

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.

numérica de las ecuaciones de variación de los parámetros de una órbita.

Se utilizará también en un estudio comparativo de los métodos más usuales en el cálculo de órbitas.

ANALISIS ESPECTROSCOPICO DE ESTRELLAS PECULIARES III. HD 133029 y HD 173650

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

Se prosiguió el análisis de estrellas peculiares, estudiándose dos estrellas pertenecientes al grupo de silicio. Se discuten las anomalías de composición, en especial la presencia de hierro en tres estados de ionización en HD 173650. Del análisis de las seis estrellas presentadas en esta serie de comunicaciones se concluye que la identidad de color (temperatura) no implica la identidad de composición.

El artículo completo será publicado en otro lugar.

Continuing with the analysis of peculiar stars, two stars of the silicon group were studied. The abundance anomalies are discussed, in special the presence of iron in three stages of ionization in HD 173650. From the analysis of the six peculiar stars presented in this series of papers, it is concluded that the identity of temperatures does not imply the identity of chemical composition.

The paper in full will be published elsewhere.