

SOBRE LA EVOLUCION DE LAS BINARIAS ESPECTROSCOPICAS

C. Jaschek y M. Jaschek
(Observatorio Astronómico, La Plata)

En base a dos hipótesis sencillas sobre la evolución de estrellas masivas se explica el decrecimiento del porcentaje de binarias espectroscópicas hacia tipos espectrales tardíos en las estrellas gigantes y supergigantes.

El trabajo completo será publicado en Zeitschrift für Astrophysik.

On the basis of two simple hypothesis about the evolution of massive stars an explanation is provided for the decrease of the percentage of spectroscopic binaries among late type giants and supergiants.

The paper in full will be published in the Zeitschrift für Astrophysik.

OBSERVACIONES FOTOELÉCTRICAS DEL ECLIPSE DE LUNA DEL 24 DE JUNIO DE 1964

Alejandro Feinstein* y H. Conde
(Observatorio Astronómico, La Plata)

Durante el eclipse de Luna del 24 de junio de 1964 se efectuaron mediciones fotométricas en el sistemaUBV sobre el Mare Imbrium. Se utilizó el fotómetro fotoeléctrico NSF adosado al telescopio reflector de 80 cm. del Observatorio de La Plata.

Las mediciones mostraron que el color B-V en penumbra ($B-V=0.93$) era similar al que había sido medido por otros observadores en condiciones normales ($B-V=0.87$).

En el momento de iniciarse el eclipse total se produjo un notable azulamiento, llegando B-V a ser igual a 0.68, pero luego de transcurrir unos 10 minutos, el color volvió a semejarse al inicial. El enrojecimiento comenzó entonces a hacerse pronunciado y unos 30 minutos después de iniciado el eclipse total, el color alcanzó el máximo valor de $B-V= 2.06$, comenzando luego a decrecer lentamente, y aproximadamente una hora después, el B-V era alrededor de 1.20, en momentos en que Mare Imbrium se encontraba en las proximidades del centro del cono de sombra. En ese instante comenzaron a pasar nubes y las observaciones debieron ser interrumpidas.

Uno de los detalles más interesantes del eclipse fue la observación del azulamiento en momentos en que Mare Imbrium pasaba de la penumbra a la sombra.

* Miembro de la Carrera del Investigador Científico, Consejo Nacional de Investigaciones Científicas y Técnicas de la República Argentina.

Este mismo efecto había sido detectado por Reaves y Walker (Pub. A. S. P. 64. 15 1962), pero no se ha encontrado hasta el presente ninguna explicación satisfactoria del fenómeno.

EL MODELO DE BETA LYRAE

Jorge Sahade* y Carlos Hernández
(Observatorio Astronómico, La Plata)

El estudio del espectro de β Lyrae en el rojo no produce ninguna evidencia observacional en favor de la teoría de Huang de que material gaseoso cae sobre la componente secundaria y de que β Lyrae es un objeto de transición hacia los sistemas de tipo Algol.

El así denominado "pico de emisión" con que uno de nosotros (J.S.) había descrito en 1958 un detalle espectral observado en la región fotográfica, es el resultado de la presencia de absorciones superpuestas sobre la emisión original.

El trabajo in extenso aparecerá oportunamente.

The study of the spectrum of β Lyrae in the red does not give any evidence in favor of Huang's interpretation that gaseous material falls upon the secondary component and of his theory that β Lyrae is a transition object towards the Algol-type systems.

The so-called "emission peak" that one of us (J.S.) described a spectral feature present in the photographic region is the result of the presence of absorptions superimposed upon the original emission.

The paper in full will appear elsewhere.

LA PRECISION EN EL CALCULO NUMERICO DE ORBITAS

P. Zadunaisky
(Facultad de Ciencias Exactas, Universidad Nacional de Buenos Aires)

Se describe un método especial para la estimación de errores sistemáticos y accidentales acumulados en un proceso de integración numérica de un sistema de ecuaciones diferenciales ordinarias. El método se ha aplicado con éxito, en particular en el caso de la integración

* Miembro de la Carrera del Investigador Científico, Consejo Nacional de Investigaciones Científicas y Técnicas de la República Argentina.