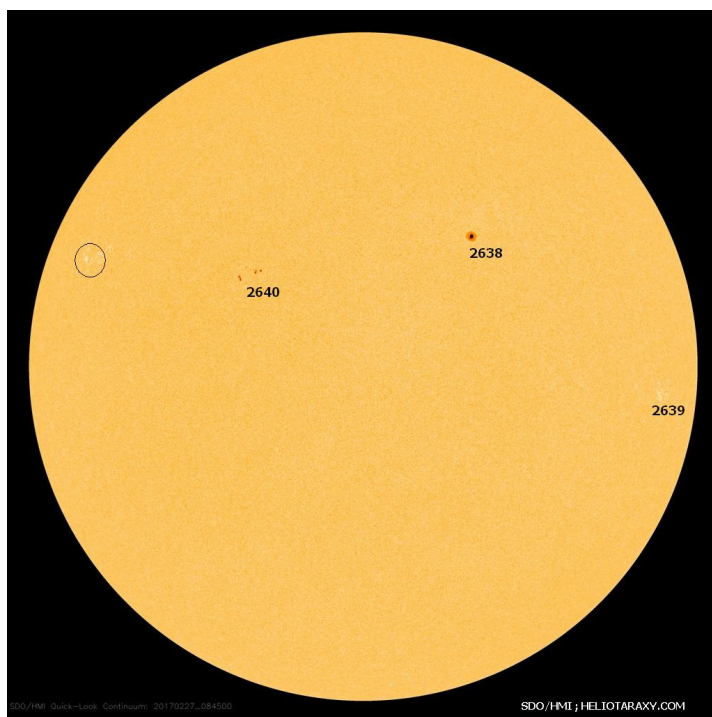


27 февруари 2016г/14ч30мин: *Малко повече слънчеви петна*

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Имаше 3-4 суб-изригвания в диапазона В1-В4. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток леко нарастна през последните часове и в момента е около А9. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се виждат 4 групи петна (за пръв път от месеци насам!). Преобладава петнообразуването в северното полукълбо. Там са групите петна 2638, новорегистрираната 2640 + едно малко единично петно, което е близо до североизточния край на слънчевия диск. В южното полукълбо е групата петна 2639. Значителен растеж има при групата петна 2640, докато 2639 е в процес на отслабване. Няма потенциални източници за изригвания със средна мощност (клас М), за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 27 февруари 2017г (SDO)

Боулдърското число е 35 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 41 (по данни от 18 наблюдения). Волфовото число е около 24-25 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 79.

Слънчевата активност днес, утре и на 01 март ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас М, за голямо изригване от клас Х, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е около и под 1% за всеки един от трите дни (27 и 28 февруари и 01 март). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 01 март ще бъде около 75.

## СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята през последното денонощие беше в спокойния диапазон 360–420 км/с, като се наблюдаваше плавна тенденция към нейното спадане. В момента скоростта на слънчевия вятър е приблизително 360 км/с. Колебанията на вертикалната компонента ( $B_z$ ) на междупланетното магнитно поле (ММП) са в диапазона между  $-4nT$  и  $+4nT$ . В момента  $B_z$  е равна приблизително на  $+4nT$ .

Днес и през голяма част от утрешния ден обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство ще бъде спокойна. По-късно утре Земята ще попадне в зоната на влияние на дълго живуща (рекурентна) слънчева магнитно активна област (CIR), а впоследствие на 01 март и под влияние на високоскоростен поток на слънчевия вятър, чийто източник е слънчевата коронална дупка CN66 (CN HSS- ефект).

Скоростта на слънчевия вятър ще достигне 600–700 км/с. Поради тези обстоятелства през втория и третия ден на прогнозата (28 февруари и 01 март) се очаква ново нарастване на геомагнитната активност. Утре ще има условия за планетарни геомагнитни смущения ( $K_p=4$ ), а на 01 март – и за слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5$ ; G1)

**(\*\*\*!!!\*\*\*)**

## ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

Потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10MeV$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита беше близо до обичайния фон.

Днес геомагнитната обстановка ще е между спокойна и смутена, утре – между спокойна и активна, а на 01 март тя ще е между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5$ ; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**.

Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини ( $K=4$ ) за днес е 10%, за утре е 25%, а за 01 март тя е 40%. Вероятността за слаба геомагнитна буря ( $K=5$ ) на средни ширини за днес е около и под 1%, за утре е 10%, а за 01 март е 25%. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност на средни ширини ( $K=6$ ) за днес и утре е около и под 1%, а за 01 март е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (27 февруари – 01 март) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10MeV$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст. Загора  
2017-02-27/14ч30мин (UT= 12ч30мин)