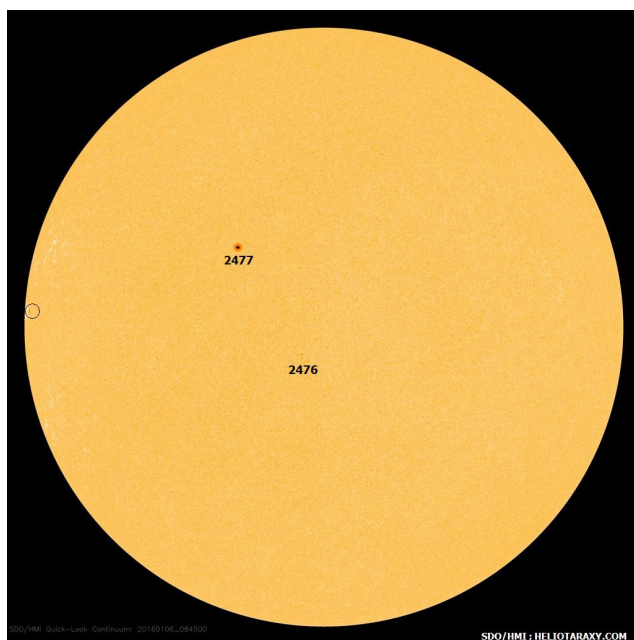


06 януари 2016г/12ч45мин: *Кратка планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1)*

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Слънчевият рентгенов поток беше непрекъснато в В-диапазона. Неговото средно ниво през последните часове е около В2.5-В3.0. Имаше голям брой "суб"- изригвания като някои от тях бяха с показатели до В7-В8. През последните 24 часа не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск има две регистрирани и една нова групи петна. По площ преобладава петнообразуването в северното полукълбо. Там са групата 2477 както и новоизгряла група, намираща се почти на самия източен край на слънчевия диск и много близо до екватора. В южното полукълбо е групата петна 2476. И двете регистрирани групи петна изглеждат стабилни или са в процес на много бавно отслабване. Няма потенциални източници на изригвания със средна или голяма мощност (класове М и Х) както и на протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 6 януари 2016г (SDO)

Боулдърското число е 29 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 41 (по данни от 2 наблюдения). Волфовото число е около 25. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 95.

Слънчевата активност ще бъде много ниска в рамките на 3-дневната прогноза (6, 7 и 8 януари). Вероятността за изригване от средния мощностен клас М, за голямо изригване от клас Х както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима. Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре ще бъде 95, а на 8 януари ще е около 100.

## СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие скоростта на слънчевия вятър беше в процес на нарастване. Отначало тя растеше бавно и от около 400 км/с вчера по обяд тя беше 490–500 км/с към полунощ. След това обаче тя нарастна много бързо, достигайки до 600–610 км/с приблизително в 3ч българско време. В момента скоростта на слънчевия вятър е приблизително 600 км/с. Вертикалната компонента ( $V_z$ ) на междупланетното магнитно поле (ММП) беше в диапазона между  $-10\text{nT}$  и  $+10\text{nT}$ . Комбинацията от доста високата скорост на слънчевия вятър и отрицателната стойност на  $V_z$  ( $\sim -10\text{nT}$ ) доведе до кратка слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5; G_1$ ) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Причината за така възникналата обстановка е кратка смяна на знака на сектора на ММП (преход "+/-" около 0ч българско време, скоро след това последван от преход "-/+"). Данните от последните часове показват, че най-вероятно Земята е вече в зоната на действие на приекваториалната слънчева коронална дупка с положителна полярност СН44.

Днес и утре скоростта на слънчевия вятър ще бъде доста висока (до 600–650 км/с). На 8 януари Земята ще започне да излиза от зоната на действие на слънчевата коронална дупка СН44 и скоростта на слънчевия вятър ще спадне. Поради активните условия в близкото до Земята междупланетно пространство геомагнитната активност днес и утре ще бъде значителна (до слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5; G_1$ ) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**), а по-съществено успокояване на земната магнитосфера може да се очаква на 8 януари.

## ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка се активизира. Снощи между 2ч и 5ч българско време имаше кратка слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5; G_1$ ) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Над България по същото време имаше местно геомагнитно смущение (за станция Панагюрище  $K=4$ ).

Потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10\text{MeV}; \text{СЕЧ}$ ) на геостационарна беше близък до обичайния фон.

Утре геомагнитната обстановка ще бъде между смутена и активна, а на 8 януари ще е между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за утре е 40%, а за 8 януари е 30%. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини е 20% за утре и 10% за 8 януари. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност ( $K=6$ ) на средни ширини за днес и утре е по 5% на ден, а за 8 януари тя е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (6–8 януари) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10\text{MeV}; \text{СЕЧ}$ ) на геостационарна орбита ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOТА@AXY.COM – ЦССЗМ Ст.Загора  
2016-01-06/12ч45мин (UT=10ч45мин)