

zum Cometenorte, wo es wieder hell geworden war, aber die Monddämmerung liess nichts Sicheres mehr erkennen. Vielleicht gelingt es mir, diese neuen Nebel zu messen; ich bin aber nicht sicher, ob ich mit dem Kreismicrometer bei der Schwäche des Nebels und dem Mangel an passenden Sternen in der Nähe diese Messung ausführen kann. Deshalb erlaube ich mir, vorderhand ihre Oerter nach Argelander's Atlas anzugeben. Vorausgesetzt, dass der angenommene bekannte Nebel III 56 = Gen. Cat. 3744 richtig ist, so steht der erste neue Nebel, rund, schwach III. Cl, 27<sup>s</sup> vorangehend, nahe auf demselben Parallel. Der zweite und dritte Nebel folgen auf III 56, in 40<sup>s</sup> und 45<sup>s</sup> ungefähr und mehrere Bogenminuten südlicher; diese beiden Nebel, 5' bis 6' von einander entfernt, sind gut III. Classe, rund, und jeder hat im Centrum ein feines Sternchen; der nördliche scheint einen noch feineren Nebelbegleiter zu haben. Der vierte Nebel ist schwach, aber gross, mit gesprenkelter Mitte; derselbe steht genau auf der Linie zwischen

den Sternen DM. +10°26'18"-19, doch etwas näher dem letzten Sterne. Der fünfte ist etwas schwer zu erkennen, da viele Sternchen in seiner Nähe sind; er steht ungefähr auf Arg. Atlas in 13<sup>h</sup>54<sup>m</sup>45<sup>s</sup> +9°41'. Der sechste ist klein, hat sicher ein Sternchen in der Mitte und es folgt ihm nördlich, 2'-3' entfernt, ein Stern 10-11<sup>m</sup>, also auf Argelander's Atlas Nebel = 13<sup>h</sup>55<sup>m</sup>0<sup>s</sup> +10°30'. Der Herschel'sche Nebel steht vor 2 Sternchen, das eine nördlich, das andere südlich gleichweit entfernt, ist etwas länglich und nur wenig heller als die neuen Nebel. Zur selben Zeit untersuchte ich den neuen Nebel von d'Arrest = 13<sup>h</sup>58<sup>m</sup>10<sup>s</sup> +12°32'3" seines Cataloges, der aber weder im Gen. Cat. noch in Dreyer's Suppl. angeführt ist und wahrscheinlich mit dem vorangehenden neuen Nebel von d'Arrest in seinem Cataloge als identisch angesehen wurde. Ich hatte mir ein (!) Zeichen dabei auf die Karte gemacht, weil d'Arrest sagt: »Aliam subsequi suspicor«; es ist aber nur ein kleiner Stern, der in 1' Entfernung dem ziemlich hellen Nebel nördlich folgt.

Arcetri 1883 April 26.

Wilh. Tempel.

## Ueber das Aussehen des Cometen 1882 II am 13. October 1882.

Aus einem Briefe von Prof. Olin H. Landreth an den Herausgeber.

[Hierzu eine Steindrucktafel.]

Not feeling sure that favorable conditions are existing for the physical examination of the great Comet 1882 II at other places, I send you the accompanying pencil sketch of the head of the comet as seen at the Vanderbilt Observatory at 16<sup>h</sup>30<sup>m</sup> Oct. 13<sup>th</sup> 1882.

Mr. Barnard announces that the two appendages which leave the principal tail about 2° back from the nucleus and project toward the sun, were seen by him at this observatory at 17<sup>h</sup> Oct. 12<sup>th</sup> and were then of equal brightness. The measurements as given in my sketch were made with a power of 200 aperture 6 inches using subdivisions of the diameter of the field as a scale. The junction of the southern »wing« or appendage with the tail was too poorly defined to be located.

Nashville Tenn. 1882 Oct. 14.

Olin H. Landreth, Prof. of Engineering.

Obiger Brief ist seiner Zeit nicht befördert worden, sondern erst April 16 d. J. in meine Hände gelangt.

Kr.

## Observations of Comet 1883 Brooks-Swift

made with the six-inch equatorial of the Vanderbilt University Observatory.

Made and communicated through the courtesy of Dr. L. C. Garland, Prof. of Astronomy  
Vanderbilt Univ. Nashville Tenn U. S.

1883	M. T. Wash.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Obs.	$\alpha$ app	$\delta$ app.	Nr.
Feb. 26.3	8 <sup>h</sup> 53 <sup>m</sup> 46 <sup>s</sup> .7	—	—	4	23 <sup>h</sup> 27 <sup>m</sup> 2 <sup>s</sup> .9	+31° 12' 9"	1
27.3	8 51 13.7	—	—	6	23 36 34.66	+31 28 47	2
28.3	8 56 42.6	—	—	3	23 46 9.1	+31 41 47	3
Mar. 1.3	8 36 51.5	—	—	2	23 55 42.7	+31 51 24	4
Feb. 25.3	8 45 16.7	+1 <sup>m</sup> 21 <sup>s</sup> .2	—17' 47".6	5	23 16 12.24	+31 10 22.8	5
27.3	8 9 12.2	—0 49.4	—2 46.0	6	—	—	6
28.3	8 40 29.1	—1 11.4	—4 6.6	6	23 46 4.83	+31 41 26.5	7
Mar. 1.3	8 9 22.7	+2 35.1	+7 32.0	4	23 55 26.94	+31 51 27.2	8