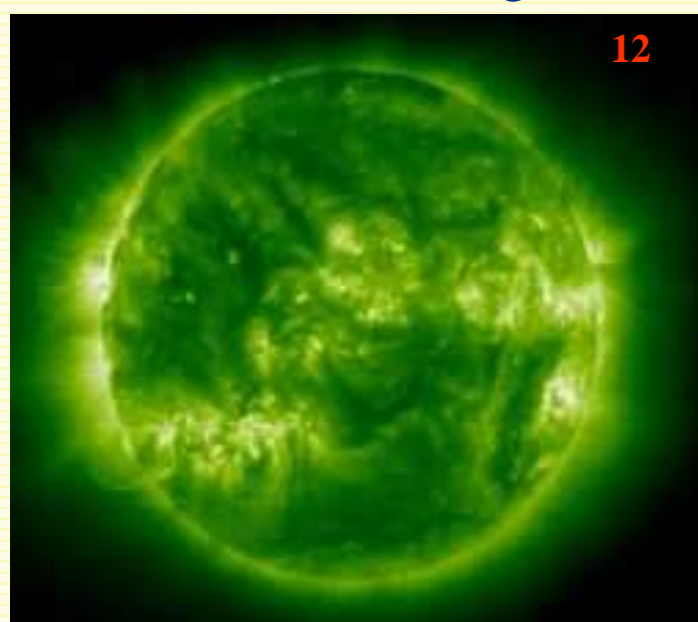


Liczba Wolfa (zależna od ilości plam) i wykres motylkowy położenia plam pokazują, że aktywność słoneczna nie jest ściśle okresowa

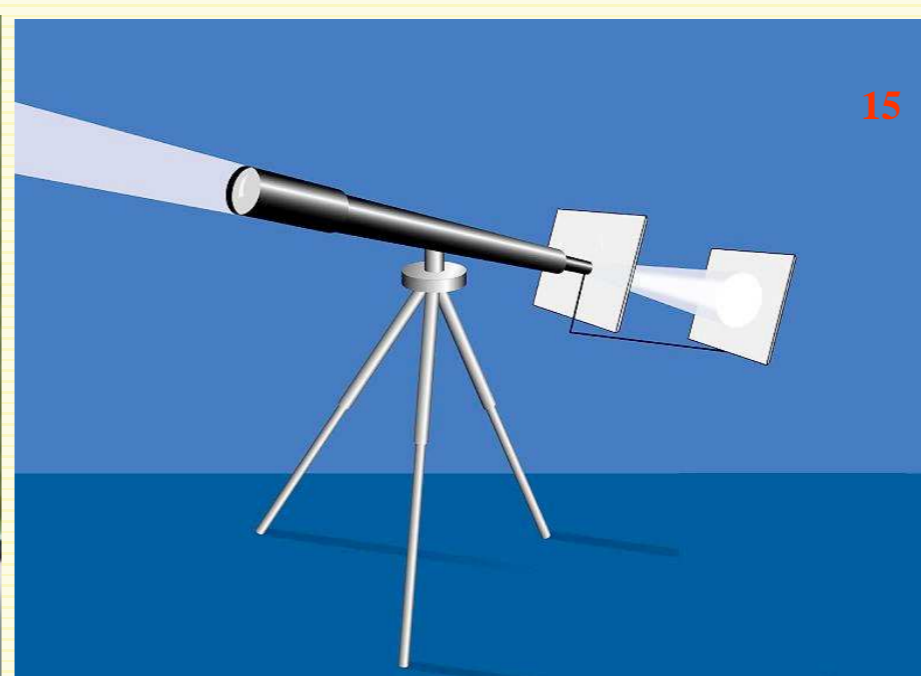


Zmiany wyglądu Słońca w zakresie promieni X i korony słonecznej w cyklu 11-sto letnim

Protuberancje



Aby obserwować protuberancje należy zastosować specjalne filtry wąskopasmowe np. Ca, H-alfa itp



Bezpieczeństwo !

UWAGA: bezpośrednia obserwacja Słońca może spowodować uszkodzenie lub utratę wzroku. Nigdy nie patrz wprost na Słońce !
Nawet chwilowe popatrzenie na Słońce przez lornetkę lub teleskop grozi utratą wzroku!
Stosuj metodę projekcji na ekran lub odpowiednie filtry umieszczone przed obiektywem (filtr musi pochłaniać wszystkie długości fal, w tym podczerwień i ultrafiolet)