

تحلیل منحنی نوری ستاره‌ی "V – تازی‌ها" در فرورسرخ نزدیک

الماسی، هانیه^۱، میرترابی، محمدتقی^۱، دانش، آرش^۲

^۱گروه فیزیک بنیادی، دانشکده فیزیک، دانشگاه الزهراء، تهران

^۲طرح رصدخانه ملی ایران، پژوهشگاه دانش‌های بنیادی (IPM)، تهران

چکیده

ستاره‌ها در آخرین مرحله تحول خود به شدت منبسط و تبدیل به غول‌های سرد با دمای سطحی در حدود ۲۸۰۰ تا ۴۰۰۰ کلوین می‌شوند. در این حالت بیشترین تابش ستاره در ناحیه فرورسرخ است. در این دما بخش عمده جذب در ناحیه فرورسرخ نزدیک طیف ستاره، مربوط به خطوط مولکولی است. مولکول اکسید تیتانیوم (TiO) جذب شدیدی در فرورسرخ نزدیک دارد که به راحتی با تلسکوپ‌های کوچک قابل مشاهده است. در این مقاله داده‌های بیش از ده سال رصد مداوم ستاره V در صورت فلکی تازی‌ها را تحلیل و جذب مولکولی اکسید تیتانیوم (TiO) در فرورسرخ نزدیک اندازه‌گیری شده است. برای این کار از شاخص طیفی به نام شاخص وینگ بهره گرفته ایم. این اولین بار است که خطوط مولکولی در یک غول قرمز که متغیر بلند دوره است بررسی می‌شود. با بررسی منحنی تغییرات نور مرئی و شاخص TiO توانستیم دوره تناوب این دو ناحیه طیفی را حساب کنیم. واژگان کلیدی: اکسید تیتانیوم، شاخص وینگ، غول قرمز

Light curve Analysis of “V Canes Venatici” in near-IR

Almasi, Hanieh¹; Mirtorabi, Mohammadtaghi¹; Danesh, Arash²

¹Department of Physics and chemistry, Faculty of physics, Alzahra University, Tehran, Iran

²School of Astronomy, Institute for Research in Fundamental Sciences (IPM), Tehran

Abstract

In the final stage of star evolution, they undergo significant expansion and become cold giants with a surface temperature of ranging from approximately 2800 to 4000 K. Notably, the majority of the star's radiation is in the infrared region. At this temperatures, the major part of the absorption in the near-infrared region of the star spectrum is related to molecular lines. The titanium oxide (TiO) molecule has strong absorption in the near-infrared, which is easily visible with small telescopes.

In this presentation, we analyze the data of more than ten years of continuous observation of star V in the constellation Canes Venatici and we also measure the molecular absorption of titanium oxide (TiO) in the near infrared. To achieve this, we employ a spectral index called Wing index. This is the first time that molecular lines have been investigated in a long-period variable red giant. By examining light curve of changes in visible light and TiO index, we were able to calculate the periodicity of these two filters.

Keywords: Titanium Oxide, Wing index, Red Giant

