



Česká astronomická společnost

**Sluneční sekce**

# FOTOSFÉRA

## POZOROVÁNÍ VIZUÁLNÍ

V. Feik, M. Exnerová, Z. Pecháčková

# Česká astronomická společnost Sluneční sekce

Program „fotosféra“ byl vyvinut jako program, který má sloužit pozorovatelům sluneční fotosféry. Umožňuje poměrně jednoduchou archivaci napozorovaných dat, výpočet a archivaci různých „klasických“ i „neklasických“ indexů sluneční aktivity, a také grafickou prezentaci uložených dat. Je určen jak pro jednoho pozorovatele, tak i pro více pozorovatelů pracujících společně na jedné pozorovací stanici.

Program si můžete stáhnout na stránkách **Sluneční Patroly**:

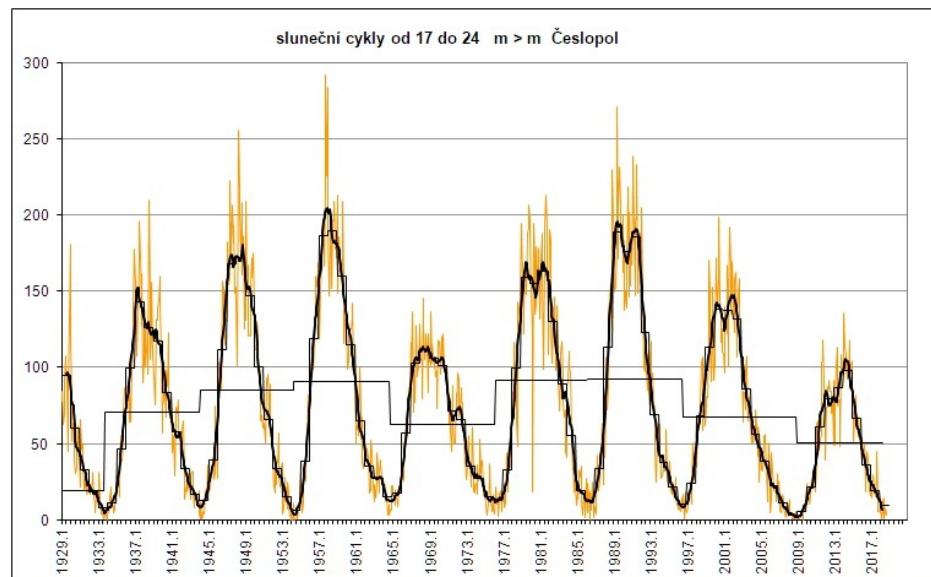
<https://www.asu.cas.cz/~sunwatch/cs/stranka/ke-stazeni>

Návod vznikl jako společný projekt **Sluneční sekce**: <http://slunce.astro.cz> a **Hvězdárny Františka Pešty v Sezimově Ústí**: <https://www.hvezdarna-fp.eu>

## Česlopol

Česlopol je Česko-Slovensko-Polská databáze, která sbírá relativní čísla. Přidejte se prosím k nám a pošlete nám svá data. Na liště zvolte Výsledky a poté kolonku napište datum (měsíc a rok) a data uložte ve formátu CSV (klikněte na: uložit oficiální do souboru CSV), pošlete na adresu: [slunce@hvezdarna-fp.cz](mailto:slunce@hvezdarna-fp.cz)

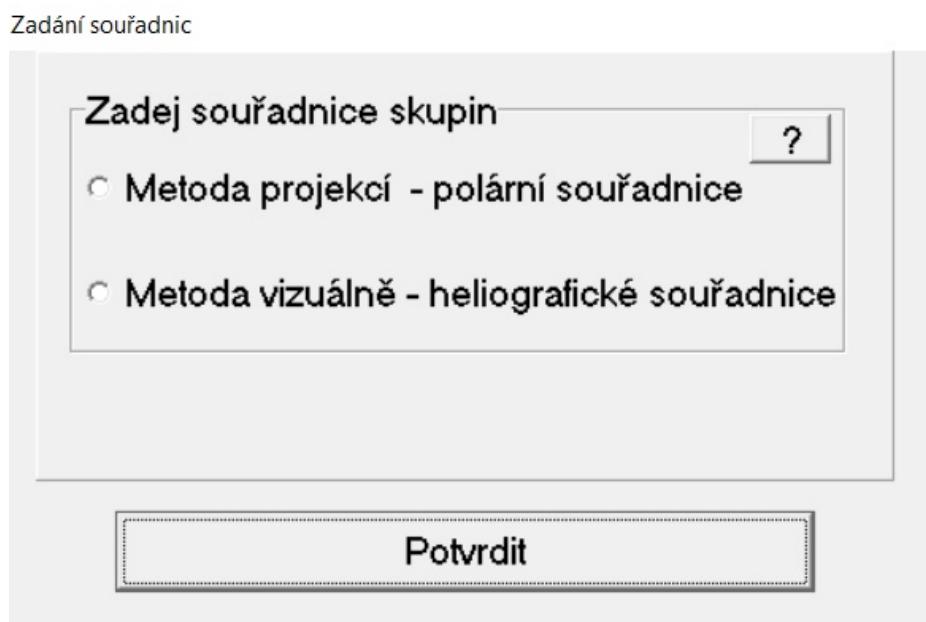
Obr.: Graf relativního čísla databáze **Česlopol**



# Vstup do programu

Při prvním spuštění se Vás program zeptá, jaký souřadný systém chcete pro zadávání dat používat a na rozdíl (poloměr) kresby v milimetrech. Pro pozorování dalekohledem bez stínítka není tento výběr podstatný. Doporučujeme zvolit pro jednodušší formát heliografické souřadnice.

- Metoda: projekce – zadáváme pozici úhlu ve stupních ( $0^\circ - 360^\circ$ ) od severu přes východ a vzdálenost skvrny od středu disku k okraji v milimetrech.
- Metoda: vizuální – zadáváme přímo heliografickou délku a šířku z předem připravených heliografických sítí, nebo můžeme použít hodnoty souřadnic získané z jiných zdrojů (např. internetové kalkulátory).



Po potvrzení se Vám naskytne pohled na jeden vytvořený záznam. **V programu se nedá nic vymazat**, ale jedině přepsat. Až si vyzkoušíte pár záznamů na nečisto, tak stačí soubor datax vymazat a po opětovném spuštění aplikace, si program vytvoří nový soubor datax. Při zadávání datumu a času v UT si nemusíte vyhledávat další informace z Hvězdářské ročenky a přepočítávat je. Program si tyto parametry přepočítá sám.

**Důležité upozornění, při otevření programu se otevře dimenze na 200 záznamů, při zadávání si dejte na toto pozor!!!** Je lepší uzavřít celý program, a pak ho následně otevřít a zadávat dál.

## Zadávání jednotlivých dnů

Při pozorování pouhým okem si v programu pozorovatel klikne na volbu **zvláštní zákres** (na liště druhé tlačítko zleva) a bude zadávat pouze tu část okýnek, které je možno pro data získaná při pozorování pouhým okem využít.

## **Horní tabulka**

**Pozorovatel** – zadává se pro každé pozorování zvlášť

**Datum** – ve formátu dd.mm.rrrr (07.08.2019)

**Čas UT** – čas uvádíme ve světovém času UT ve formátu hhmm (např. 715)

**PP** – pozorovací podmínky 1 – jasno, nepatrný neklid vzduchu

- 2 – obloha se slabým zákalem
  - 3 – znatelný neklid vzduchu (místy mraky, střední vítr)
  - 4 – silný neklid vzduchu (hustější oblačnost, středně silný vítr)
  - 5 – velmi silný neklid vzduchu, dosti silná oblačnost a vítr

**Obr** – kvalita obrazu 1 – patrný jsou jen větší skvrny, granulace není viditelná

- 2 – patrny jsou i menší skvrny, chvílemi v hlavních rysech i granulace
  - 3 – drobné skvrny jsou patrny, pozorovatelná granulace
  - 4 – dobře pozorovatelné granulace i póry
  - 5 – velmi dobře patrné veškeré detaily

**Q** – kvalita pozorovacích podmínek nebo sloučením horních dvou PP + Obr

- 1 – velmi nepříznivé podmínky (5/2, 5/1, 4/1)
  - 2 – nepříznivé podmínky (4/3, 4/2, 2/3, 2/2, 3/2)
  - 3 – průměrné podmínky (3/3, 3/4)
  - 4 – dobré podmínky (2/4, 1/4)
  - 5 – vynikající podmínky (1/5, 2/5)

**Počet skupin** – zadáme celkový počet skupin na slunečním disku (tímto otevíráme spodní část zadávání)

**Pozorovací stanice** - zadáme název stanice (hvězdárna, město, obec, .... kde pozorujeme)

Zvláštní záznam

Pozorovatel	Karel Novotný	<input type="button" value="▼"/>
Datum	24.07.2020	<input type="button" value="zvláštní"/>
Čas UT	1200	
PP	1	Obr. 5
qc	0	fc 0
Počet skupin	3	
Počet fakulí	0	
Stanice	Ondřejov	

Změna souřadnic na 1 b

Skupiny	Typ	poč	s pen.	l	b	ploch	mal.s.	č.sk1	č.sk2	
1		0	0	0	0	0	0	0	0	<input type="button" value="^"/>
										<input type="button" value="▼"/>

## Dolní tabulka

V dolní části zapisujeme jednotlivé skupiny slunečních skvrn. Každá skupina má svůj řádek.

**Typ** – skupina v McIntoshově klasifikaci

**Počet** – celkový počet skvrn ve skupině.

**S penumbrou** – počet penumber (nezáleží na počtu umber v penumbře)

I - když je pozorovatel velice dobrý a má odpozorováno, jak mu sluneční skupiny putují po disku Slunce, tak je schopen rozlišit, které skupiny jsou na severní či jižní polokouli. Do políčka "I" zapíše s - sever nebo j - jih.

**číslo skupiny 1** – zde zadáváme číslo kolikátá je skvrna v roce v našich záznamech a hlídáme si, abychom neoznačili stejnou skvrnu dvakrát.

**číslo skupiny 2** – zde pečlivě zadáváme číslo jednotlivé skupiny, která pluje po disku a hlídáme její číslování za otočku s maximálním počtem 70. S tímto číslem se hodně pracuje ve výpočtech a aby vše fungovalo správně.

Ostatní kolonky necháme nevyplňené.

## Statistické výsledky

**Relativní číslo** slunečních skvrn (Wolfovo číslo) je jedním ze základních indexů sluneční aktivity a je možné ho určit i z pozorování "pouhým okem".

$$r = 10g + f$$

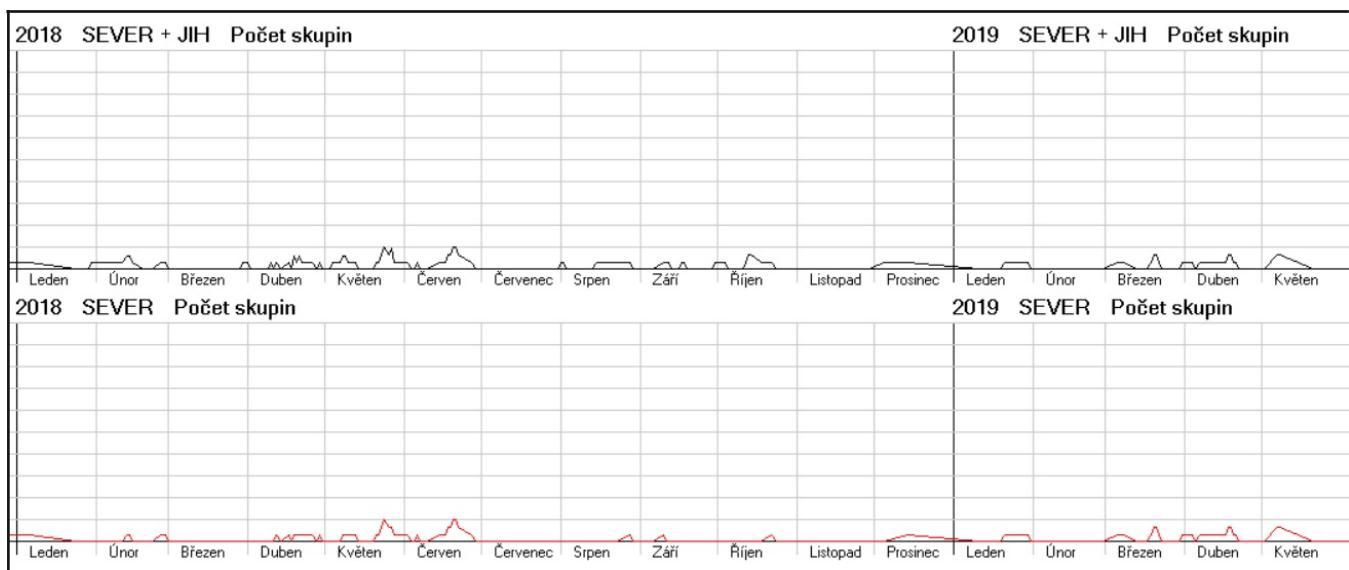
g – je počet skupin slunečních skvrn na viditelném disku Slunce

f – je počet jednotlivých slunečních skvrn na viditelném disku Slunce. Za skvrnu počítáme i umbry v penumbrách.

Po několika záznamech začne program vytvářet denní grafy relativního čísla a následně i měsíční vyhlazené grafy.

**Denní grafy** - najdete na liště jako druhou kolonku: Grafy

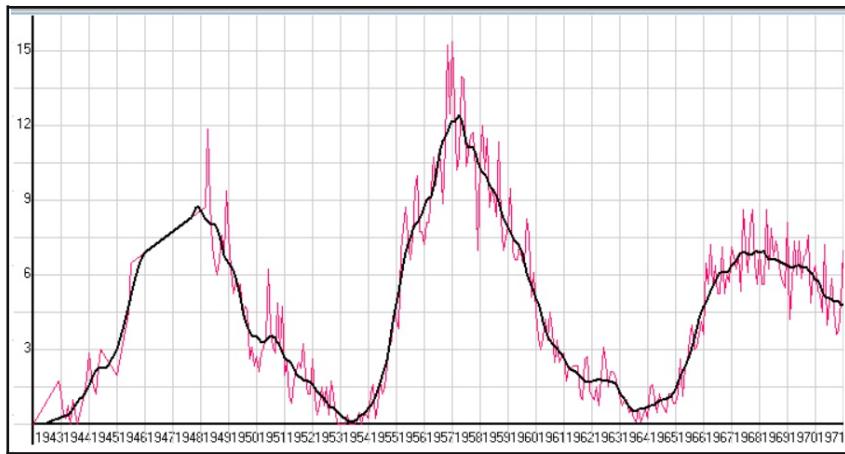
Obr.: Pozorování z let 2018 a 2019 Ondřejov.



## Měsíční graf vyhlazený -

Graf se vyhlažuje po třináctém měsíci - což znamená, že na grafu uvidíte černou křivku (červená křivka je graf s měsíčními hodnotami - nevyhlazené).

Klikněte na kolonku  a otevře se Vám okno s grafem a novou lištou, na které můžete zvolit jak relativní číslo (r), tak i graf pouze počtu skupin (g), a počtu skvrn (f).



## Další grafické výstupy

Zadaná data lze programem dále zpracovat a prezentovat v podobě následujících grafických výstupů:

- Grafy vyhlazených hodnot jednotlivých indexů (CV, SN, RB)
- Grafické znázornění severo-jižní asymetrie jednotlivých indexů, počítaných zvlášť pro severní a jižní polokouli.

Poznámka:

Data pro každý den jsou rovněž graficky znázorněna pomocí schematické kresby znázorňující okamžitou situaci na slunečním disku. Orientaci této kresby lze měnit, tak aby odpovídala tomu, jak vidí pozorovatel Slunce ve svém dalekohledu.

Kromě uvedených grafických výstupů vygeneruje program na základě uložených dat také běžné statistické údaje o pozorované sluneční aktivitě. Je to například:

- Tabulka měsíčního protokolu o pozorování ve formátu vhodném pro archivaci
- Tabulka napozorovaných měsíčních průměrných hodnot indexů pro celý disk i pro jednotlivé polokoule.
- Tabulka vyhlazených měsíčních průměrných hodnot indexů pro celý disk i pro jednotlivé polokoule.

# Seznam základních ikonek

-  - nový zákres
-  - zvláštní zákres
-  O - oprava záznamu
-  Foto - otevře scan zákresu-možnost změřit plochy a souřadnice skupin i fakulí (při zvláštním zákresu není k dispozici)
-  - ukládání souboru
-  - posunout na poslední záznam
-  - motýlkový diagram
-  - denní grafy relativního čísla celkový, pro sever a pro jih
-  - grafy vyhlazené - g, f, r, indexy CV, SN a RB, pro sever i jih, jejich porovnání
-  - severo-jižní asymetrie výskytu slunečních skvrn na polokoulích
-  - synoptické mapy pro aktuální Carringtonovy otočky
-  - výpis pozorování v tabulkách
-  - zmenšit plochu
-  - vzdálenost pomocné skvrny
-  - změna orientace
-  BMP - ukládání zákresů jako BMP
-  JPG - uložení kopie okna v jpg
-  Tisk - tisk zákresů