

Accélération des particules énergétiques dans les flares solaires et dans les chocs coronaux associés

¹Plotnikov, I.*

*conférencier principal

¹*IRAP, Toulouse*

* illya.plotnikov@irap.omp.eu

Dans cette présentation on discutera les différents mécanismes de production d'électrons et protons les plus énergétiques lors des éruptions solaires. Plusieurs mécanismes sont connus comme reconnexion dans la couche de courant à l'origine de l'éruption, accélération stochastique dans les boucles éruptives et accélération de Fermi au niveau du choc coronal. Les propriétés d'accélération de Fermi seront discutés plus en détail en relation avec particules solaires énergétiques (SEPs) mesurés in-situ à 1 AU. Sans mesures in-situ disponibles dans la couronne solaire, les diagnostics disponibles sont le rayonnement radio, X et gamma, dont on discutera les signatures dans les différents mécanismes d'accélération.