Note über DM. + 7° 2425.

Der Stern +7° 2425 des Bonner Sternverzeichnisses, 11^h 5^m 21^s 4 + 7° 28' 5 für 1855, ist von Thormann 1852 April 9, von Krueger 1854 März 19, beide Male als 9^m 5, und von Argelander am Meridiankreis 1855 April 16 als 9^m 4 beobachtet. Er fehlt in einer von Argelander 1852 April 13 beobachteten Cometensucher-Zone mit vielen anderen gleich hellen oder helleren Sternen. Alle Zahlen sind vollkommen deutlich, und somit würde an der Existenz des Sternes auch dann kein Zweifel sein, wenn ihn auch nicht Hind als 10^m und Chacornac als 10.11^m auf ihren Eclipticalkarten verzeichnet hätten. Er wurde auch nicht etwa wegen eines Zweifels über seine Position im Meridian beobachtet; sondern gesucht wurde damals der von Bogus-

Bonn 1882 Oct. 13.

lawski in dem Catalog zu Hora XI der Berliner Karten als differenzmikrometrisch bestimmte angegebene Stern 10^m, 11^h 2^m 15^s + 7° 40' 6 (1800), der in den Durchmusterungszonen und auch am Himmel fehlt, und wahrscheinlich, wie viele Sterne dieses Verzeichnisses, durch einen Reductionsfehler entsteht ist.

Wenn also der obige Stern, wie Schmidt in Nr. 2457 mittheilt, 1882 Juli 18 unsichtbar war, so ist er entweder veränderlich, oder derselbe schlechte Luftzustand, der verhinderte, dass der nahe stehende Comet Wells mehr als einmal zwischen dem Gewölk am Horizonte beobachtet werden konnte, hat auch die Sichtbarkeit des Sternes beeinträchtigt.

E. Schönfeld.

R Hydrae. By *Edwin F. Sawyer.*

Observations on this interesting variable star were commenced on February 15th 1882, assuming that the maximum would occur according to Dr. Gould*) about March 28th. But it was soon seen that unfortunately the observations had not been undertaken early enough to determine the time of maximum, the star having evidently about reached its maximum light at the time the observations were commenced, there being no perceptible change in light from February 15th to March 17th.

The star was however occasionally observed until April 23rd. The comparison stars π and ψ Hydrae only were used.

Owing to the great interest attached to this star since the more recent investigations of Dr. Gould have been published, I have thought it best to give all of my observations in detail as recorded in observing book, and trust they may be of some value.

*) Uranometria Argentina, page 302.

Cambridgeport, Mass. U. S. A., 1882 Sept. 24.

1882 Febr. 15	14 ^h 20 ^m	π 4R	R 5 ψ	
17	15 20	»	»	
18	14 50	»	»	
22	15 0	π 3R	R 5 ψ	
24	15 40	π 4R	R 5 ψ	
26	14 10	»	»	Moon
March 6	13 15	»	»	»
13	12 35	»	»	
17	12 15	»	»	
19	13 15	π 5R	R 4-5 ψ	
24	11 30	»	»	Moon
April 12	11 30	R 3 ψ		
15	11 0	»		
16	10 30	R 2-3 ψ		
17	8 50	R 2 ψ		
23	9 0	ψ 2-3R		

Observations made with an opera-glass.

Edwin F. Sawyer.

Osservazioni fisiche della grande cometa di Settembre 1882

eseguite da *A. Riccò.*

Dal 3 al 25 ottobre le 3 bande degli idrocarburi sono sempre più vive e più lunghe: il sodio è scomparso totalmente fin da principio; lo spettro continuo del nucleo è divenuto sempre più debole; lo spettro della coda è continuo, formato specialmente dei raggi più refrangibili: è visibile fin presso l'estremità.

Nucleo sempre più allungato fino a 56", ma è più debole ed assai diffuso.

La chioma è globulare, diffusa attorno al nucleo.

Il colore della testa della cometa è azzurrognolo.

La coda è aumentata di lunghezza fino a 17°, e di larghezza fino a 4° 12': l'oscurità nell'interno è scomparsa, anzi la coda è più luminosa nell'interno e nel lato australe; l'estremità è biforcuta: la punta australe è più lunga ed acuta; la convessità della coda verso sud è diminuita.

Si è formato un debole involucro attorno la testa della cometa, il quale poi si è prolungato verso la parte opposta alla coda ed è visibile fino a 2° dal nucleo.