

ESTUDO DA DINÂMICA DA MAGNETOSFERA SATURNINA EM DIFERENTES NÍVEIS DE PRESSÃO DO VENTO SOLAR

Altamily Costa Santana¹ (DGEF/UFRN, Bolsista PIBIC/CNPq)

Ezequiel Echer² (INPE, Coordenador)

Manilo Soares Marques³ (DGEF/UFRN, Coorientador)

RESUMO

A magnetosfera saturnina, sendo a segunda maior do sistema solar, apresenta características semelhantes à da Terra. Como o campo magnético intrínseco, às correntes convectivas e o cinturão de radiação mas são divergentes em outros aspectos, por exemplo, na órbita de Titã que porta um toróide, nas absorção dos íons energéticos do cinturão de radiação por meio das luas e as fontes de plasma que são a ionosfera, o vento solar e a atmosfera gelada das suas luas. Por isso, sua dinâmica apresenta comportamento diferente da magnetosfera terrestre. Neste sentido um estudo da dinâmica da magnetosfera joviana faz-se necessário, mais para isso precisamos analisar 12 anos de dados coletados pela espaçonave Cassini que explorou várias regiões da magnetosfera saturniana, desde da frente de choque até a cauda magnética. Neste primeiro ano de Iniciação científica teve como foco, uma revisão bibliográfica sobre o tema e de criação de um catálogo de períodos de passagens pelas regiões da magnetosfera, para futura referência.

Palavras-chave: Magnetosfera saturnina, Cassini, plasma, dinâmica e vento solar.

¹ Aluna do curso de Bacharelado em Geofísica - **E-mail: altamily.santana.703@ufrn.edu.br**

² Pesquisador do INPE - **E-mail: ezequiel.echer@inpe.br**

³ Pesquisador da Universidade Federal do Rio Grande do Norte - **E-mail: manilo.marques@ufrn.br**