

**RR Mensae** ( $3^{\text{h}} 57^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 84^{\circ} 16'6$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 316, 1957).

Als Bedeckungsstern von Hoffmeister entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels  $11^{\text{m}}5$  und  $13^{\text{m}}$  ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.23 (1949)].

**RS Mensae** ( $5^{\text{h}} 18^{\text{m}} 0^{\text{s}} - 73^{\circ} 52'9$ ).

Umgebungskarte von Mayall (HB 920, 1951).

Von Luyten als veränderlich entdeckt. Helligkeitsgrenzen  $12^{\text{m}}5$  und  $15^{\text{m}}$  ph. Das Spektrum lautet nach Bidelman Me.

LITERATUR: Luyten, Entdeckungsanzeige [AN 245.211 (1932); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — Mayall, Sp. [HB 920 (1951)]. — Bidelman, Sp. [ApJ Suppl 1.204 (1954)].

**RT Mensae** ( $4^{\text{h}} 37^{\text{m}} 34^{\text{s}} - 70^{\circ} 30'7$ ).

Als Veränderlicher von Luyten entdeckt. Periode  $250^{\text{d}}$ . Mirastern. Helligkeitsgrenzen  $13^{\text{m}}5$  und  $16^{\text{m}}$  ph.

LITERATUR: Luyten, Entdeckungsanzeige [AN 246.437 (1932); Minneap Publ 2, 6 (1938)].

**RU Mensae** ( $6^{\text{h}} 3^{\text{m}} 0^{\text{s}} - 70^{\circ} 34'9$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 317, 1957).

Von Hoffmeister als langperiodisch veränderlich entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels  $12^{\text{m}}5$  und  $13^{\text{m}}5$  ph. Halbperiodisch; Periode  $172^{\text{d}}$ . Spektrum Me. Der Stern steht in der Großen Magellanschen Wolke.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.24 (1949)].

**RV Mensae** ( $6^{\text{h}} 18^{\text{m}} 56^{\text{s}} - 73^{\circ} 28'7$ ).

Dieser Veränderliche mit der Amplitude  $11^{\text{m}}6$  bis  $13^{\text{m}}6$  ph. wurde von McKibben Nail als RR Lyrae-Stern entdeckt. Periode  $0^{\text{d}}.542$ . Nach seiner Meinung steht der Stern in der Großen Magellanschen Wolke, Efremov und Cholopov bestreiten dies jedoch.

LITERATUR: McKibben Nail, Entdeckungsanzeige. Bem. [HB 921 (1952)]. — Efremov und Cholopov, Bem. [BL 53 (1958)].

**RW Mensae** ( $6^{\text{h}} 24^{\text{m}} 11^{\text{s}} - 71^{\circ} 35'4$ ).

McKibben Nail entdeckte diesen nach ihrer Meinung in der Großen Magellanschen Wolke stehenden RR Lyrae-Veränderlichen. Efremov und Cholopov jedoch bestreiten die Zugehörigkeit zur Wolke. Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}8$  und  $16^{\text{m}}0$  ph.

LITERATUR: McKibben Nail, Entdeckungsanzeige. Bem. [HB 921 (1952)]. — Efremov und Cholopov, Bem. [BL 53 (1958)].

**RR Microscopii** ( $21^{\text{h}} 9^{\text{m}} 17^{\text{s}} - 43^{\circ} 37'0$ ) = CoD -  $43^{\circ} 14.443$  ( $10^{\text{m}}$ ).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (KVBB 27, 1943) und S. Gaposchkin (AJ 62.43, (1957)).

Von Hoffmeister als  $\delta$  Cephei-Stern mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,7974.6 + 32^{\text{d}}.060 \cdot n$  entdeckt und von Ashbrook bestätigt. Nach S. Gaposchkin handelt es sich um einen Veränderlichen mit W Virginis-artigem Lichtwechsel; also Population II; die verbesserten Elemente lauten:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,3097.48 + 31^{\text{d}}.781\,75 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $10^{\text{m}}55$  und  $12^{\text{m}}12$  ph.