

LISTA DE FIGURAS

		<u>Pág.</u>
2.1	Evolução temporal do índice <i>Dst</i> durante a tempestade geomagnética ocorrida de 18 a 20 de Setembro de 1984. As fases inicial, principal e de recuperação estão representadas aproximadamente pelas faixas verticais.....	12
2.2	Dados do plasma e do campo magnético correspondentes a 35 dias da missão <i>Mariner 5</i> . Usaram-se médias de 3 horas para dados do campo magnético B , medido em gama; da densidade numérica dos prótons N , cm^{-3} ; da componente radial da velocidade de fluxo dos prótons, V_{sw} , km/s ; e da velocidade térmica mais provável dos prótons V_T , km/s . As ondas de <i>Alfvén</i> que se propagam para longe do Sol são encontradas nos feixes de alta velocidade e em suas bordas posteriores (linhas vermelhas), ao passo que as ondas de <i>Alfvén</i> de grandes amplitudes são encontradas nas bordas anteriores dos feixes de alta velocidade (linhas azuis).....	14
2.3	Características básicas de um feixe corrotante. Faixa azul-escuro nos perfis temporais das quantidades B (magnitude do campo magnético), V_{sw} (velocidade de fluxo do vento solar), n (densidade numérica) e T (temperatura) representa a região densa, fria e de baixa velocidade; a faixa vermelha é a região de densidade um pouco menor, mais quente; as porções dos perfis temporais mais à direita caracteriza a região de rarefação.....	15
2.4	(a) Estrutura de um <i>Helmet Streamer</i> ; (b) Estrutura de uma CME associada à proeminência.....	17
2.5	CME interplanetária e drapejamento do campo magnético.....	19
2.6	(a) Nuvem magnética precedida por choque; (b) Topologia do campo magnético para a nuvem do item (a).....	20
2.7	Interação entre uma nuvem magnética e a magnetosfera terrestre. A entrada de matéria, momento linear e energia para dentro da magnetosfera ocorre através do processo de reconexão magnética no lado diurno da magnetosfera. No lado noturno, a reconexão magnética gera um fluxo de plasma em direção à Terra o que produz um campo elétrico de convecção. A reconexão magnética ocorre graças à existência de uma resistividade elétrica anômala, nas regiões cinzas, o que permite a difusão das linhas magnéticas ao longo do tempo. A equação da indução mostra o termo de difusão que se torna importante quando a resistividade elétrica é não-nula.....	22

2.8	Combinação de figuras que ilustram o acoplamento cauda magnética-ionosfera via correntes de <i>Birkeland</i> (central) e a distribuição latitudinal e temporal destas correntes em períodos magneticamente calmos (A) e perturbados (B, C e D) e as fases de expansiva (C) e de recuperação de uma sub-tempestade (D).....	26
-----	--	----