

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 231]. — Hoffmeister, Elemente [MVS 13; KVBB 27]. — P. Gaposchkin, Periode. Max. Bb.* [HA 115, 10].

RS Phoenicis ($1^h 9^m 51^s - 57^\circ 16'$).

Entdeckt von Gerasimovič; er gibt für diesen Mirastern die Elemente: Max. = 242 4802 + 239^d · E; Grenzen des Lichtwechsels: 10^m6 und [12^m8 ph.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige. Elemente [HB 853].

RT Phoenicis ($1^h 49^m 36^s - 49^\circ 29.7$).

Entdeckt von Gerasimovič; er gibt für diesen Mirastern die Elemente: Max. = 242 4808 + 416^d · E; Möglicherweise ist die Periode nur halb so groß. Grenzen des Lichtwechsels: 11^m4 und [13^m5 ph.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige. Elemente [HB 853].

RU Phoenicis ($23^h 22^m 41^s - 48^\circ 0.0$) = CoD - 48° 14 512 (10^m).

Entdeckt von Gerasimovič; er leitete für diesen Mirastern die Elemente ab: Max. = 242 4034 + 293^d · E, die Hoffmeister dann verbesserte: Max. = 242 8366 + 289^d · E; Grenzen des Lichtwechsels: 10^m8 und [12^m9 ph. Spektrum nach Cannon und Mayall: Mre.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige. Elemente [HB 853]. — Hoffmeister, Elemente. Max. [KVBB 27]. — Mayall und Cannon, Sp. [HB 913].

RV Phoenicis ($23^h 23^m 3^s - 48^\circ 0.0$) = CoD - 48° 14 514 (10^m).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (KVBB 27).

Die Elemente dieses von Gerasimovič entdeckten RR Lyrae-Sterns hat Hoffmeister zuerst abgeleitet: Max. = 242 8016.620 + 0^d.596 413 · E; $M - m = 0^d.092$; Unterabteilung a. Grenzen des Lichtwechsels: 10^m4 und 11^m6 ph.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige [HB 853]. — Hoffmeister, Elemente [MVS 13; KVBB 27].

RW Phoenicis ($0^h 25^m 26^s - 47^\circ 1.1$) = CoD - 47° 128 (10^m).

Vergleichsternhelligkeiten für T Phoenicis in HA 63.150.

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von Dartayet gefunden; er gibt die provisorischen Elemente: Min. = 242 5859.344 + 5^d.4129 · E; Grenzen des Lichtwechsels: 12^m4 und 14^m0 vis.

LITERATUR: Dartayet, Entdeckungsanzeige. Elemente [AN 237.220; JASSA 2.250].

211. R Pictoris ($4^h 43^m 29^s - 49^\circ 25.5$) = HD 30 551 (Md).

Vergleichsternhelligkeiten von O'Connell (HB 892). — Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 115.104).

Aus einem unzureichenden Material schloß R. Müller auf einen RV Tau-Lichtwechsel. O'Connell zeigte aber an Hand weiter reichender Beobachtungsgrundlagen des Harvard-Observatoriums, daß zwar die Extremhelligkeiten merklichen Schwankungen unterliegen, daß aber von einem alternieren der Minimumhelligkeit nicht gesprochen werden kann. Er bezeichnet den Lichtwechsel als langperiodisch mit den mittleren Elementen: Max. = 241 6380 + 167^d · E. Er betont die starke Veränderlichkeit der Periode und der Lichtkurve. Schließlich hat S. Gaposchkin das ganze bis 1942 vorliegende Beobachtungsmaterial der Harvard-Sternwarte einer neuen Diskussion unterzogen und kommt zu dem Schluß, daß wegen der beträchtlichen Unregelmäßigkeiten R Pic zu den Halbperiodischen mit der mittleren