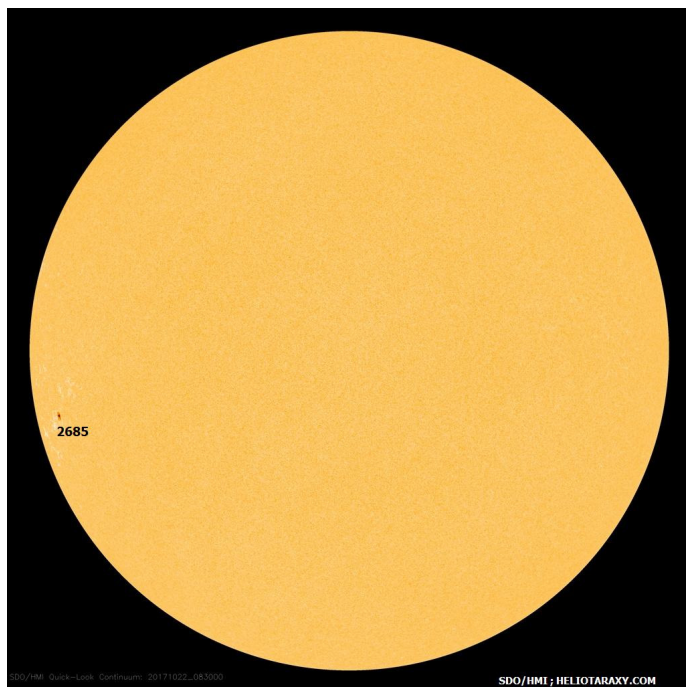


22 октомври 2017г/14ч00мин: Старата активна област 2673/2682 изгря за трети път и получи номер 2685

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Старата активна област 2673/2682 изгря за трети път от август месец насам (този път получи номер 2685) и генерира едно суб-изригване с мощностен показател ~ В3.2. Максимумът си го достигна около полунощ българско време. Базисното ниво на слънчевия рентгенов поток през последните часове е около А7-А8. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока към Земята.

На слънчевия диск се вижда групата петна 2685, която е в южното полукълбо. При предишните си преминавания по слънчевия диск тя беше под номера 2673 (29 август – 10 септември) и 2682 (24 септември – 06 октомври). Засега областта 2685 все още не се вижда много добре от Земята. Разкрива се като единично петно, но не е изключено да има и други петна, включени в обща полусаянка. Магнитната ѝ структура също все още не се вижда добре. Преди два дни тази област генерира едно изригване със средна мощност (M1.0), но в момента едва ли има потенциал за друго подобно събитие – поне до края на днешния ден. Все пак днес и през следващите два дни има малка вероятност за изригвания от средния мощностен клас М. Техни потенциални източници са както областта 2685, така също и другата стара активна област 2683. Последната е много близо зад източния лимб и се очаква да изгрее през следващите 24–36 часа. Засега големи изригвания от клас Х са малко вероятни.



Слънчевият диск на 22 октомври 2017г (SDO)

Боулдърското число е 11 (по данни от снощи). Новият Бриселски петнообразователен индекс днес по обяд е 11 (по данни от 17 наблюдения). Волфовото число е 11. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 78.

Днес, утре и на 24 октомври слънчевата активност ще е между много ниска и умерена. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас M е средно по 15-20% на ден. Вероятността за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки един от трите дни (22, 23 и 24 октомври). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре ще бъде 80, а на 24 октомври – около 85.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Вчера късно сутринта Земята пресече секторна граница на междупланетното магнитно поле (ММП) с преход "+/-". Скоростта на слънчевия вятър през изминалото денонощие най напред нарастна от около 400 км/с до 500 км/с приблизително в полунощ българско време. След това започна да спада и в момента е ~420 км/с. Вертикалната компонента (B_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) беше в диапазона между -7nT и $+9\text{nT}$. В момента B_z е равна на $+1\text{nT}$.

Скоростта на слънчевия вятър днес и утре ще спада. На 24 октомври Земята ще пресече нова секторна граница на ММП с преход "-/+" и ще навлезе в зоната на влияние на слънчевата коронална дупка CH37, която е с положителна магнитна полярност. Ето защо днес и утре геомагнитната обстановка ще е предимно спокойна, като по-специално днес ще има условия за местни геомагнитни смущения ($K=4$) над отделни райони на Земята. На 24 октомври геомагнитната обстановка ще се активизира. Ще има условия и за слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$; G1) **(***!!!***)**.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между спокойна и смутена. Местни геомагнитни смущения ($K=4$) имаше над отделни райони на Земята, включително и над България (снощи между 0ч и 03ч българско време).

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

Днес и на 24 октомври геомагнитната обстановка ще е между спокойна и смутена, утре – спокойна, а на 24 октомври – между спокойна и слаба планетарна геомагнитна буря ($K=5$; G1) **(***!!!***)**. Вероятността за геомагнитни смущения ($K=4$) на средни ширини е 15% за днес, 10% за утре и 30% за 24 октомври. Вероятността за слаба геомагнитна буря ($K=5$) на средни ширини за днес е 5% , за утре е около и под 1%, а за 24 октомври тя е 10%.

В рамките на 3-дневната прогноза (22 - 24 октомври) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10 \text{ MeV}$; СЕЧ) на геостационална орбита ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за протонна слънчева (СЕЧ) ерупция и оттам за радиационната буря е малка.

HELIOTA@AXU.COM - ЦССЗМ Ст.Загора
2017-10-22/14ч00мин (UT=11h00min)