

ชื่อเรื่องการค้นคว้าแบบอิสระ เรืองวิทยานิพนธ์ การวิเคราะห์เวลาสัมผัสของดาวคู่อุปราคา ญ

เชฟาย

ชื่อผู้เขียน นายสุวิทย์ นามมหาจักร

วิทยาศาสตรมหาบัณฑิต สาขาวิชาการสอนพิสิเกล

คณะกรรมการตรวจสอบการค้นคว้าแบบอิสระ เรืองวิทยานิพนธ์

ผศ. นฤรักษ์ สุนทรธรรม ประธานกรรมการ

รศ. พรพจน์ พจนามาตร กรรมการ

อ. สุมิตร นิภารักษ์ กรรมการ

บทคัดย่อ

การสังเกตการณ์ดาวคู่อุปราคา ญ เชฟาย โดยใช้เทคนิคทางโนโนโต้ เมตรีแบบเบรียบเที่ยบ ในช่วงความยาวคลื่นแสงสีเหลือง ผ่านกล้องโทรทรรศน์ขนาดเส้นผ่าศูนย์กลาง ๘ นิ้ว ของหอดูดาววิทยาลัยเชียงใหม่ สามารถสร้างกราฟแสงแสดงความสัมพันธ์ระหว่างผลต่างแมกนิจูดปรากฏภัยเวลาที่ทำการสังเกต ผลการวิเคราะห์กราฟแสงได้ว่าเป็นดาวคู่อุปาระบ A1/A1 ประเภท Total Eclipse เมื่อวิเคราะห์หาเวลาสัมผัส (Contact Time) จะเกิดอุปราคาปฐมภูมิ ด้วยวิธีกำลังสองน้อยที่สุด (Least Squares Method) ได้ค่าเวลาสัมผัส 4 ครั้ง คือที่ไฟล์ ๐.๙๕๔๒๑๓, ๐.๐๐๙๐๔๑๖, ๐.๐๒๙๓๓๕๖ และ ๐.๐๗๘๙๔๑๑ เมื่อคำนวณหาค่า O-C จะมีค่าเท่ากับไฟล์ ๐.๐๑๗๖๕ แล้วนำไปปรับค่าวาเวลาสัมผัสที่ได้จากการสังเกตการณ์ได้ค่าเท่ากับไฟล์ ๐.๙๓๖๕๖๓, ๐.๙๙๑๓๙๑๖, ๐.๐๑๑๖๘๕๖, และ ๐.๐๖๑๒๙๑๑ ตามลำดับ ทำให้ทราบได้ว่าดาวคู่นี้อาจมีการเปลี่ยนแปลงค่าเวลาหรือโครงสร้างของระบบ

Research Title Analysis of Contact Time of an Eclipsing Binary Star
 U Cephei

Author Mr. Suwit Nammahajak

M.S. Teaching Physics

Examining Committee :

Assist. Prof. Boonrucksar Soonthornthum Chairman

Assoc. Prof. Pornpot Potjanamart Member

Lecturer Sumith Niparuck Member

Abstract

Observations of an eclipsing binary star U Cephei, by using differential photoelectric photometry techniques. Visual band of spectrum is observed through 8-inches telescope at Chiang Mai University observatory. The relation between observed time shows that the light curve is Algol system which is total eclipse. The result of analytical four contact times during primary eclipse phenomena by least squares method are 0.954213, 0.0090416, 0.0293356 and 0.0789411. O-C phase which is obtained equals to 0.01765. Then it's brought to adjust observed contact time. The new contact time equals to 0.936563, 0.9913916, 0.0116856 and 0.0612911, respectively. Thus the predicted period and structure of binary star may be varied.