

Geç Tayf Türü O-AGB Yıldızlarının Düşük Yoğunluklu Kırmızı Öte Tayf Analizi

Mustafa Helvacı

Ankara Üniversitesi, Fen Fakültesi, Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü, Ankara

Ana koldan evrimleşmiş, M tayf türünde oksijence zengin kabuğa sahip Asimptotik Dev Yıldızlarının (O-AGB) yıldızlarının en belirgin özelliği, 9.8 ve 18 mikron salma bantları yıldızı saran kabuğun kimyasal özelliği ve optik kalınlığına göre değişim göstermesidir (Joint IRAS Working Group 1986, Habing, H.J 1995 ve Ivezić, Z. At al 1997). O-AGB yıldızlarının yapısal özelliklerini daha iyi anlamak amacıyla; DUSTY (Elitzur, M. At al, 1997) teorik tayf ve model üretme programı kullanılarak geniş bir teorik model veri tabanı oluşturulmuştur. İkinci aşamada başta IRAS katalogları (IRAS Low Resolution Spectral Atlas, 1986) olmak üzere toplam yedi gözlemsel katalog taranarak elde edilen 86 adet AGB yıldızının gözlemsel tayfı modellenmiştir. Modellenen tayflar salma bantlarının şekli ve şiddeti gibi özelliklerine göre sınıflanmıştır. Sonuç olarak literatürde (Whitlock , P.A., 2001) yoğun bir şekilde tartışılan “*Kütle kayıp hızlarının zamanla değişim gösterip göstermediği?*” sorusuna açıklık getirilmeye çalışılmıştır..