

Vzorová hvězda - Slunce



Chemické složení Slunce

Spektrální typ: G2V

Prvek	Počet [%]	Hmotnost [%]
vodík	92.0	73.8
hélium	7.8	24.9
uhlík	0.02	0.20
dusík	0.008	0.09
kyslík	0.060	0.80
neon	0.010	0.16
hořčík	0.003	0.06
křemík	0.004	0.09
síra	0.002	0.05
železo	0.003	0.14

hmotnostně složení Slunce: $X = 0.7380$, $Y = 0.2485$ a $Z = 0.0134$

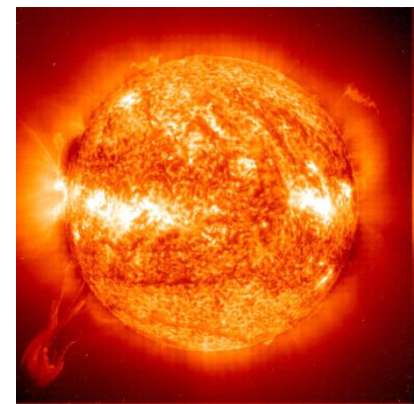
(P. Scott, N. Grevesse et al., 2015, **The elemental composition of the Sun – série článků**)

na 1 000 atomů vodíku v povrchových vrstvách Slunce:

85 atomů He, 1,2 atomu lehčích prvků (O, C, N, Ne),

0,14 atomu těžších prvků

1 000 kg sluneční látky – 738.0 kg H, 248.5 kg He, 13.5 kg jiných prvků (O, C, Fe, Ne, N, Si, S ...)



Model Slunce

silná koncentrace látky ke středu hvězdy => můžeme hvězdy považovat za „hmotné body“ (vysoká koncentrace látky je zejména u obrů a veleobrů)

Nominální:

hmotnost: $1,9891 \cdot 10^{30}$ kg

poloměr: $6,957 \cdot 10^8$ m

výkon: $3,828 \cdot 10^{26}$ W

střed: hustota: $1,5 \cdot 10^5$ kg.m⁻³

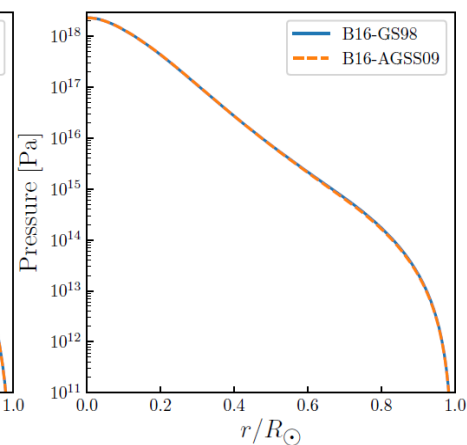
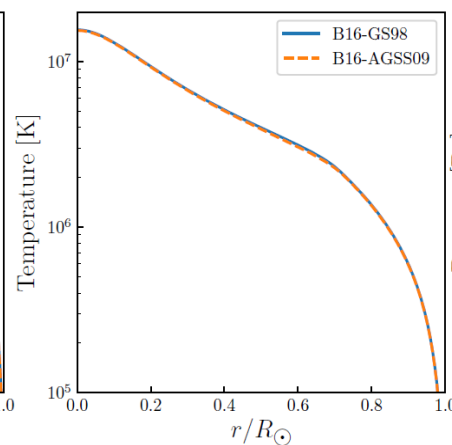
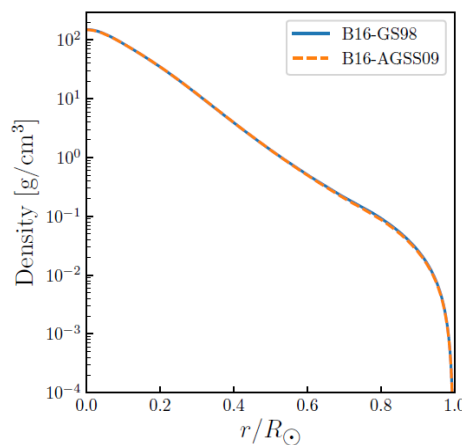
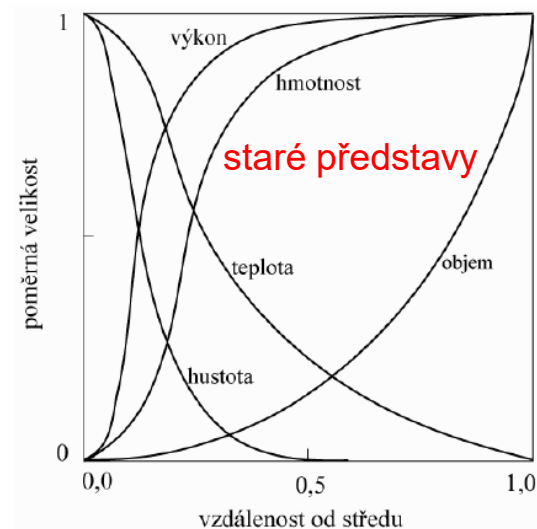
teplota: $1,5 \cdot 10^7$ K

koróna: hustota 10^{-13} g/m³

SOLAR CONVERSION CONSTANTS

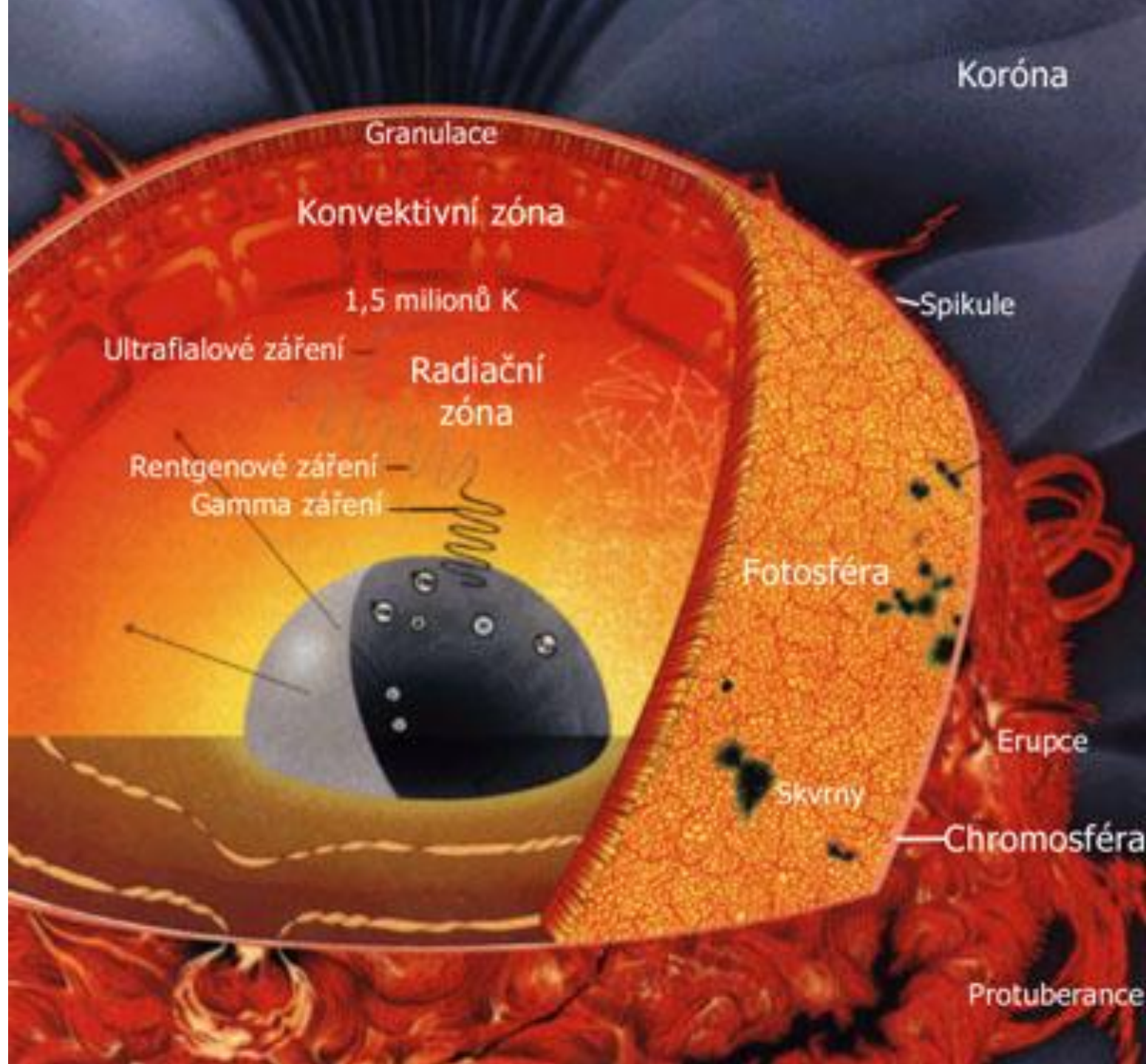
$1R_{\odot}^N$	=	6.957×10^8 m
$1S_{\odot}^N$	=	1361 W m ⁻²
$1L_{\odot}^N$	=	3.828×10^{26} W
$1T_{\text{eff}\odot}^N$	=	5772 K
$1(GM)_{\odot}^N$	=	$1.327\,124\,4 \times 10^{20}$ m ³ s ⁻²

$$G = 6.67408 (\pm 0.00031) \times 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2}$$



nový model

Standardní model



Projevy aktivity Slunce

- **Fotosféra**

- sluneční skvrny
- granulace
- fakule

- **Chromosféra**

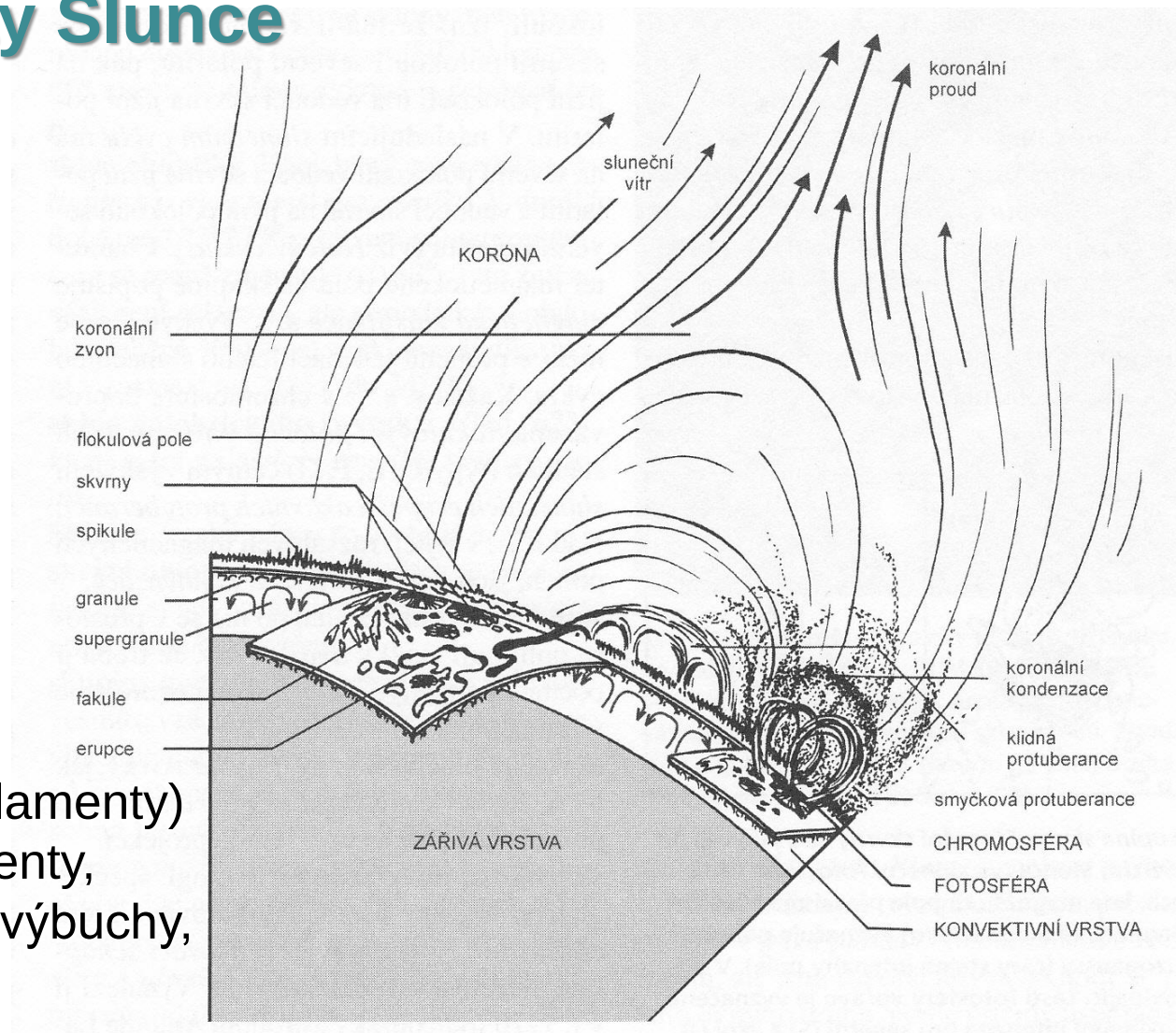
- erupce
- spikule
- flokule
- sluncetřesení

- **Koróna**

- protuberance (filamenty)
- koronární transienty, kondenzace, výbuchy, díry

- **Heliosféra**

- sluneční vítr
- koronární proud



Sluneční skvrny

nejnápadnější projev sluneční činnosti

místo vzniku – fotosféra

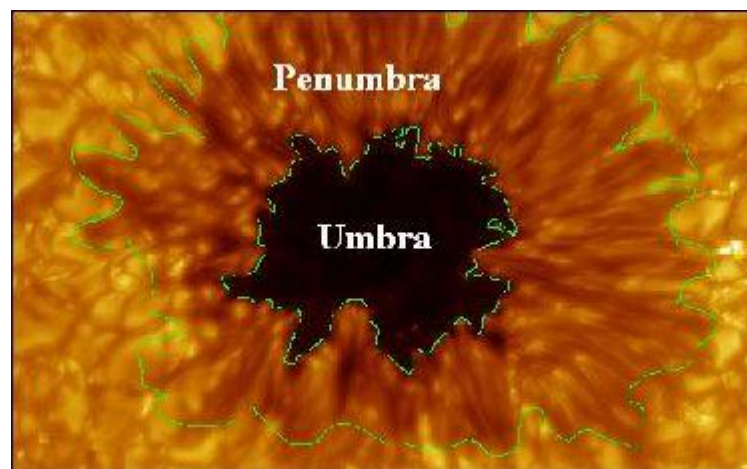
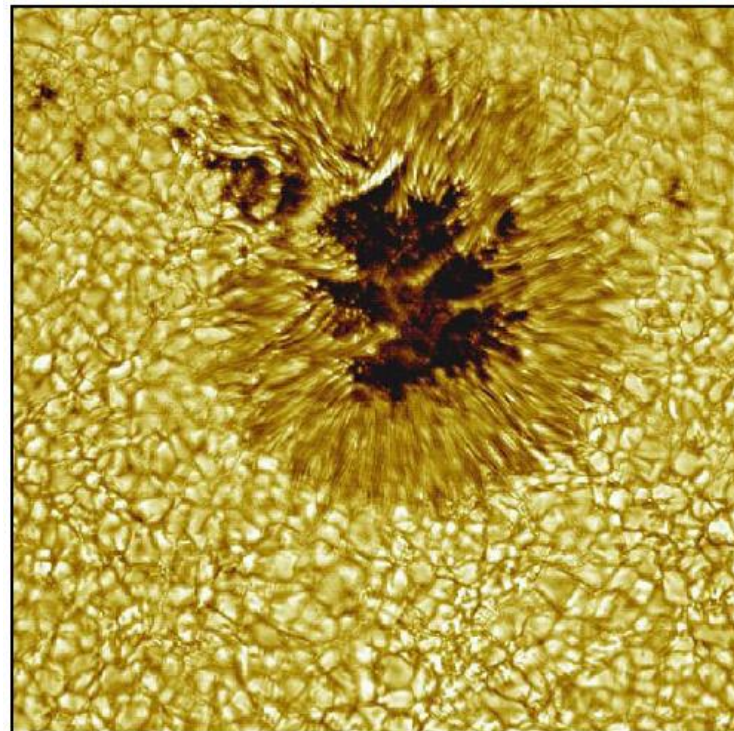
části - *umbra* (neboli stín),

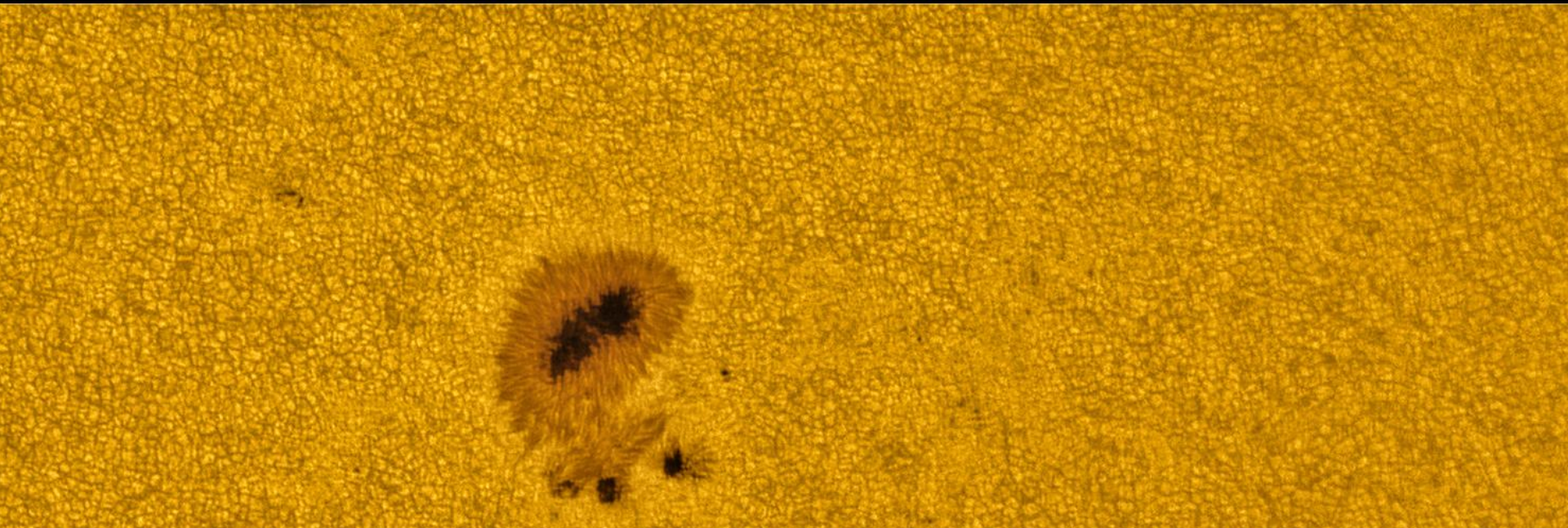
- *penumbra* (polostín) – vlákna

doba trvání - hodiny až měsíce

tvár i velikost skvrn se s časem mění

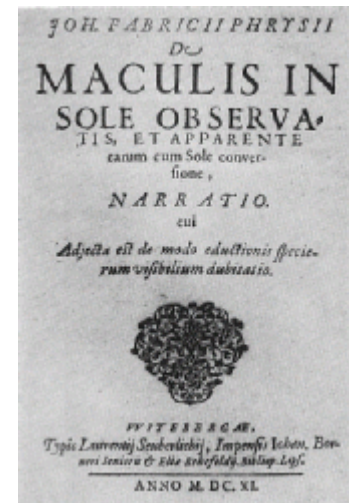
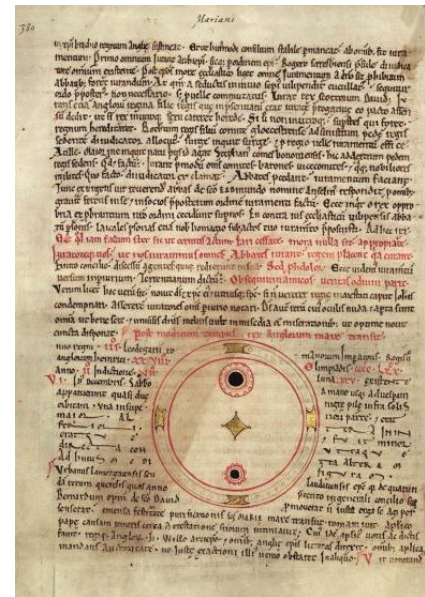
vývoj skupiny skvrn





Historie

- 1. pozorování (cca 8. st. př.n.l. Čína), jmenovitě Anaxagoras z Klazomen (466 př. n. l.), Shi Shen (364 př.n.l.)
- 1. katalog 45 pozorování z let 301-1205, Číňan Ma Tuan-sien
- 807 n. l., Einhard, píše o přechodu Merkuru, ale šlo o sluneční skvrnu
- 1128 - 1. kresba skvrny - kronika Johna z Worcesteru
- objevitelé - David Fabricius a syn Johann
9. března 1611 – pozorovali a publikovali!
(8. prosince 1610 anglický matematik a filozof Thomas Harriot, avšak bez publikace)



Co jsou zač?

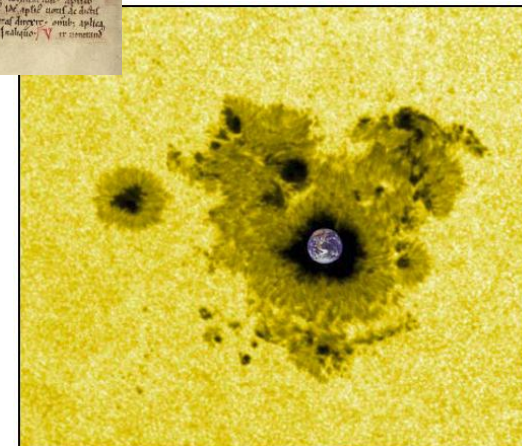
- Herschel - průduchy v atmosféře
- vznikají interakcemi magnetického pole Slunce a vzhledem k nižší teplotě se jeví jako tmavé oblasti
- mohou velikostí i převyšovat velikost Země

pozorování

- dalekohledem (pouze projekcí nebo se speciální výbavou!)
- volným okem

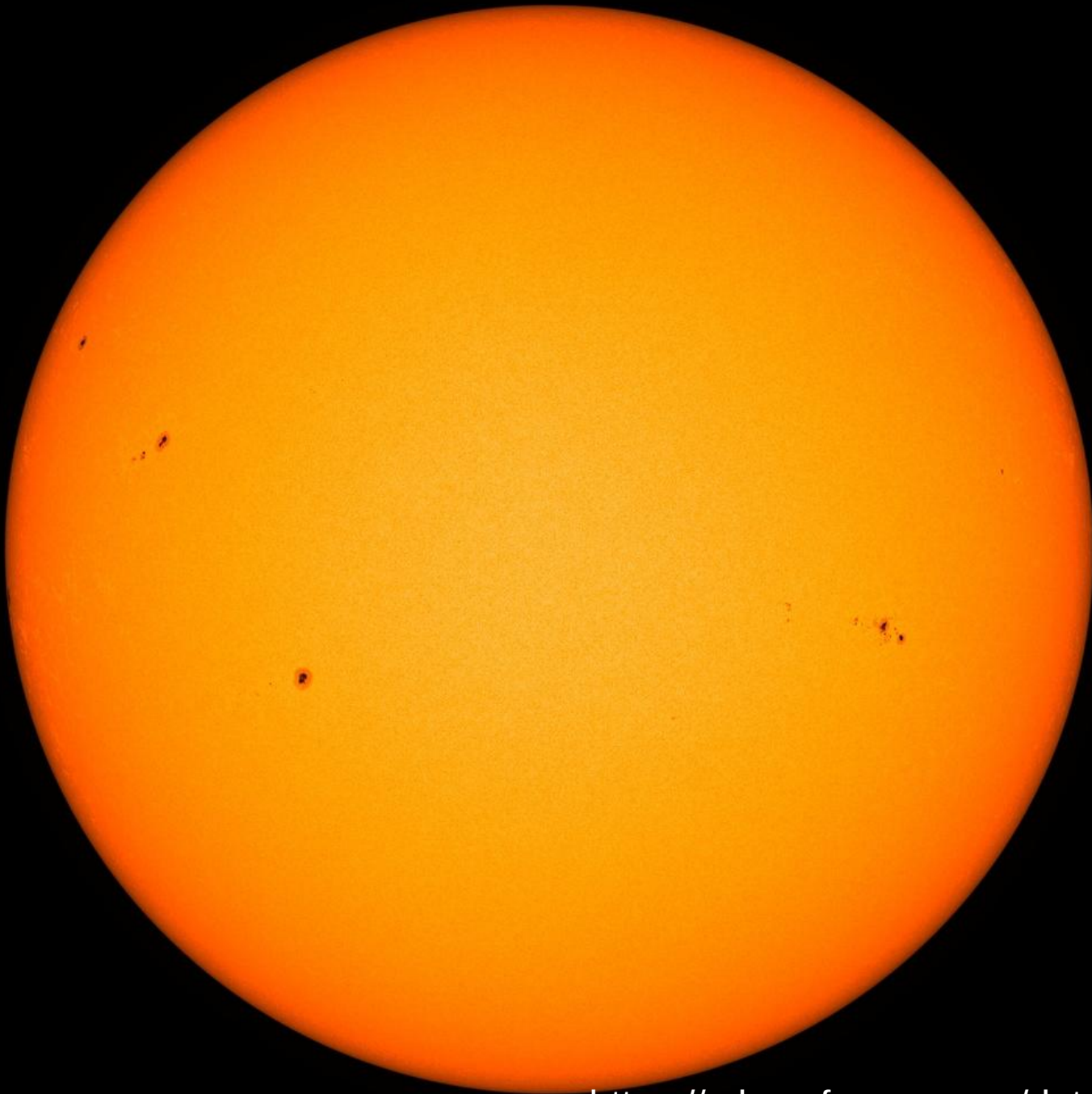
aktuální situace <http://sohowww.nascom.nasa.gov/sunspots/>,

<http://www.spaceweather.com/>, <https://www.hfradio.org/propagation.html>



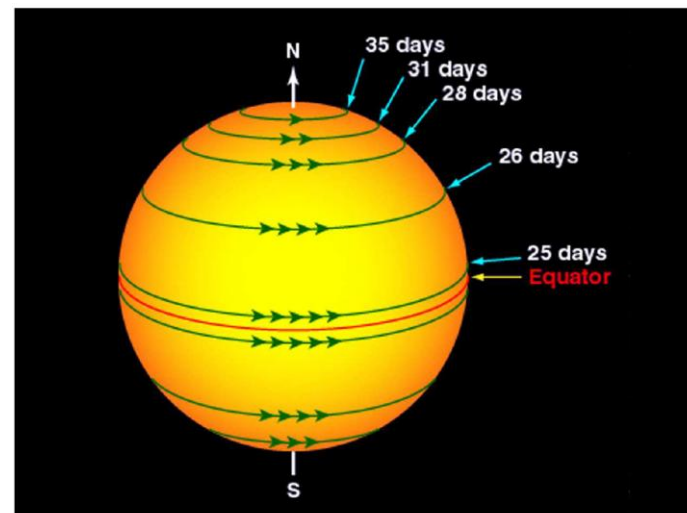
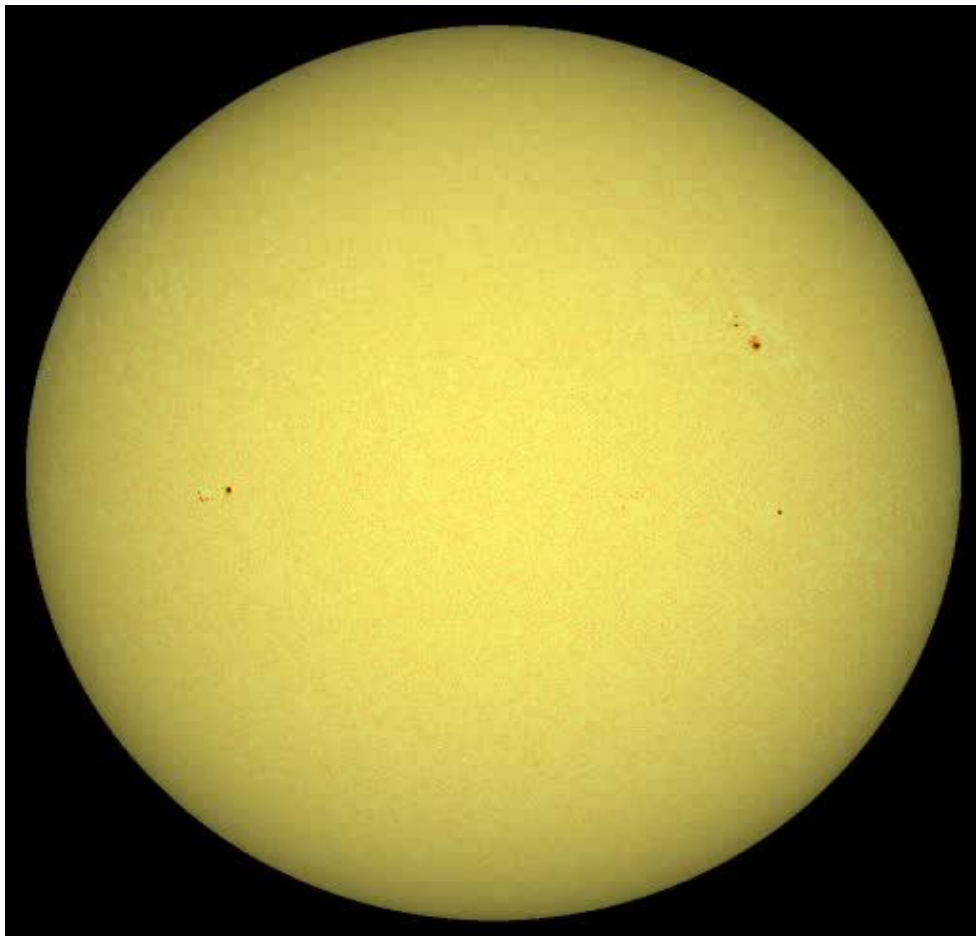
9. 3.
2025

SDO



k čemu jsou sluneční skvrny dobré?

- určení rotace Slunce
- objev diferenciální rotace – 27.3 d



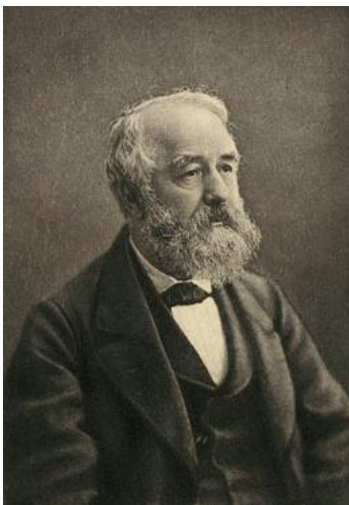
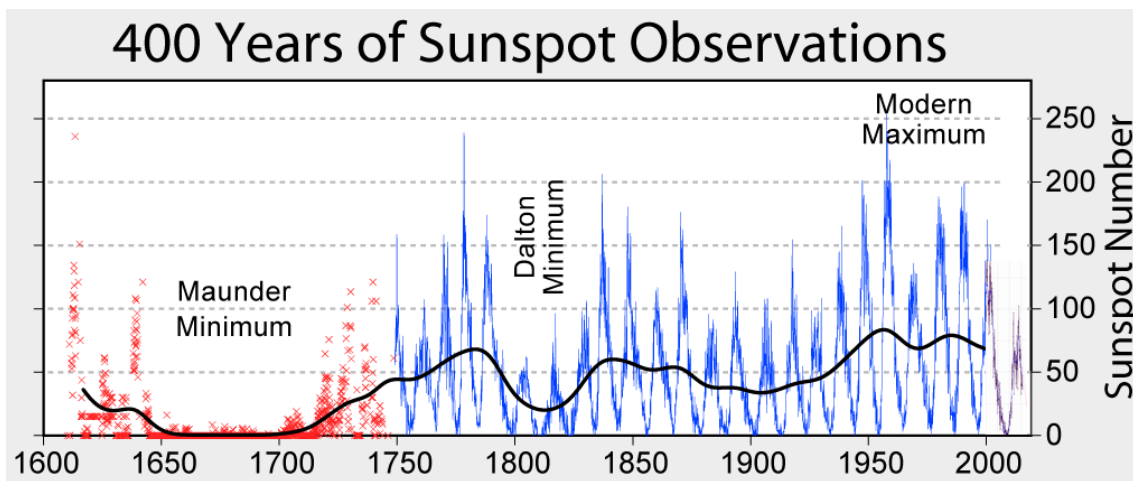
Počet skvrn – příznak aktivity Slunce

periodické změny – odhad $P \approx 10$ let (1844 Heinrich Samuel Schwabe)

- dnešní hodnota v průměru asi 11,3 roku

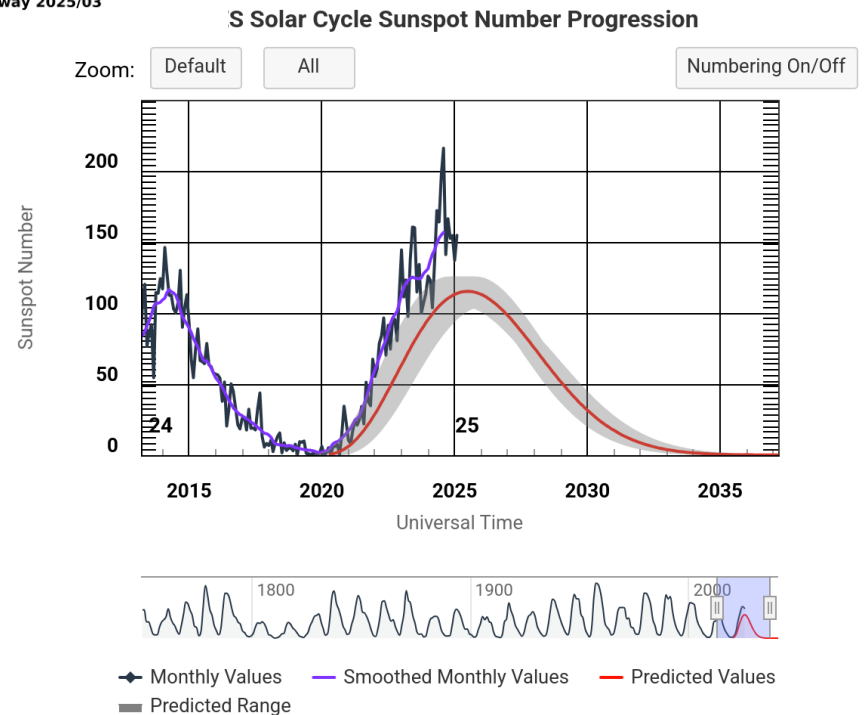
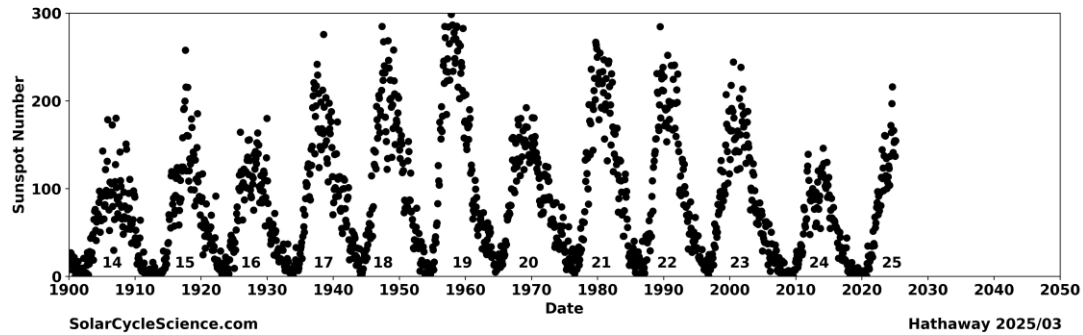
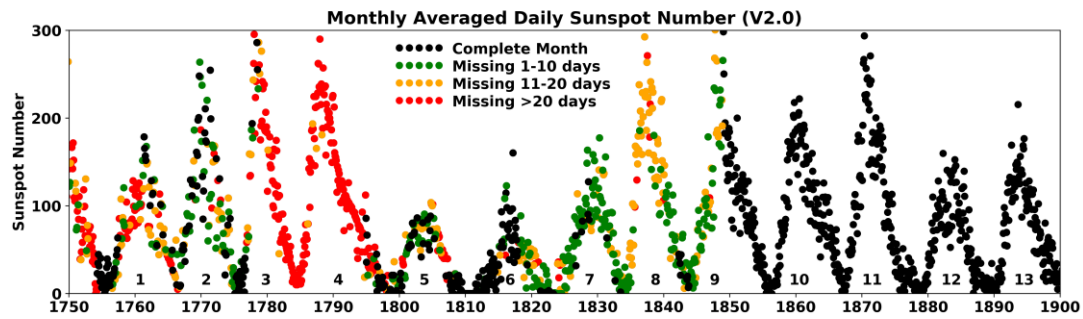
poslední maximum - 2001, 2014

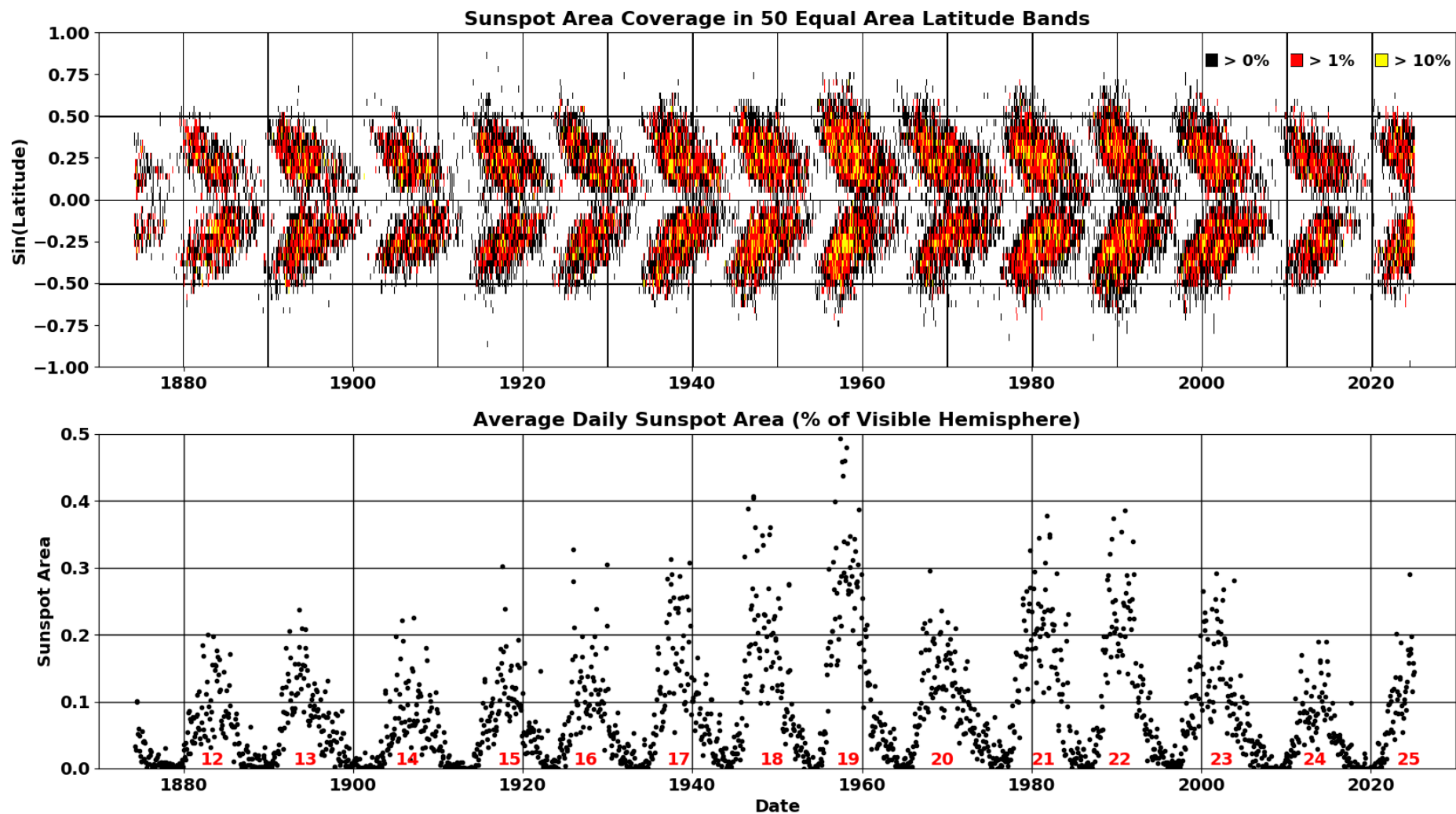
výrazná minima = Slunce beze skvrn - 1645 – 1715 Maunderovo minimum,
1450-1550 Spörerovo minimum, 1790-1830 Daltonovo minimum



1848 Johann Rudolf Wolf – *relativní číslo* množství skvrn na Slunci:

$R = 10 \cdot \text{počet skupin skvrn} + \text{celkový počet jednotlivých skvrn}$





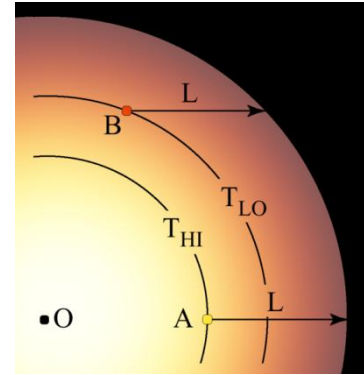
Okrajové ztemnění

- na okrajích se díváme do menší hloubky než ve středu kotoučku

teplota s rostoucí hloubkou roste

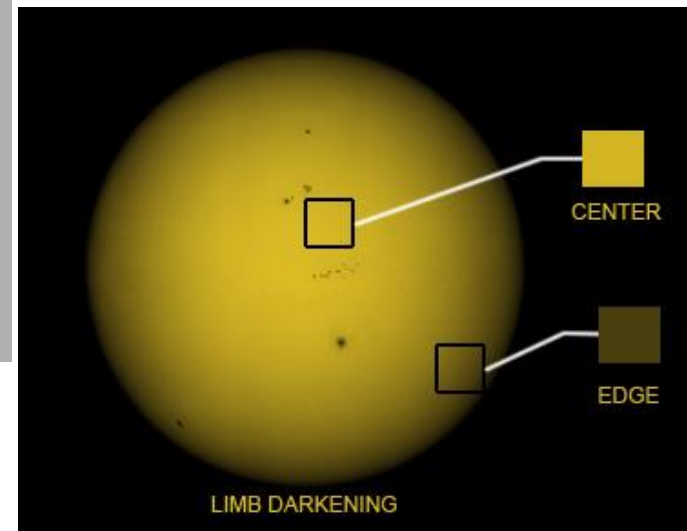
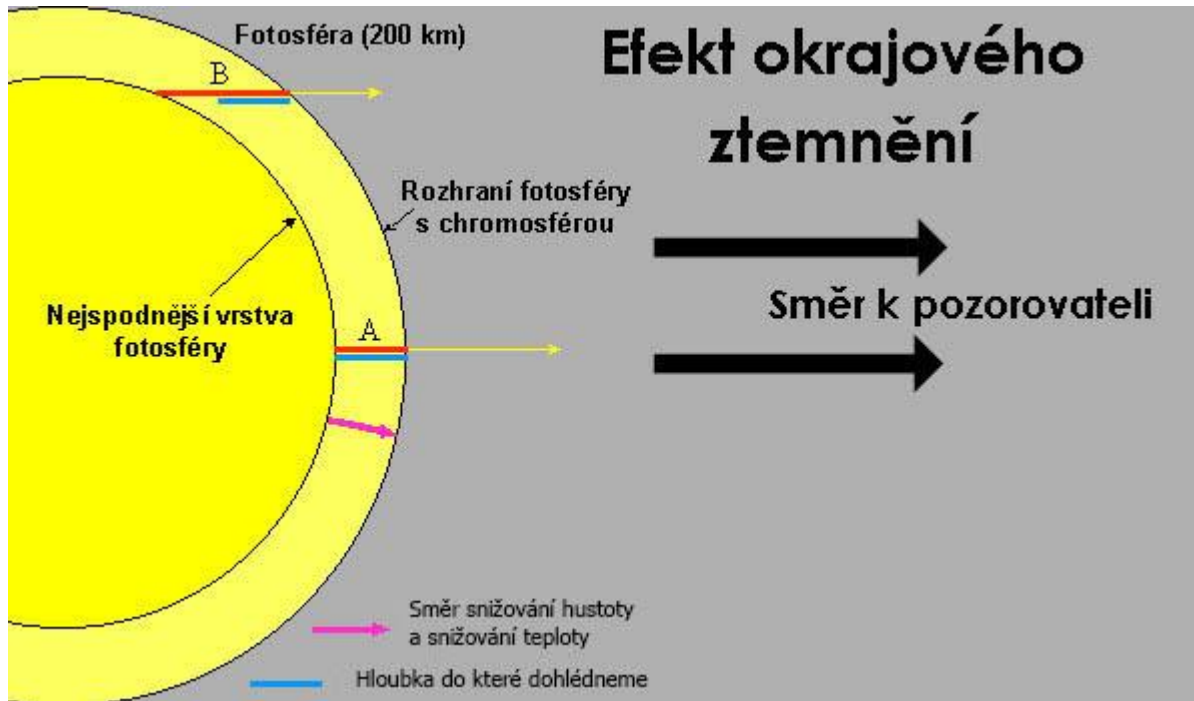
=> roste množství vyzařované energie

=> střed slunečního kotoučku září více než okraje



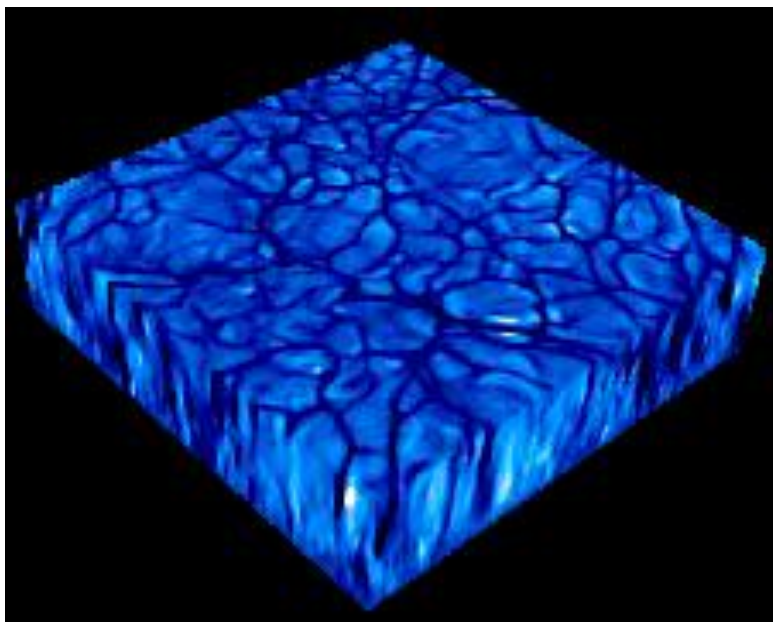
T_{LO} = nižší teplota

T_{HI} = vyšší teplota

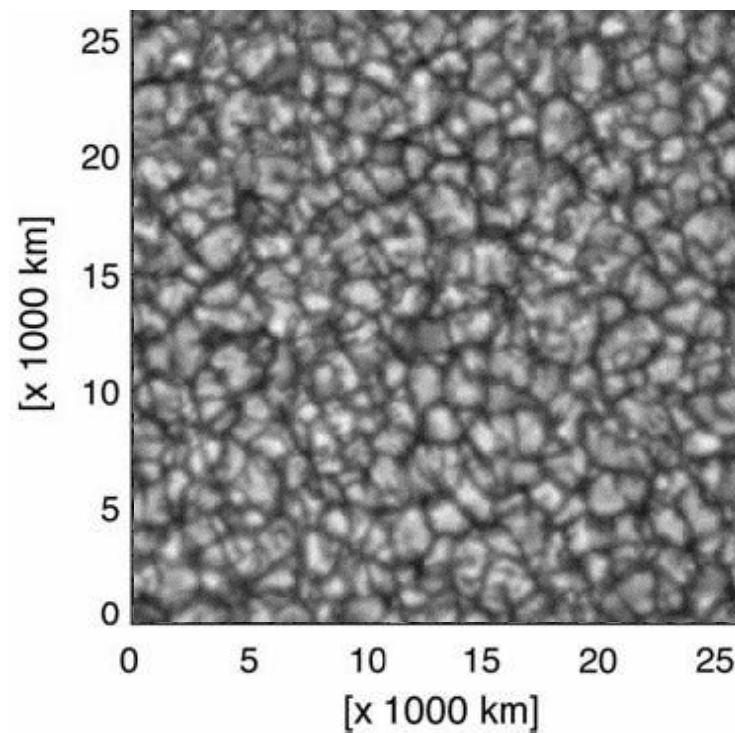


Granulace (zrnitost)

granule - zrna o velikosti cca 700-1000 km; vrcholky vzestupných proudů plazmatu
životnost - 6 až 8 minut;
Pozorování - dalekohledem



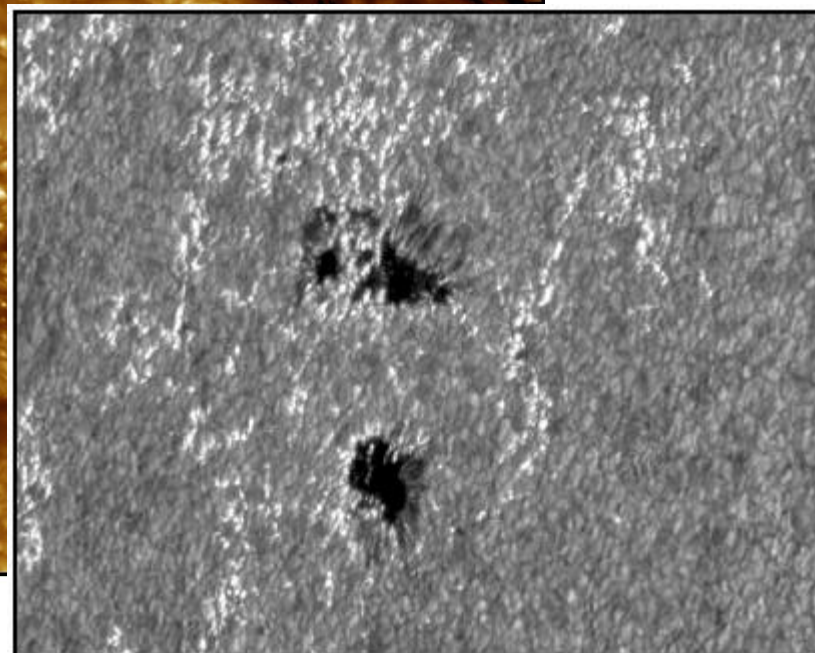
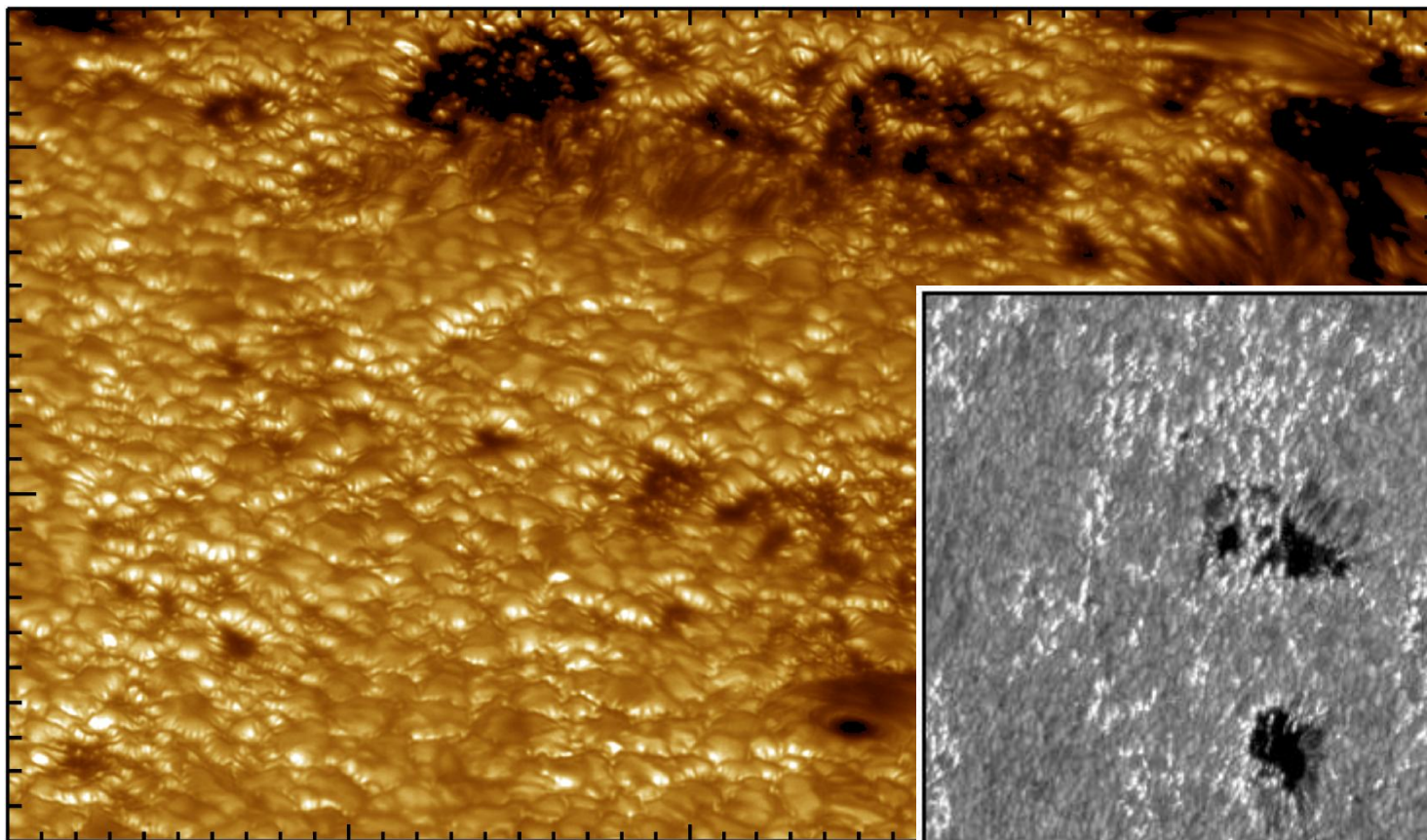
model



pozorování SVST
(Švédský vakuový sluneční dalekohled)

Fakule (pochodně)

světlé skvrnky nejnápadnější na okraji slunečního kotouče
interpretace - místa s poněkud vyšší teplotou než okolní fotosféra
pozorování - dalekohledem



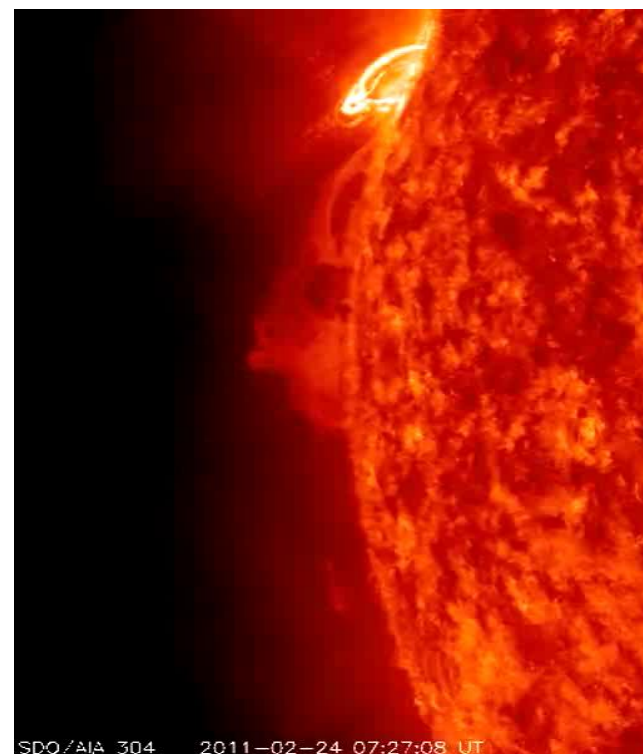
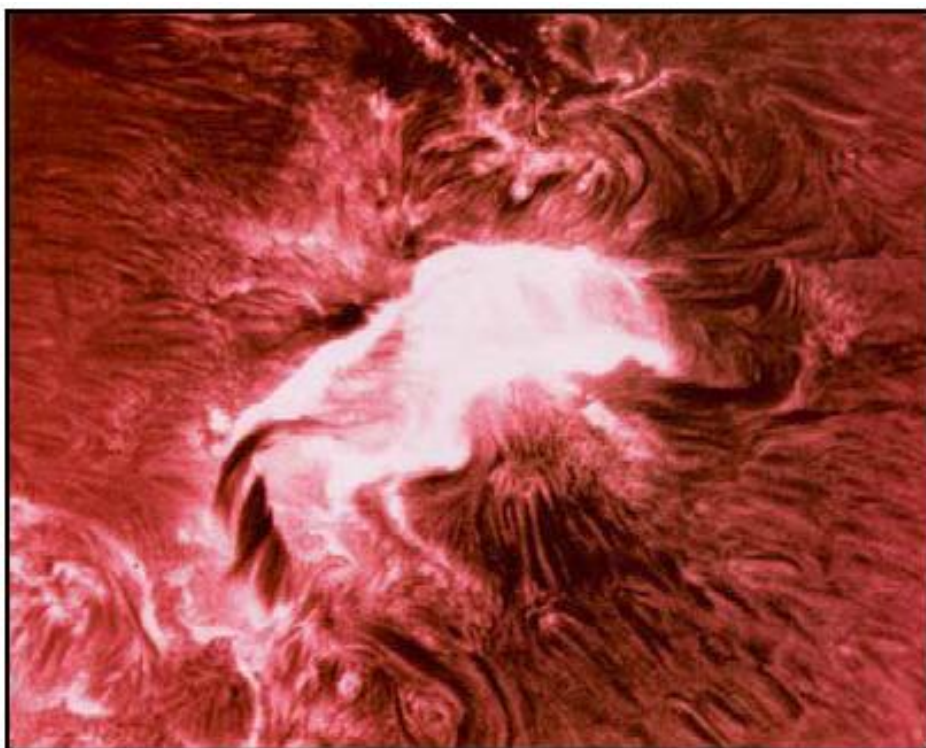
Erupce

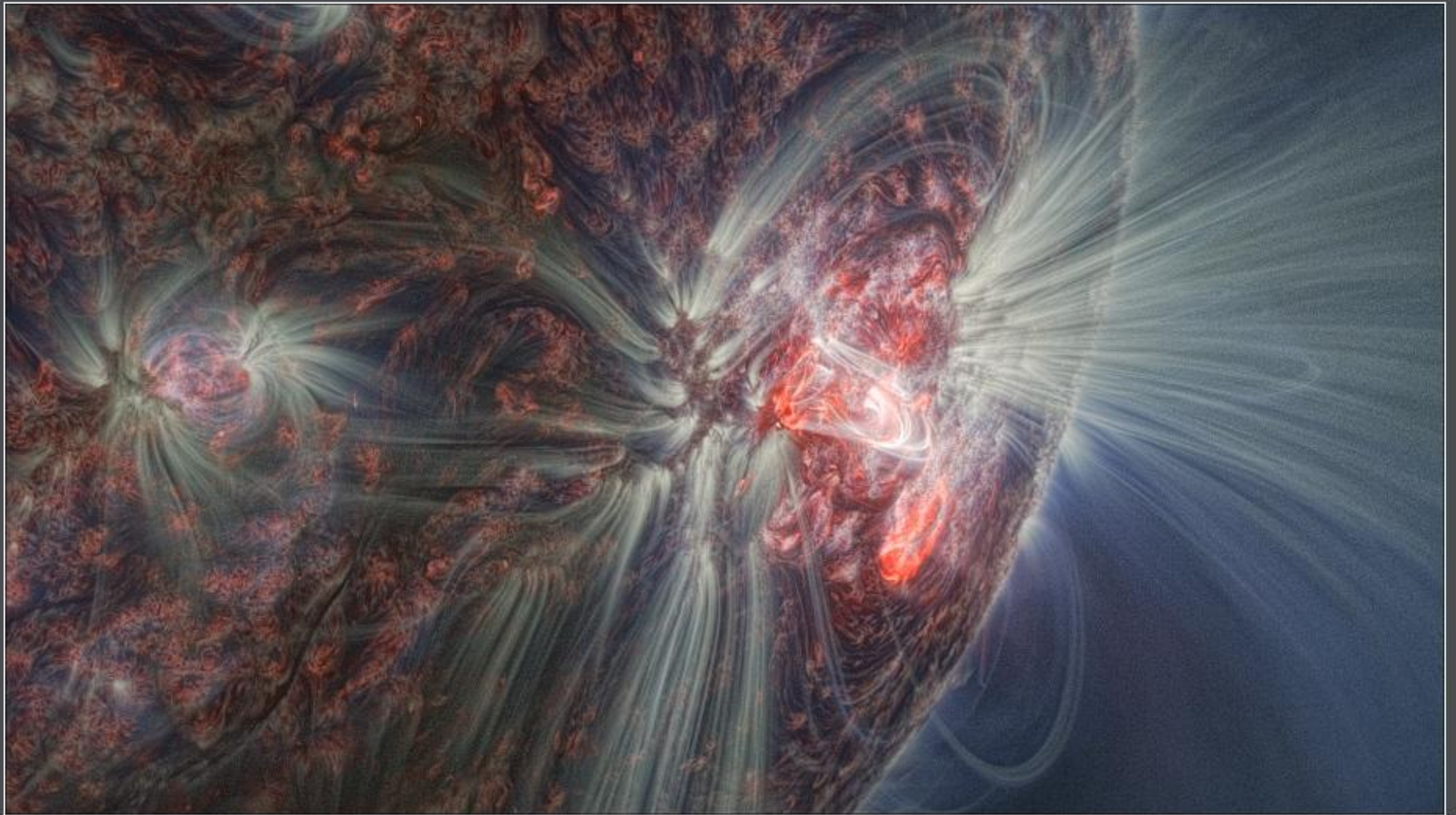
Místo vzniku - chromosféra

Náhlá zjasnění chromosféry, doprovázená silným vyzařováním na různých frekvencích a výronem nabitých částic do meziplanetárního prostoru.

Erupce vznikají v místech silných magnetických polí.

Doba trvání - několik desítek minut



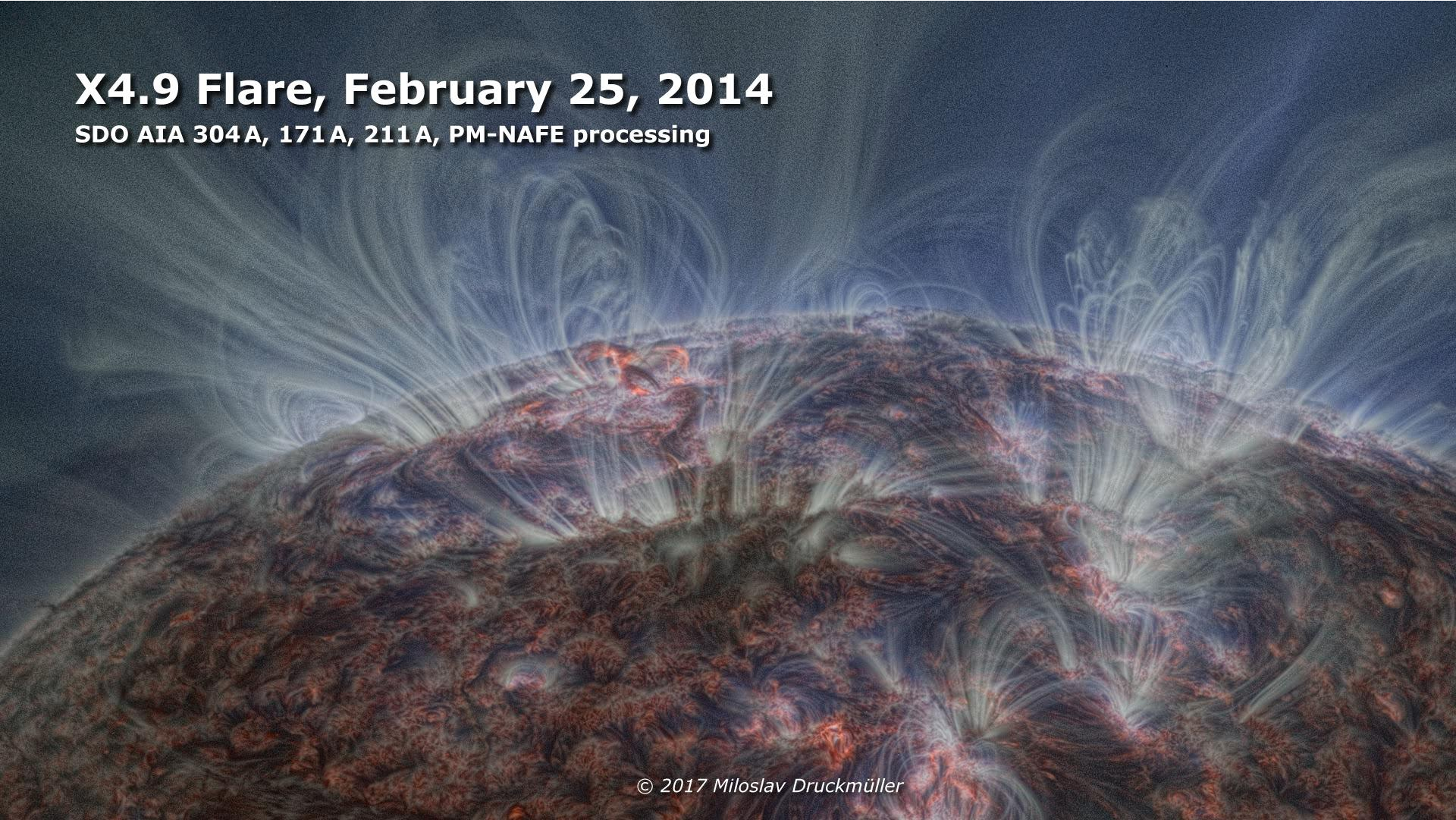


© 2019 Miloslav Druckmüller NASA SDO AIA 304 Å, 171 Å, 211 Å, PM-NAFE

erupce X2.0 a M1.4, 27. října 2014

X4.9 Flare, February 25, 2014

SDO AIA 304 A, 171 A, 211 A, PM-NAFE processing



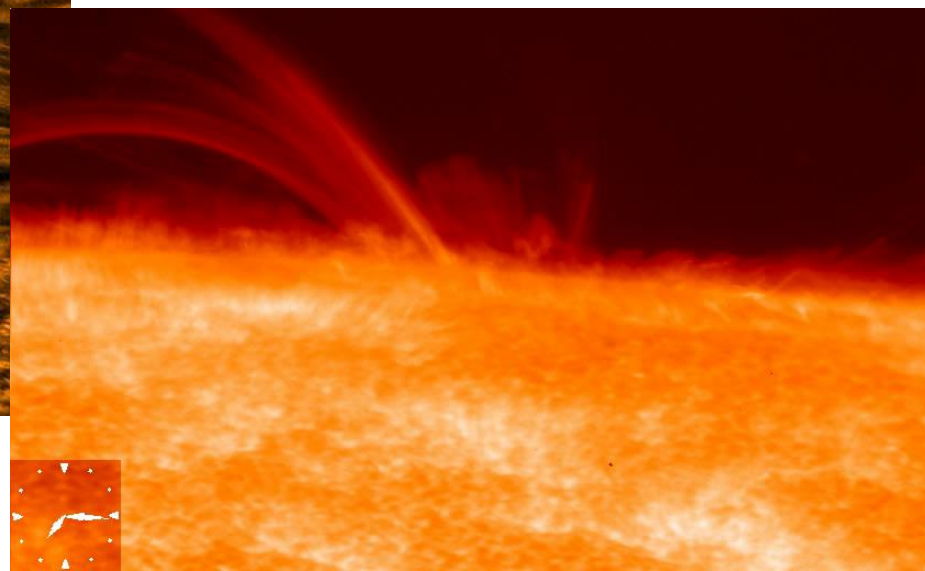
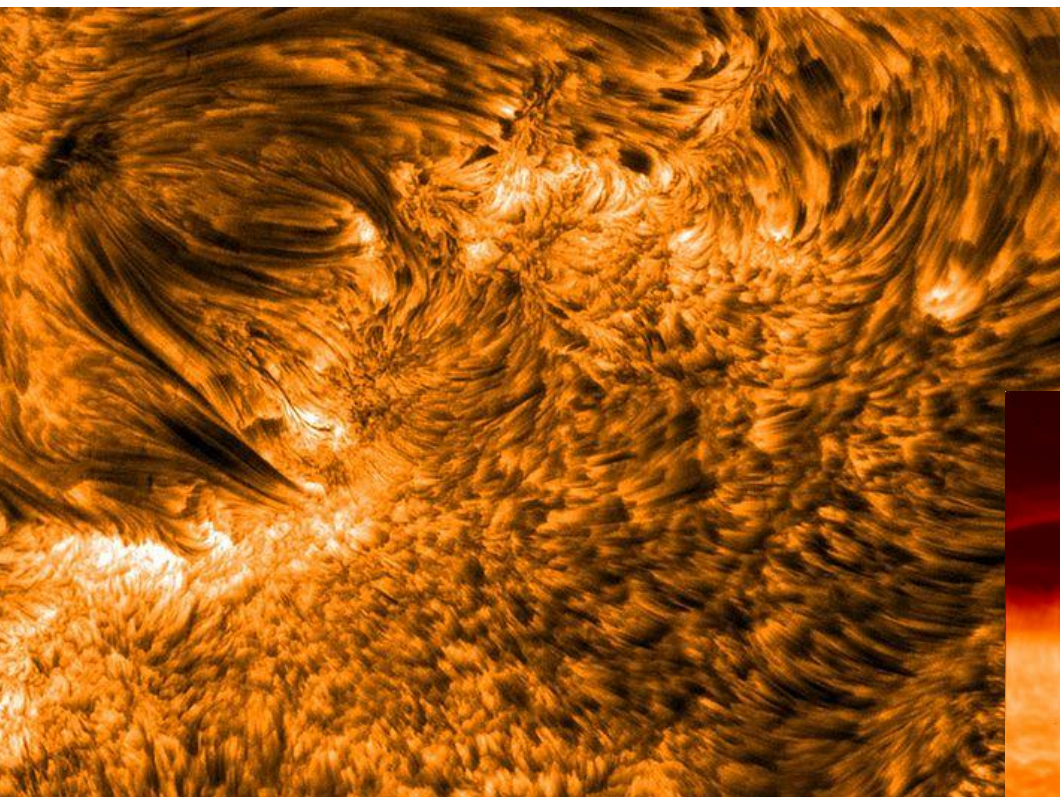
© 2017 Miloslav Druckmüller

Flokule a spikule

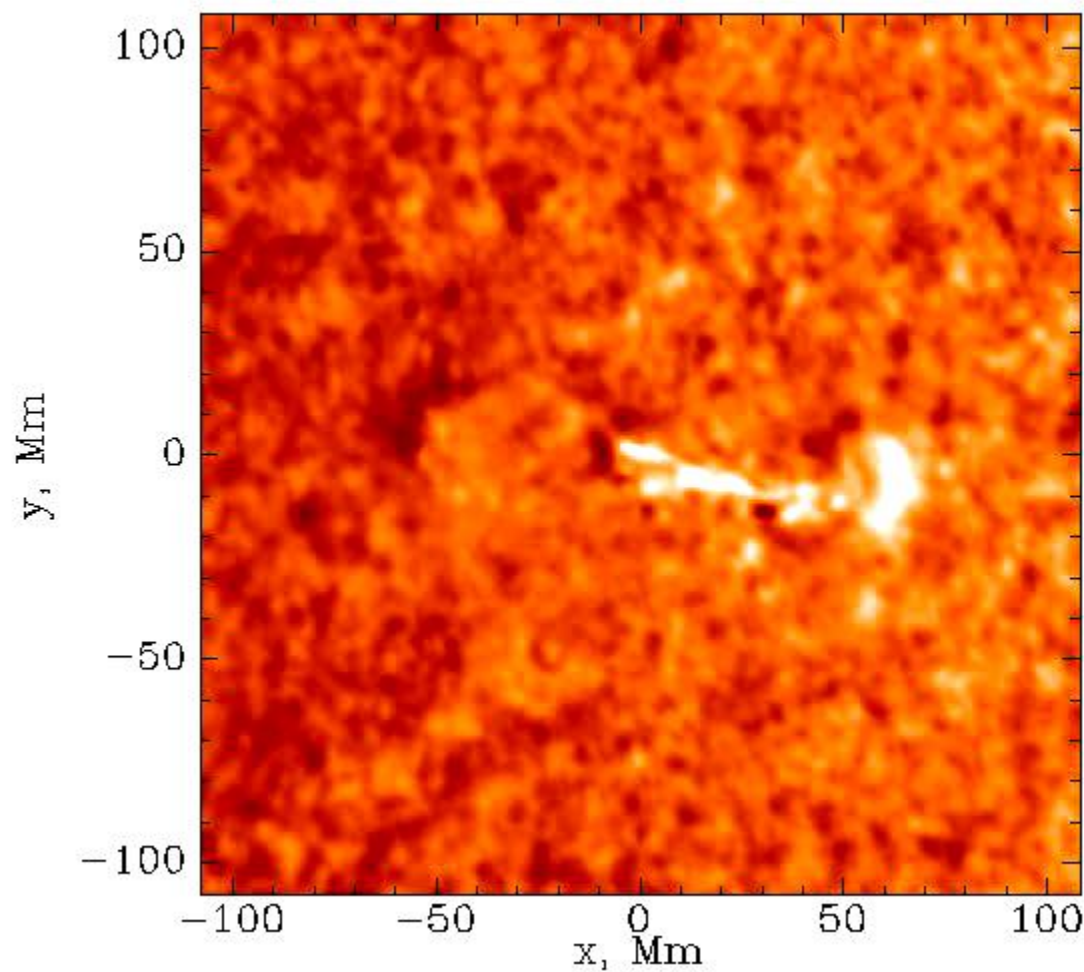
Flokule jsou jasná místa ve chromosféře, tvoří chromosférickou síť.

Spikule - vrcholky flokulí, velmi dobře pozorovatelné v čáře H-alfa.

Výtrysky z chromosféry do koróny – 10000 K, průměr vláken 1000 km;
„hořící prerie“



Sluncetřesení



9. července 1996

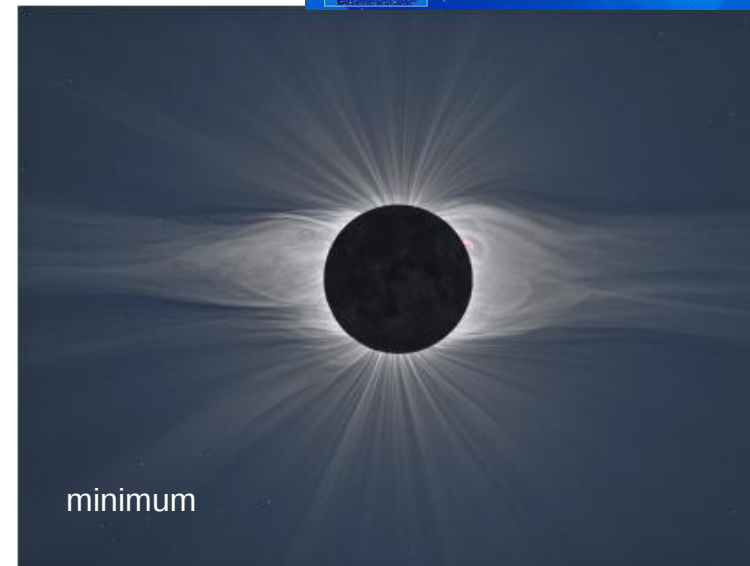
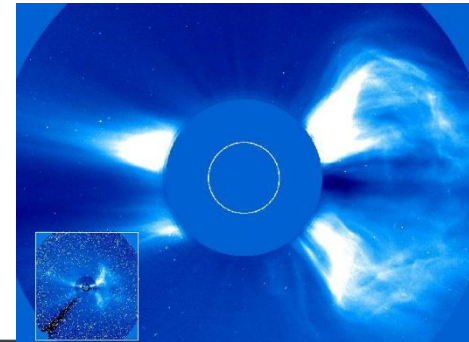
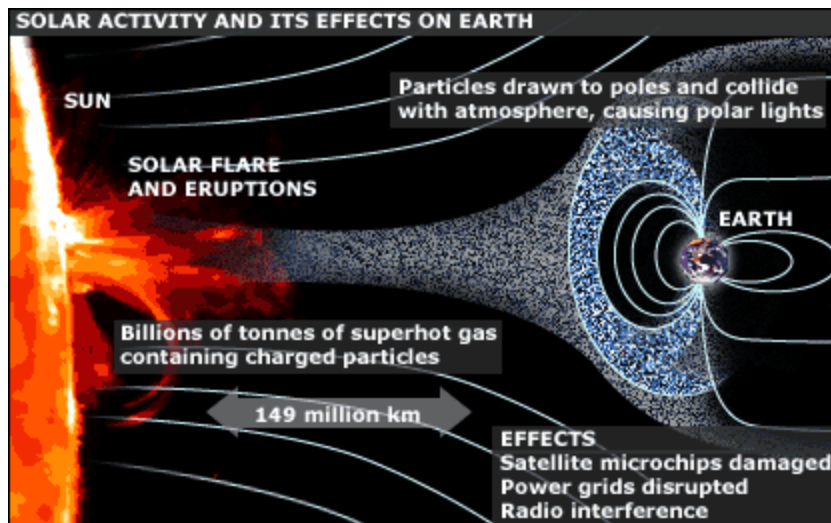
393 dní ze života Slunce

Koróna

velmi řídký plyn obklopující Slunce, září zhruba milionkrát méně než fotosféra

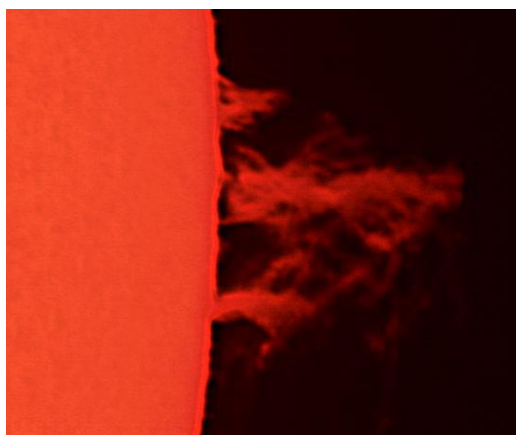
pozorování - úplné zatmění Slunce,
koronograf

- bez vnější hranice, přechází do okolního prostoru -> heliosféra
- sluneční vítr
- výtrysky částic (CME – Coronal Mass Ejection) – vliv na Zemi (20 - 3200km/s)

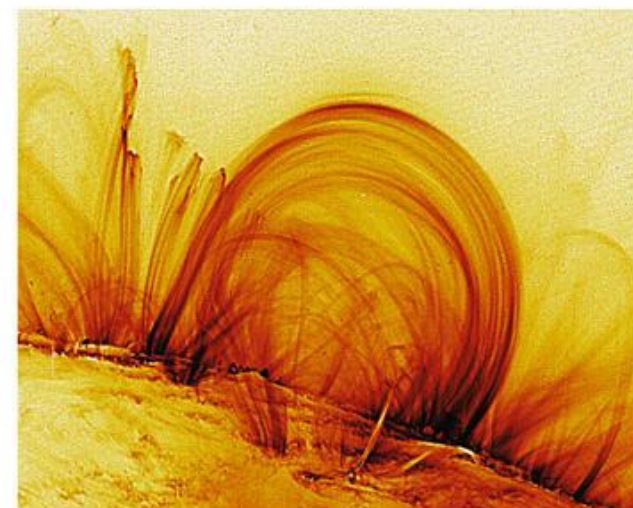
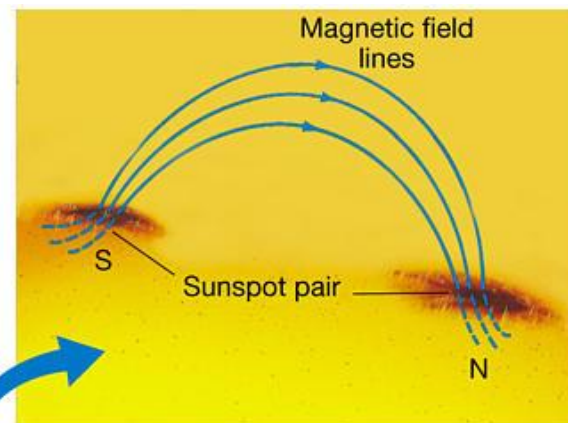
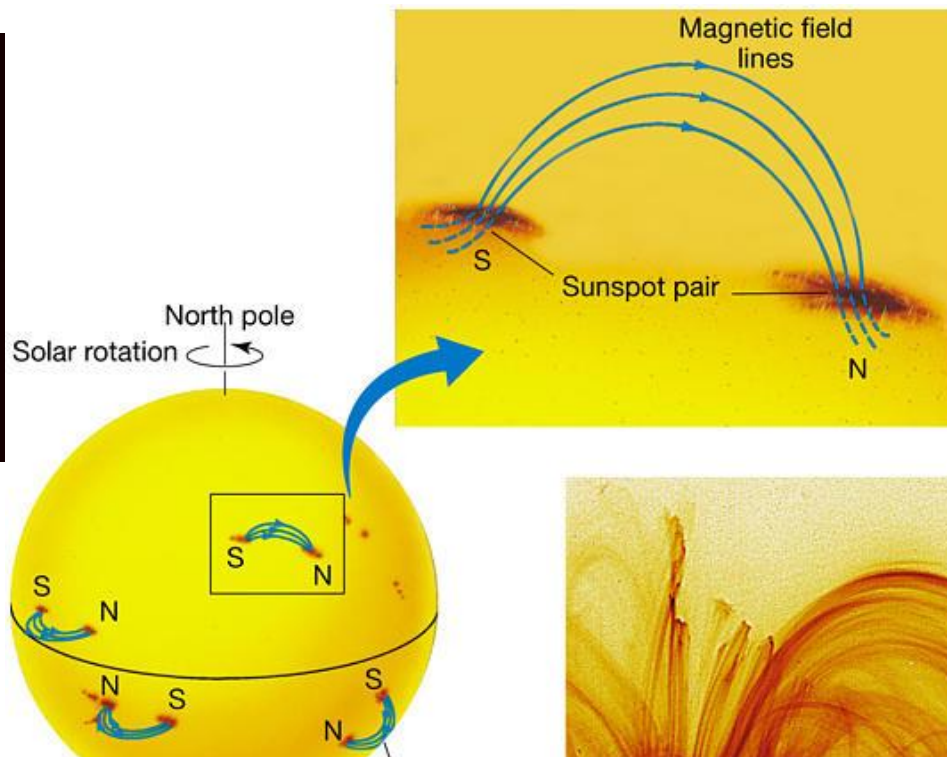


Protuberance

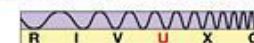
oblaky chladného plazmatu - vystupují z chromosféry do koróny desítky tisíc km vysoko; peckový jev (diamagnetismus plazmatu)

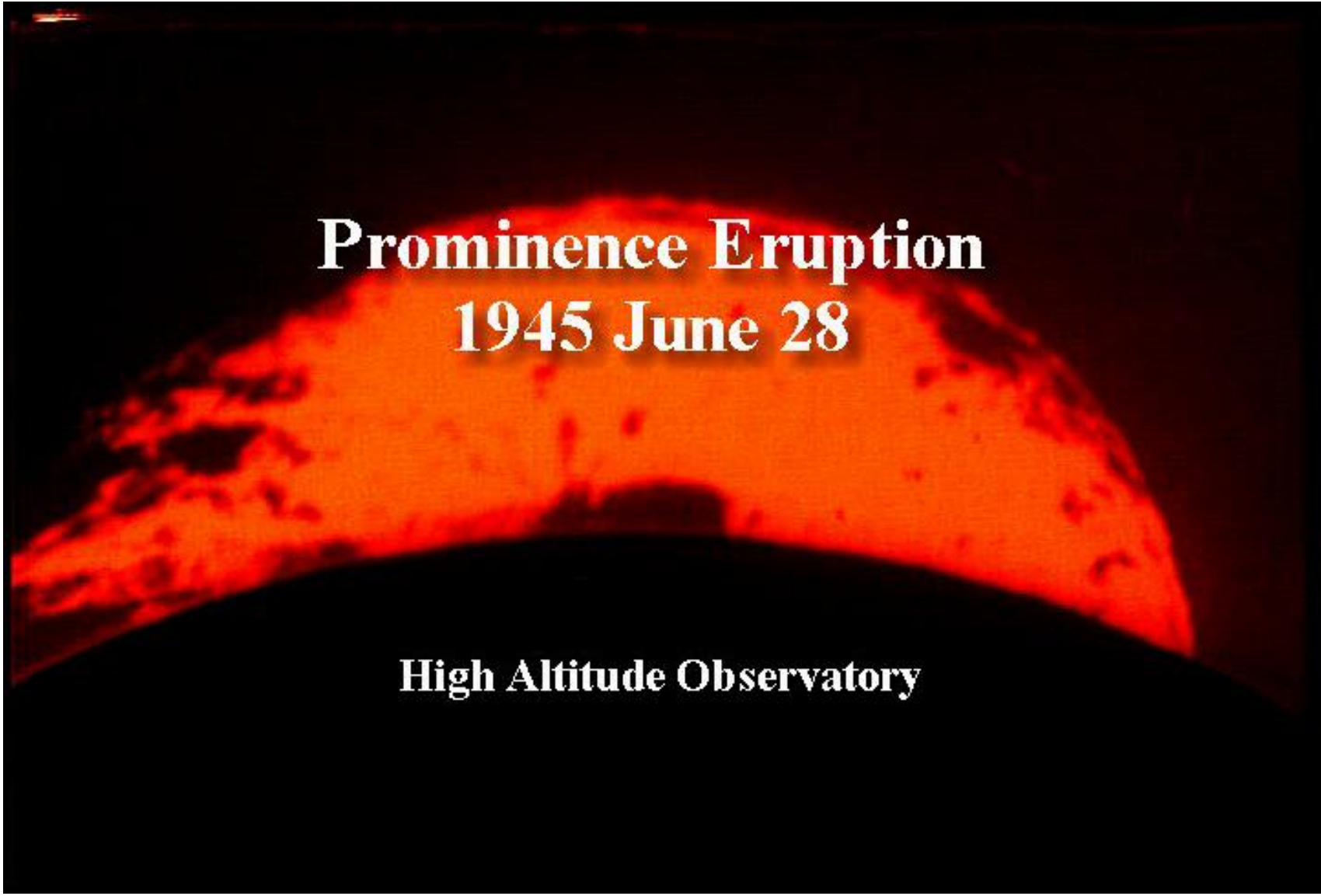


klidná protuberance
eruptivní protuberance



(b)





Prominence Eruption

1945 June 28

High Altitude Observatory



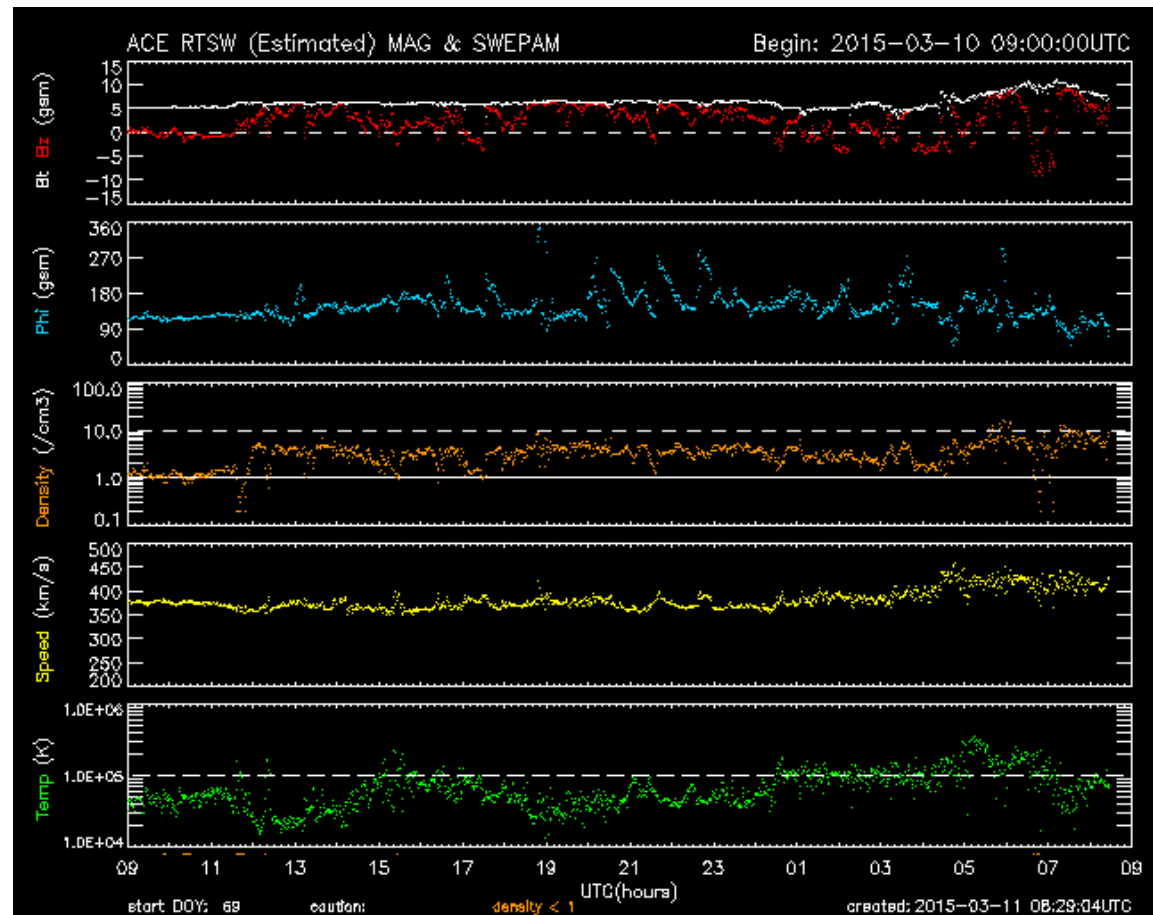
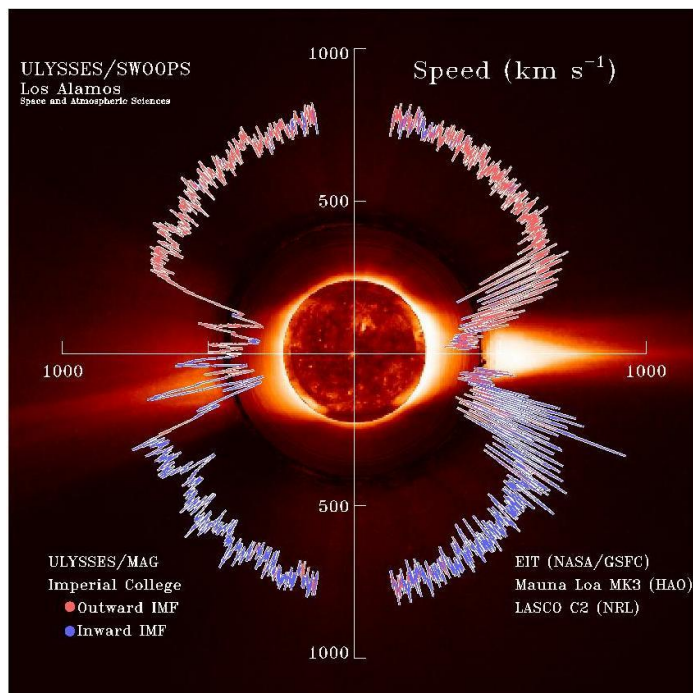
30. 3. 2010 – [eruptivní protuberance](#)

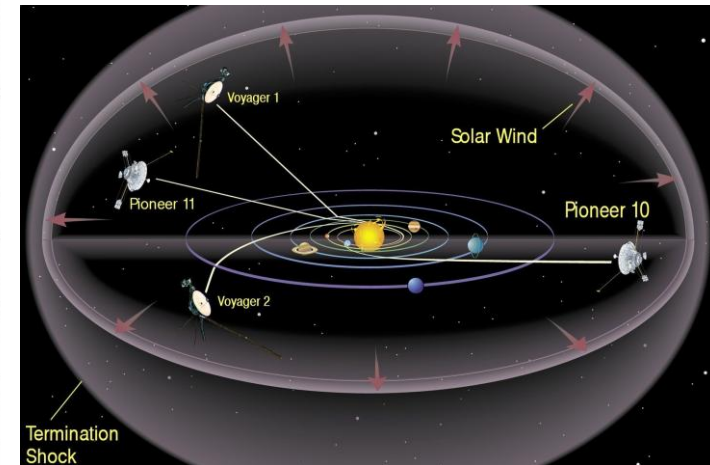
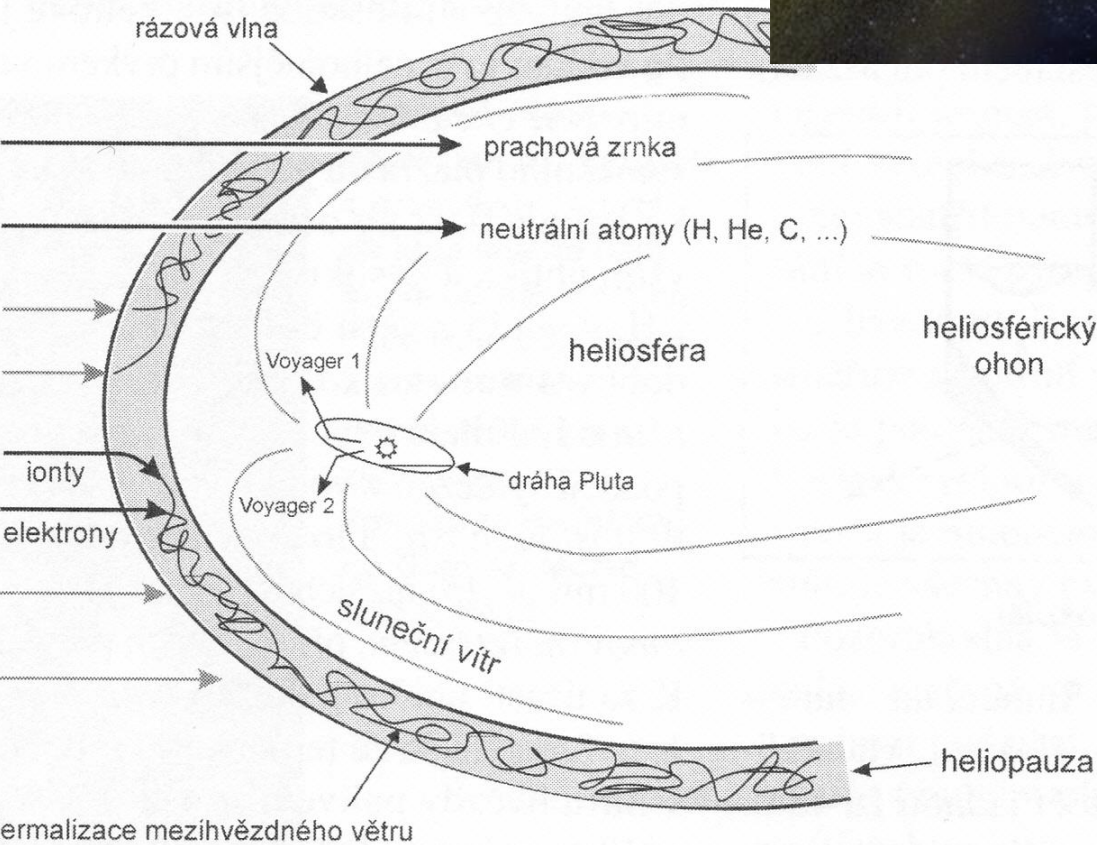
Sluneční vítr

pomalý (stacionární) – 300 km/s

rychlý (kvazistacionární) – nad koronárními děrami (700-800 km/s)

velmi rychlý – přechodný, při výbuších Slunce – vede k tzv. meziplanetární bouři

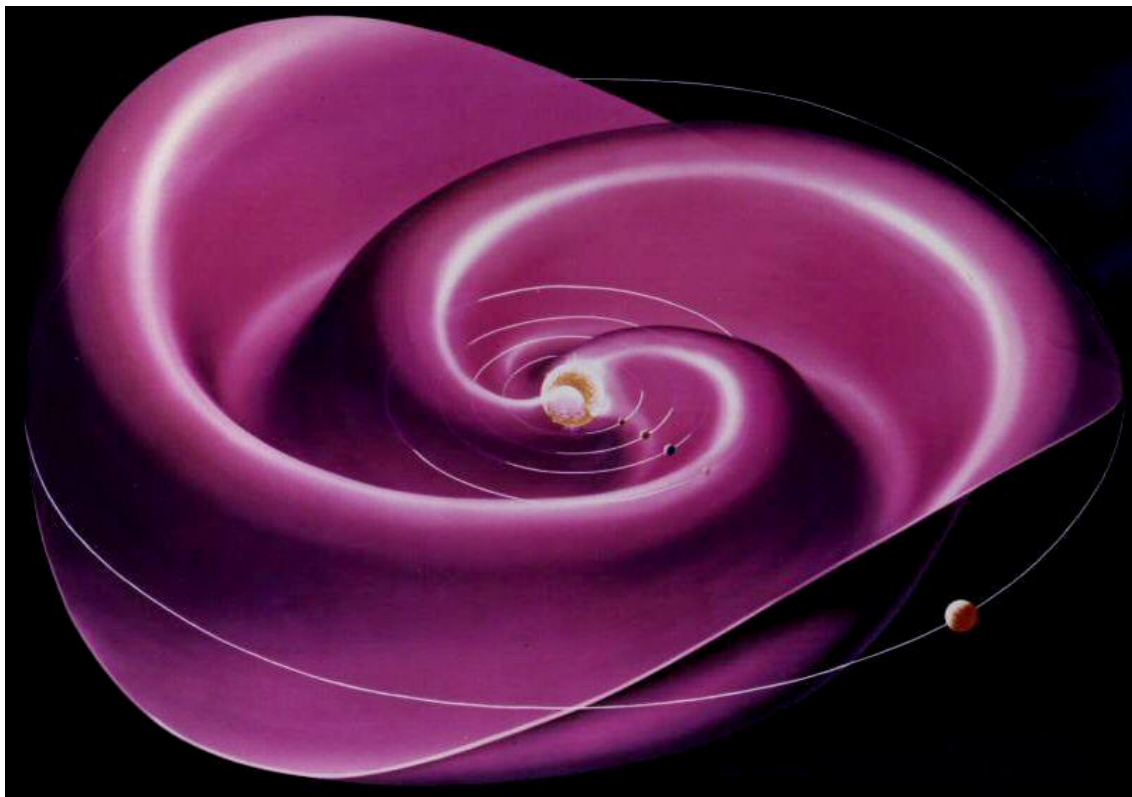
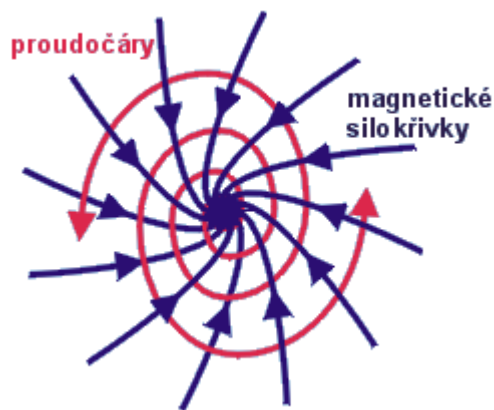




Heliosférická proudová vrstva

Zvlněné proudové vrstvy uvnitř Sluneční soustavy – oddělují opačně orientované meziplanetární magnetická pole

- největší útvar ve Sluneční soustavě
- vychází z roviny slunečního rovníku
- tvar – výsledek rotace mg. pole Slunce a působení slunečního větru
- tloušťka vrstvy – cca 10 000 km
- el. proudy s hustotou 10^{-10} A/m², celkově proud až 3 GA





spaceweather.com

News and information about the Sun-Earth environment

Kosmické počasí

= škálu jevů, které ovlivňují meziplanetární okolí Země

Utváří jej:

- a) tok fotonů Slunce ve všech vlnových délkách
- b) sluneční vítr – proud částic uvolněný ze sluneční koróny
- c) kosmické záření – zejména vysokoenergetické protony pocházející z naší Galaxie

Projevy kosmického počasí

- geomagnetické bouře
- polární záře
- ionosférické poruchy – poruchy rádiového spojení, TV a rozhlasového vysílání
- poruchy elektroniky – zejména družice, letadla, ale i na zemském povrchu
- poruchy dálkových vedení – indukovaná přepětí v síti (Quebec 1989)
- psychický a fyzický stav lidí

