

BAZI AGB YILDIZLARININ DÜŞÜK ÇÖZÜNÜRLÜKLÜ KIRMIZI-ÖTE TAYFLARININ MODELLEMESİ

Mustafa HELVACI¹, Cahit YEŞİLYAPRAK², Bülent GÜÇSAV¹,
Emre AYDIN¹, Deniz ÇOKER¹

Özet

AGB yıldızlarının en belirgin özelliği evrimleşme sonucu merkezi yıldızın etraflarında yıldızı saran toz bir katman oluşmasıdır. Toz katmanın varlığından dolayı merkezi yıldızın tayfı etkilenir ve sürekli enerji dağılımı değişir (Elitzur, M, 1995). Bu çalışmada yaklaşık 20 AGB ve SR yıldızının VRI bantlarında (TUG projesi) gözlenmiş ve kırmızı öte gözlemleri eksik olan 20 ye yakın yıldızın kırmızı-öte sürekli enerji dağılımları modellenerek yıldızların fiziksel parametreleri ortaya konmuştur.

¹ Ankara Üniversitesi, Fen Fakültesi, Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü, Beşevler, Ankara
e-postalar: Mustafa.Helvaci@science.ankara.edu.tr, emraydin@gmail.com, denizcoker@gmail.com

² Akdeniz Üniversitesi, Fen Bilimleri Enstitüsü, Fizik Bölümü, 07058 Antalya,
e-posta: orion@akdeniz.edu.tr

