

T02a 銀河団中の銀河分布と β -DISCREPANCY

岡本崇、矢地晴一、羽部朝男（北大理）

N.A.Bahcall and L.M.Lubin(1994) によれば β -discrepancy は銀河団中の銀河分布に steeper King approximation, $\rho_{gal}(r) \propto r^{-3}$ を仮定したためであり、もし実際の銀河分布 $\rho_{gal}(r) \propto r^{-2.4 \pm 0.2}$ を用いれば解決されるという。

そこで今回我々は N 体計算を行い $\rho_{gal}(r) \propto r^{-2.4 \pm 0.2}$ の可能性を検討した。銀河を identify する方法として、

- (i) initial density peak
- (ii) non adaptive-linking friend of friend
- (iii) adaptive-linking friend of friend

を試みた。これらの結果について報告する。