

**FG Sagittarii** ( $19^{\text{h}} 39^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 12^{\circ} 38'.4$ ).Entdeckt von **Reinmuth** als veränderlich zwischen  $12^{\text{m}}5$  und  $16^{\text{m}}6$  ph.LITERATUR: **Reinmuth**, Entdeckungsanzeige [AN 225.387].**FH Sagittarii** ( $19^{\text{h}} 48^{\text{m}} 47^{\text{s}} - 16^{\circ} 17'.3$ ).Entdeckt von **Reinmuth** als veränderlich zwischen  $12^{\text{m}}8$  und  $15^{\text{m}}5$  ph.LITERATUR: **Reinmuth**, Entdeckungsanzeige [AN 225.387].**FI Sagittarii** ( $19^{\text{h}} 51^{\text{m}} 25^{\text{s}} - 12^{\circ} 4'.1$ ).Entdeckt von **Reinmuth** als veränderlich zwischen  $13^{\text{m}}0$  und  $15^{\text{m}}5$  ph.LITERATUR: **Reinmuth**, Entdeckungsanzeige [AN 225.387].**FK Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 40^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 16^{\circ} 4'.6$ ).Entdeckt von **Ross** und bestätigt von **Beljowsky**. Grenzen des Lichtwechsels:  $12^{\text{m}}5$  und  $16^{\text{m}}$  ph.LITERATUR: **Ross**, Entdeckungsanzeige [AJ 852]. — **Beljowsky**, Bestätigung. Bb. [AN 230.153].**FL Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 53^{\text{m}} 50^{\text{s}} - 34^{\circ} 35'.7$ ).Diese Nova wurde von **Gill** auf Arequipa-Platten entdeckt. Sie war nur von 1924 Mai 13 bis Juni 22 sichtbar. Ihre größte Helligkeit betrug  $8^{\text{m}}3$  ph.LITERATUR: **Gill**, Entdeckungsanzeige [HB 847]. — **Mc Laughlin**, Raumkoordinaten [AJ 1153].**FM Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 11^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 23^{\circ} 40'.3$ ).Die Nova wurde von **Cannon** entdeckt. Sie muß zwischen 16. und 30. Juli 1926 aufgeleuchtet sein. Dann war sie bis 1926 September 9 sichtbar. Vorher und nachher war sie schwächer als  $13^{\text{m}}$ . Sie war eine schnelle Nova. Ihr Maximum muß vor dem 30. Juli 1926 eingetreten sein, Helligkeit heller als  $8^{\text{m}}6$  ph.LITERATUR: **Cannon**, Entdeckungsanzeige [HB 843]. — **Mc Laughlin**, Bem. [PA 47.539]. — Raumkoordinaten [AJ 1153]. — **Hoffmeister**, Bb. [AN 230.183].**FN Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 48^{\text{m}} 1^{\text{s}} - 19^{\circ} 7'.1$ ).Bild der Lichtkurve von **Payne** (HB 861). — Vergleichsternhelligkeiten von **Beljowsky** (AN 230.155).Entdeckt von **Ross** und bestätigt von **Beljowsky**. **Payne** weist daraufhin, daß die Lichtkurve an die einer Nova mit ungewöhnlich kleiner Amplitude erinnert. Das Maximum war im April 1925 mit  $m = 9$  eingetreten. Nach **Himpel** hat 1937 der Stern nochmals ein flaches Maximum ( $m = 11^{\text{m}}.4$ ) durchlaufen. Ein Normallicht ( $13^{\text{m}}.3$ ) wird nur ungefähr eingehalten. Der Stern ist als nova-ähnlich zu bezeichnen.LITERATUR: **Ross**, Entdeckungsanzeige [AJ 856]. — **Beljowsky**, Bestätigung. Bb. [AN 230.155]. — **Payne**, Bem. [HB 861]. — **Himpel**, Bem. [BZ 24.40]. — **Merrill** und **Burwell**, Sp. [ApJ 112.86]. — **Herbig**, Sp. [ASP 62.211].**FO Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 51^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 35^{\circ} 11'.7$ ).Entdeckt von **Luyten**, langperiodisch; Elemente:  $\text{Max.} = 241\ 3805 + 355^{\text{d}} \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $11^{\text{m}}3$  und  $16^{\text{m}}$  ph.LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige. Elemente [HB 844].