

HZ Persei ($4^{\text{h}} 18^{\text{m}} 18^{\text{s}} + 45^{\circ} 23'$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 277 1957).

Der von Hoffmeister entdeckte Veränderliche weist nach van de Voorde RR Lyrae-artigen Lichtwechsel in den Grenzen 15^{m} und 16^{m} ph. auf.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — van de Voorde, Art [Sonn Veröff 1.100 (1947)].

II Persei ($4^{\text{h}} 22^{\text{m}} 30^{\text{s}} + 44^{\circ} 12'$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 277, 1957).

Von Hoffmeister als kurzperiodisch veränderlich entdeckt. Nach van de Voorde handelt es sich jedoch um einen Bedeckungsstern mit den Helligkeitsgrenzen $13^{\text{m}.7}$ und $14^{\text{m}.2}$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — van de Voorde, Min. Art [Sonn Veröff 1.100 (1947)].

IK Persei ($4^{\text{h}} 22^{\text{m}} 36^{\text{s}} + 41^{\circ} 48'$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 292, 1957) und von G. Richter (MVS 407/8, 1959).

— Vergleichsternhelligkeit und Bild der Lichtkurve von G. Richter (MVS 407/8, 1959).

Von Hoffmeister als Bedeckungsstern entdeckt. Rohlf's vermutet W Ursae Maioris-artigen Lichtwechsel in den Grenzen $10^{\text{m}.1}$ und $10^{\text{m}.8}$ ph. G. Richter bestätigt die Art des Lichtwechsels und gibt die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 7397.514 + 0^{\text{d}}676\ 0369 \cdot n$.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.8 (1949)]. — Rohlf's, Min. Art [Sonn Veröff 1.318 (1949)]. — G. Richter, Min. Art. Elemente [MVS 407/8 (1959)].

IL Persei ($4^{\text{h}} 7^{\text{m}} 9^{\text{s}} + 31^{\circ} 58'8$).

Bei dem von Volta entdeckten Veränderlichen handelt es sich nach Taffara um einen Mirastern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 1180 + 283^{\text{d}}6 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}.9}$ und $18^{\text{m}.0}$ ph.

LITERATUR: Volta, Entdeckungsanzeige [Torino Pubbl 46 (1942)]. — Taffara, Bb. Art. Elemente. FI. [Asiago Conti 18 (1950)].

IM Persei ($3^{\text{h}} 4^{\text{m}} 30^{\text{s}} + 51^{\circ} 51'$).

Von Meschkowa als veränderlich entdeckt. Nach Efremov handelt es sich um einen Bedeckungsstern mit den Elementen $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 3541.35 + 2^{\text{d}}254\ 22 \cdot n$. Einzelne Beobachtungen widersprechen jedoch den Elementen. Die Dauer der Bedeckung beträgt $0^{\text{d}}.13$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}.0}$ und $12^{\text{m}.7}$ ph.

LITERATUR: Meschkowa, Entdeckungsanzeige [AC 26 (1944); VS 6.2 (1946)]. — Efremov, Art. Elemente. Bem. [BL 49 (1953)].

IN Persei ($2^{\text{h}} 44^{\text{m}} 26^{\text{s}} + 38^{\circ} 9'.1$) = DO 9560 (M2).

Umgebungskarte von Meschkowa (VS 5.255, 1940) und von Cholopov (VS 9.408, 1953).

— Vergleichsternhelligkeiten von Meschkowa (VS 5.255, 1940) und von Cholopov (VS 9.408, 1953).

Von Meschkowa als veränderlich entdeckt; vermutlich kurzperiodisch. Nach Cholopov weist der Stern jedoch halbperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen $12^{\text{m}.6}$ und $14^{\text{m}.1}$ ph. auf.

LITERATUR: Meschkowa, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 5.255 (1940)]. — Cholopov, Bb. Art [VS 9.408 (1953)].