

# ESPECTROSCOPIA DO SISTEMA BINÁRIO V1082 SAGITTARII

Cleber Abrahão de Souza<sup>1</sup> (UNESP, Bolsista PIBIC/CNPq)  
Francisco José Jablonski<sup>2</sup> (DAS/INPE, Orientador)

## RESUMO

Apresentamos resultados da análise de 154 espectros obtidos com espectroscopia CCD para o sistema binário V1082 Sagittarii. Obtivemos uma curva de velocidade radial de boa qualidade consistente com período orbital de 0,85 dias. Na região entre 5880 e 5900 Å, o espectro de V1082 Sgr apresenta o dubleto do sódio (Na I) em absorção e a linha do He I 5876 Å em emissão. Estas linhas foram estudadas em mais detalhe. Comparando a intensidade das linhas do Na I com bibliotecas de espectros estelares teóricos, obtivemos uma estimativa para o tipo espectral, e conseqüentemente da massa da estrela secundária, se esta pertencer à seqüência principal. Discutimos os efeitos de outras fontes de luz sobre a intensidade dessas linhas e comparamos a posição mais provável da estrela secundária no diagrama massa versus tipo espectral com dados publicados na literatura.

---

<sup>1</sup> Aluno do Curso de Física / Bacharelado, UNESP. E-mail: fis03111@feg.unesp.br

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