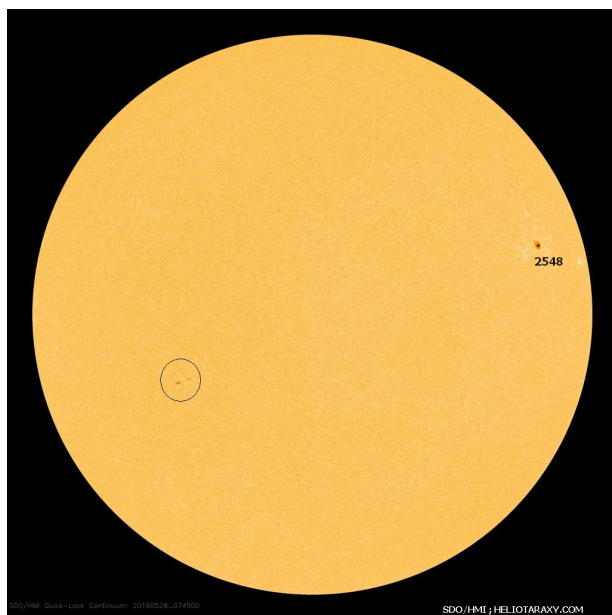


28 май 2016г/13ч15мин: Планетарно геомагнитно смущение (Kp=4)

СЛЪНЧЕНА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. . Всички колебания на слънчевия рентгенов поток бяха в ниската част на В-диапазона. Средното ниво на слънчевия рентгенов поток през последните часове е около В2.5. Не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се виждат една регистрирана (2548) и една нова групи петна. Групата петна 2548, която е и по-голямата по площ, е в северното полукълбо. Новата група петна е в югоизточната част на слънчевия диск. Една друга група петна, която вчера се беше появила в северозападната част на слънчевия диск, днес се вижда като факелно поле близо до западния лимб. Няма потенциални източници за средни или големи изригвания от класове М и Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 28 май 2016г (SDO)

Боулдърското число е 19 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 33 (по данни от 13 наблюдения). Волфовото число е около 25. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 90.

Слънчевата активност днес, утре и на 30 май 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 пренебрежима за всеки един от трите дни (28, 29 и 30 май). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 30 май ще е около 95.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Поради влияние на слънчевата коронална дупка CN81, която е с

отрицателна полярност, през последното денонощие скоростта на слънчевия вятър нарастна от 350–400 км/с вчера следобяд до 550–570 км/с тази сутрин. В момента тя е приблизително 520 км/с.

Вертикалната компонента (B_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) претърпя многобройни колебания в диапазона между -10nT и $+7\text{nT}$. Преобладаваха отрицателните стойности, т.е. B_z беше ориентирана предимно на юг. В момента B_z е приблизително $+1.0\text{nT}$. Активизираната обстановка в близкото до Земята междупланетно пространство създаде условия за планетарно геомагнитно смущение ($K_p=4$) тази сутрин.

Днес скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане завишена. Утре и на 30 май тя допълнително ще се увеличи поради СН HSS-ефект, чийто източник е приекваториалният край на слънчевата коронална дупка СН82. Ето защо тенденцията за геомагнитната активност е тя плавно да нараства в рамките на 3-дневната прогноза (28–30 май). На 30 май ще има условия за слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$; G1) **(***!!!***)**.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше смутена. Планетарно геомагнитно смущение (суббуря) ($K_p=4$) имаше тази сутрин между 09ч и 12ч българско време. Над България геомагнитната обстановка засега е спокойна.

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

Геомагнитната обстановка днес ще е активна, утре ще е между спокойна и активна, а на 30 май тя ще е между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$; G1) **(***!!!***)**. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за утре е 25%, а за 30 май е 40%. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини ($K=5$) за днес е 5%, за утре е 10%, а за 30 май тя е 20%. Вероятността за геомагнитна буря със средна или голяма мощност ($K=6$ или 7) е около и под 1% за днес и утре, а за 30 май е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (28–30 май) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOТА@АХУ.СОМ – ЦССЗМ Ст.Загора
2016–05–28/13ч15мин (UT=10ч15мин)