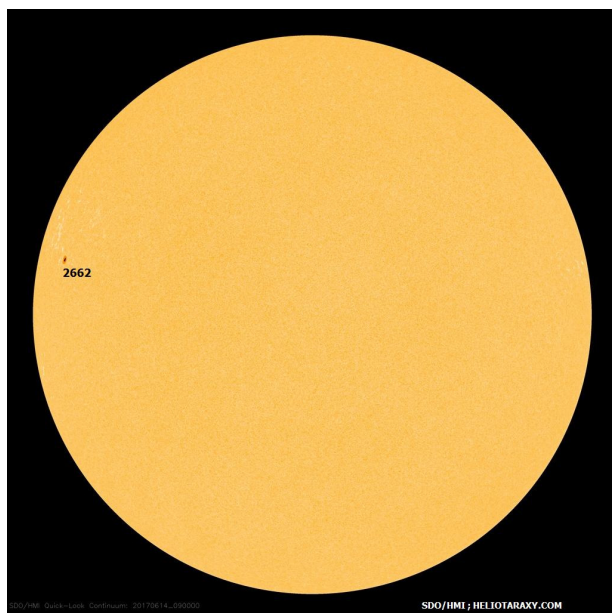


14 юни 2017г/14ч30мин: *Силни и хаотични колебания на слънчевия вятър в околностите на Земята. Утре слънчевата коронална дупка CN01 ще бъде в геоэффективна позиция*

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Имаше само едно суб-изригване от залязващата факелна област 2661 с мощностен показател $\sim B3.7$. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток през последните часове е около A6. Не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (CME) по посока на Земята.

На слънчевия диск се вижда групата петна (по-скоро това е единично петно) 2662. Тя е в северното полукълбо. Не проявява никаква забележима еруптивна активност. Няма потенциални източници за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (SEC) ерупции.



Слънчевият диск на 14 юни 2017г (SDO)

Боулдърското число е 11 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 12 (по данни от 14 наблюдения). Волфовото число е 11 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 73.

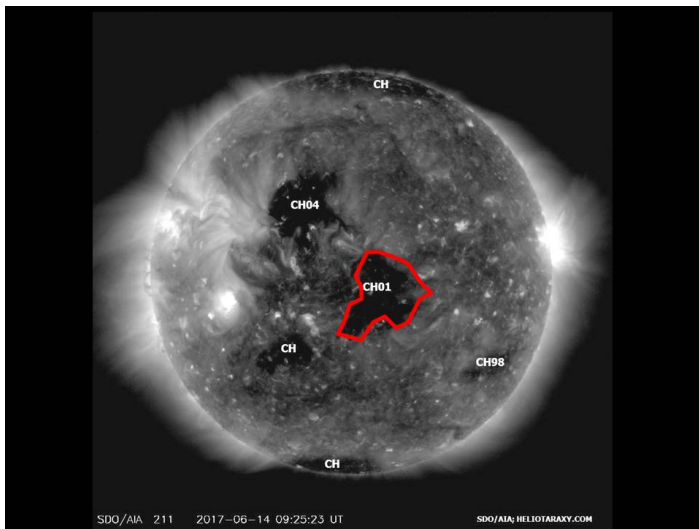
Днес, утре и на 16 юни слънчевата активност ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (SEC) ерупции е около и под 1% за всеки едни от трите дни (14, 15 и 16 юни). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 16 юни ще бъде около 75.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие междупланетната среда в околностите на Земята беше под влиянието на слънчева област с "дифузна" структура и

положителна магнитна полярност, с която е свързан СН HSS-ефект. В резултата на това скоростта на слънчевия вятър беше в диапазона 460–540 км/с, но вариациите ѝ бяха много чести и имаха доста хаотичен характер, особено вчера рано следобяд. Те бяха обаче с тенденция към постепенно спадане. В момента скоростта на слънчевия вятър е приблизително 465 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (B_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -4nT и $+4\text{nT}$. В момента B_z е равна приблизително на -0.5nT .

Днес обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство ще бъде спокойна. Утре следобяд обаче нашата планета ще пресече секторна граница на ММП с преход "+/-", а след това ще навлезе в сектор с влияние на дългоживущата приекваториална слънчева коронална дупка, която в течение на настоящия си период на видимост от Земята е обозначена като "СН01". Тя е с отрицателна полярност и ще бъде първоизточникът на геомагнитна активност утре, на 16-ти, а вероятно и на 17 юни. Скоростта на слънчевия вятър ще достигне до около 700 км/с. В резултат на това геомагнитната обстановка ще се активизира. Утре и на 16 юни ще има условия за планетарни геомагнитни смущения ($K_p=4$). Възможни са и периоди със слаби или средни по мощност планетарни геомагнитни бури ($K_p=5$ или 6; бал G1 или G2) **(***!!!***)**.



Слънчевите коронални дупки на 14 юни 2017г (SDO/AIA)

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Днес геомагнитната обстановка ще бъде предимно спокойна и смутена, утре – между спокойна и активна, а на 16 юни тя ще бъде между спокойна и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$; G1) **(***!!!***)**. Вероятността за геомагнитни смущения ($K=4$) на средни ширини за днес е 10%, за утре е 30%, а за 16 юни тя ще е

35%. Вероятността за слаба геомагнитна буря (K=5) на средни ширини за днес е около и под 1%, за утре е 10%, а на 16 юни тя е 15%.

В рамките на 3-дневната прогноза (14-16 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV;СЕЧ) ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM - ЦССЗМ Ст.Загора
2017-06-14/14ч30мин (UT= 11ч30мин)