

041

PARAMETROS ESTRUTURAIS DO DISCO ESPESSE E HALO DA GALAXIA. *Leandro de O. Kerber, Sandro C. Javiel, Basilio Xavier Santiago* (Departamento de Astronomia, Instituto de Física, UFRGS).

Modelos recentemente desenvolvidos indicam que a Galaxia é composta por três componentes estruturais básicos: disco fino, disco espesso e halo. Analisando uma amostra de estrelas contida em 32 campos da Wide Field Camera 2 (WFPC2) do Telescópio Espacial Hubble HST, buscamos inferir valores dos parâmetros estruturais da Galaxia, especialmente para os componentes menos estudados: o disco espesso e o halo. Os campos estudados têm latitude galáctica $|b| > 15$ graus, minimizando assim a contaminação da amostra pelo disco fino. Disponhamos de programas Fortran e scripts UNIX que realizam simulações de campos estelares tais como previstos por modelos estruturais da Galaxia, tendo como base a equação fundamental da estatística estelar. Essas simulações criam diagramas cor magnitude (CMD) artificiais que são diretamente comparados com os observados através da estatística W de Saha e pelo método Kolmogorov-Smirnov. (CNPq-PIBIC)