

ESPECTROSCOPIA DO SISTEMA BINÁRIO V1082 SAGITTARII

Cleber Abrahão de Souza¹ (UNESP, Bolsista PIBIC/CNPq)
Francisco José Jablonski² (DAS/INPE, Orientador)

RESUMO

Neste trabalho faremos uma descrição dos procedimentos utilizados na investigação de qual seja o período orbital do sistema binário V1082 Sagittarii. Apresentamos resultados da aplicação de ferramentas de análise de séries temporais e da busca de periodicidades nos dados espectroscópicos e fotométricos para este objeto. Os dados espectroscópicos consistem em um conjunto de espectros coletados nos anos de 1990, 1991 e 1992, cobrindo a região entre 5600 e 6100 Å com uma resolução espectral de 2,85 Å. Os dados fotométricos foram coletados nos anos de 1989, 1990, 1992 e 1993, o tempo de integração mínimo foi de 3 minutos e o máximo foi de 5 minutos na banda I. Aplicamos o método PDM (Phase Dispersion Minimization) do IRAF, nos dados de velocidade radial e nos dados fotométricos para descobrir alguma recorrência ou periodicidade nestes dados. Encontramos mais de um candidato ao período orbital, tanto para os dados de velocidade radial, como para os dados fotométricos. Construímos diagrama de fases para estes candidatos e discutimos os resultados.

¹ Aluno do Curso de Física / Bacharelado, UNESP. E-mail: cleber@das.inpe.br

² Pesquisador da Divisão de Astrofísica. E-mail: chico@das.inpe.br