

ชื่อเรื่องวิทยานิพนธ์ การวิเคราะห์ทางโฟโตเมตรีของดาวคู่อุปราคาแบบใกล้ชิด ไอยู ออริจี้
โดยใช้แบบจำลองทางกายภาพของวิลสันร่วมกับเทคนิคซีอาร์เอส

ชื่อผู้เขียน นาย นิพนธ์ กลีพร้อง

วิทยาศาสตร์มหาบัณฑิต สาขาวิชาฟิสิกส์

คณะกรรมการตรวจสอบวิทยานิพนธ์ :

รศ. บุญรักษา สุนทรธรรม ประธานกรรมการ

อ. สุมิตร นิภารักษ์ กรรมการ

อ. ม.ล.อนิวรรณ สุขสวัสดิ์ กรรมการ

บทคัดย่อ

ผู้วิจัยทำการสังเกตการณ์ดาวคู่ใกล้ชิดอุปราคา ไอยู ออริจี้ โดยใช้โซลิตสเททโฟโตมิเตอร์กับเทคนิคดิฟเฟอเรนเชียลโฟโตเมตรี ตั้งแต่วันที่ 11 มกราคม 2534 ถึง วันที่ 13 กุมภาพันธ์ 2534 ได้ข้อมูลกราฟแสงในช่วงความยาวคลื่น B และ V นำกราฟแสงที่ได้จากการสังเกตการณ์มาทำการปรับแบบจำลอง โดยใช้แบบจำลองทางกายภาพสำหรับดาวคู่ใกล้ชิดอุปราคาของวิลสัน ร่วมกับเทคนิค ซีอาร์เอส ทำการปรับแบบจำลองของกราฟแสงทั้งสองช่วงความยาวคลื่นพร้อมกัน ทำให้ได้รับพารามิเตอร์ทางเรขาคณิต และพารามิเตอร์ทางกายภาพซึ่งเป็นผลเฉลยทางโฟโตเมตรีของดาวคู่ใกล้ชิดอุปราคา ไอยู ออริจี้ โดยผลเฉลยที่ได้รับเป็นผลจากการค้น 4327 ครั้ง ค่าสัมประสิทธิ์คุณภาพของการปรับแบบจำลอง (ค่าผลรวมของผลต่างกำลังสอง: S) มีค่าเท่ากับ 4.065×10^{-3} จากการวิจัยในครั้งนี้ทำให้ทราบถึงเทคนิคสำคัญของการปรับแบบจำลอง และแนวทางในการปรับปรุงให้ดีขึ้นเพื่อให้สามารถประยุกต์ใช้กับดาวคู่อุปราคาชนิดอื่นต่อไป

Thesis Title Photometric Analysis of Close Eclipsing Binary
IU Aurigae by Means of Wilson Physical Model and
CRS Technique

Author Mr. Nipon Gasiprong

M.S. Physics

Examining Committee :

Associate Prof. Boonruksar Soonthornthum Chairman

Lecturer Mr. Sumith Niparuck Member

Lecturer M.L. Aniwat sooksawat Member

Abstract

The close eclipsing binary, IU Aurigae, has been observed by using solid state photometer with differential photometric technique during January 11, 1991 to February 13, 1991. Light curves in B and V wavelength bands were obtained and then fit with the Wilson Physical Model for Close Eclipsing Binary. The CRS technique was also used with the model to fit simultaneously in both wavelength bands.

The results obtained are geometrical and physical parameters which are photometric solution of the close eclipsing binary, IU Aurigae. this photometric solution was evaluated from 4327 times of searching. The quality coefficient of the fit (sum of square residual) is equal to 4.065×10^{-3}

This research leads to the crucial technique of the model fitting and ways of improvement for the application of the other types of eclipsing binaries.