

$a_1 + a_2 = 6.54 \cdot 10^6$ km, $R_1 = 1.74 \cdot 10^6$ km, $R_2 = 1.09 \cdot 10^6$ km, $M_1 = 2.8 \odot$, $M_2 = 2.0 \odot$, $M_1 = +0.2$
 $M_2 = +1.7$, $Sp_1 = B8$, $Sp_2 = B8$. Neue spektroskopische Bahnelemente wurden 1954 bis 1957 von
Hagemann abgeleitet. Er findet die neue Periode $1^d 669 7597$, die alle spektroskopischen und photo-
metrischen Beobachtungen darzustellen vermag. Die spektroskopischen Daten sind:

$$e = 0.034 \pm 0.015, \quad \omega = 97^\circ \pm 25^\circ, \quad K_1 = 121.4 \pm 1.9 \text{ km/sec}, \quad \gamma = +15.4 \pm 1.1 \text{ km/sec.}$$

Die Linien der zweiten Komponente waren nur im Augenblick des Knotendurchgangs zu sehen und
auch dann nur schwer zu messen. **Hagemann** erhält dann aus allen Platten, die Messungen der
Linien der zweiten Komponente zuließen, für K_2 den Wert 247 ± 10 km/sec. Mit diesen verbesserten
Werten berechnet man schließlich die absoluten Dimensionen: $a_1 + a_2 = 8.50 \cdot 10^6$ km, $R_1 = 3.4 \odot$,
 $R_2 = 2.0 \odot$, $M_1 = 6.1 \odot$, $M_2 = 3.0 \odot$, $Sp_1 = B6V$, $Sp_2 = A0V$. **Hagemann** weist darauf hin, daß
diese Neubestimmung für die Sterne Zustandsgrößen ergibt, die mit den zu erwartenden gut überein-
stimmen.

LITERATUR: **Campbell und Moore**, Bem. [Lick Publ 16.14 (1928)]. — **Hogg**, Entdeckungsanzeige. Min. Art. Ele-
mente. Systemkonstanten. abs. Dimensionen [MN 111.315 (1951)]. — **Colacevich**, spek. Elemente [ASP 47.84
(1935)]. — **Gascoigne**, Sp. Gradient [MN 110.15 (1950)]. — **Plaut**, spek. u. phot. Elemente. abs. Dimensionen. Elliptizitäts-
u. Reflexionseffekt [Groningen Publ 55 (1955)]. — **Cousins**, Bestätigung [MN ASSA 11, 9 (1952)]. — **Kopal u. M. B. Shapley**,
detached system [Jodr Bank Ann 1.141 (1956)]. — **Hosokawa**, photom. Elliptizität. Leuchtkrafteffekt [Sendai Raportoj 52; 56
(1957)]. — **Hagemann**, Bb.* [MN 118.365 (1958)]. — **RG. RG.-Kurve**. Bahnelemente. Periode. abs. Dimensionen [MN
119.143 (1959)]. — spek. Bahn* [MN 119.407 (1959)].

RV Pictoris ($4^h 55^m 7^s - 52^\circ 17'9$) = CoD - $52^\circ 1048$ ($8^m 9$) = CPD - $52^\circ 613$ ($8^m 8$) = HD 32011
(B9).

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von **Hoffmeister** entdeckt. Elemente: $t_{\min.} = J. T.$
 $242 8104.42 + 3^d 971 75 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $D = 8^h 5$. Grenzen des Lichtwechsels $9^m 0$ und
 $11^m 8$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art. Elemente [AN 273.88 (1942); KVBB 27 (1943)].

RW Pictoris ($6^h 8^m 17^s - 60^\circ 6'0$).

Als veränderlich von **Wood** entdeckt und unabhängig von **Hoffmeister** gefunden. Nach
Hoffmeister handelt es sich um einen Mirastern mit den Elementen: $t_{\max.} = J. T. 242 8510 +$
 $286^d \cdot n$. **Kukarkin** und **Parena** verbessern dieselben folgendermaßen: $t_{\max.} = J. T. 242 8794$
 $+ 287^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^m 2$ und $[13^m 8$ ph.

LITERATUR: **Wood**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 234.215 (1928)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Bb.
Max. Art. Elemente [AN 273.92 (1942); KVBB 27 (1943)]. — **Kukarkin** und **Parena**, Elemente [AVK 48 (1958)].

RX Pictoris ($6^h 30^m 47^s - 63^\circ 27'7$) = CoD - $63^\circ 255$ ($9^m 2$) = CPD - $63^\circ 590$ ($8^m 9$) = HD 46919
(A0).

Als Bedeckungsveränderlicher von **Hoffmeister** entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels $9^m 0$
und $10^m 5$ ph.

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

RY Pictoris ($5^h 35^m 28^s - 55^\circ 43'9$).

Umgebungskarte von **Mayall** (HB 920.32, 1951).

Als Miraveränderlicher von **Luyten** entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels $11^m 0$ und $[13^m 5$ ph.
Spektrum nach **Bidelman** M3e.

LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.137 (1934); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — **Mayall**, Sp.
[HB 920.32 (1951)]. — **Bidelman**, Sp. [ApJ Suppl 1.204 (1954)].