

il reste maintenant de s'auoir s'il est à propos de la pratiquer sur les hommes, & si l'on en peut tirer quelque auantage considérable pour la conseruation de la santé ou pour la guerison des maladies.

L'Auteur de ce Traité pretend que cette operation doit encore mieux réussir sur les hommes que sur les bestes. Mais pour éviter les inconveniens qui suivent souvent l'ouverture des artères, il croit qu'au lieu de faire la trans-fusion d'artère à veine, comme on l'a pratiquée iusqu'icy sur les bestes, il vaudroit mieux la faire de veine à veine, faisant passer le sang d'une des veines du bras d'un homme dans une veine du bras d'un autre. Il enseigne la maniere de faire cette operation, & il traite des precautions qu'il faut apporter afin qu'elle réussisse. Cependant il suppose que la personne qui fournit de sang, ne donne que celuy qui luy est superflu : car autrement cette operation seroit barbare.

Pour les utilitez que l'on en peut tirer, il tient que les vieillards & ceux dont les vaisseaux sont pleins de mauuaises humeurs & de sang corrompu, peuvent par le moyen de la trans-fusion se garantir des maux dont ils sont menacez, & entretenir leur constitution naturelle. Il dit aussi que cette operation est tres-utile pour la guerison des maladies qui viennent de l'accrimonie du sang, comme sont les ulcères, les Eresipeles &c. Les medicameſs que l'on prend guerissent difficilement ces sortes de maladies, parce qu'ils perdent leur force avant qu'ils puissent venir à l'endroit où est le mal : Mais un nouveau sang bien tem-péré allant directement dans les parties malades par le moyen de la trans-fusion, doit donner un soulagement beaucoup plus prompt & plus assuré. Au reste cet Auteur remarque que le sang d'un homme n'est pas absolument nécessaire pour cette operation, & que celuy d'un Veau & d'un autre Animal peut faire les mêmes effets.

*OBSERVATION FAITE PAR M. HEVELIUS
de l'Eclipse de Soleil du 2. iour de Juillet de l'année 1666.*

Q Voy que nous ayons desia donné dans le XXVIII.
Journal de l'année precedente, une relation de ce que

l'on a remarqué à Paris de plus considérable dans l'Eclipse de Soleil arrivée le 2. Juillet de la même année; il ne sera pas inutile de rapporter icy l'observation que M. Hevelius en a faite à Dantzic. Car outre qu'elle est très-exacte, & que la Figure qui y est jointe sert beaucoup à en faire comprendre toutes les circonstances; elle a cela de particulier qu'elle a fait connoître aux Astronomes, comme on l'a remarqué dans le Journal précédent, que bien que la Lune paroisse plus grande lors qu'elle se lève, que lors qu'elle est sur nostre teste; neantmoins si l'on mesure exactement son Diamètre, on le trouve au contraire plus grand au Zenith qu'à l'Horizon. Voicy cette Observation avec la Figure comme on l'a donnée dans le Journal d'Angleterre.

Ordre des Phases.	Quantité des Phases.	Le temps selon qu'il a fallu pour l'observer été observé avec ceur du quadrant qu'un quadrant au Soleil.		Le temps corrigé.	Remarques.
		H. M. S.	H. M. S.		
	avec vne horloge à roues	5. 51. 11. 5. 51.	017. 45 5. 53.	12. 28	Le Quadrant au Soleil ne s'accorde pas avec le temps comme on l'a corrigé, mais cela ne vient que de la ligne Meridienne.
		5. 57. 5. 5. 57.	018. 37 5. 59		
		6. 0. 0. 6. 0.	018. 55 6. 1.	28	
commencement.		6. 55. 30		6. 57. 30	Le commencement de l'Eclipse arriva vers le 7 ^e degré à compter du Zenith yess le couchant.
10 $\frac{3}{4}$ doigt		6. 57. 30		5. 59. 30	
20 $\frac{1}{4}$		7. 0. 23 7. 0.	0	7. 2. 23	
31 $\frac{1}{2}$		7. 2. 30 7. 2.	0	7. 4. 30	
41 $\frac{1}{2}$ doigt		7. 4. 50 7. 5. à peu prez		7. 6. 50	
51 $\frac{3}{8}$ à peu prez.		7. 10. 57 7. 10.		7. 12. 57	
63 $\frac{3}{8}$		7. 14. 59 7. 15.		7. 16. 59	
73 $\frac{3}{4}$		7. 17. 50 7. 18. à peu prez		7. 19. 50	
84 $\frac{1}{2}$ doigts		7. 21. 35 7. 21		7. 23. 35	
94 $\frac{1}{2}$		7. 23. 43 7. 23 à peu prez		7. 25. 43	
105 $\frac{1}{4}$		7. 27. 53 7. 28		7. 29. 53	Uusqu'icy le diamètre de la Lune fut égal à celuy du Soleil.
116		7. 31. 50 7. 32		7. 33. 50	

LE LOVRNAL

120

Ordre des Phases.	Quantité des Phases.	Temps fut tant vne horloge à vn peu plus.	Temps selon qu'il a été observé avec vn quadrant au So- leil.	La hau- eur du Soleil.	Le temps corrige.	Remarques.
12	6 $\frac{1}{4}$	7. 36. 55	7. 37		7. 38. 55	
13	6 $\frac{7}{8}$	vn peu plus.	7. 38. 5	7.38	7. 40. 0	
14	7 $\frac{1}{8}$		7.39. 45	7.39	7. 41. 45	
15	7 $\frac{1}{4}$	vn peu plus.	7.42. 30	7.42	7. 44. 30	
16	7 $\frac{1}{2}$		7.44. 6	7.44	7. 46. 6	
17	7 $\frac{3}{4}$		7.46. 0	7.46	7. 48. 0	
18	8 $\frac{1}{4}$	à peu prez.	7.48. 25	7. 48 à peu prez.	7. 50. 25	
19	8 $\frac{1}{2}$		7.51. 15	7.51	7. 53. 15	
20	8 $\frac{1}{4}$	vn peu plus.	7.53. 37	7.54	7. 55. 37	
21	8 $\frac{3}{4}$		7.55. 45	7.56 à peu prez.	7. 57. 45	
22	8 $\frac{1}{4}$	vn peu moins.	7.59. 05	7.59	8. 1. 5	l'Eclipse a été de 5 doigts 25 à 6 heures.
23	8 $\frac{1}{2}$		8. 6. 30	8. 6	8. 8. 30	(cy le démidia- metre de la Lune parut plus grand de 8 ou 9. sc. condes.)
24	7 $\frac{3}{4}$		8. 11. 25	8.12	8. 13. 25	
25	7 $\frac{1}{4}$	à peu prez.	8. 17. 30	8.18	8. 19. 30	
26	7 $\frac{1}{2}$	à peu prez.	8. 19. 41	8.19	8. 21. 41	
27	5 $\frac{7}{8}$		8.28. 8	8.28	8. 30. 8	
28	5 $\frac{1}{2}$	à peu prez.	8.30.14	8.30	8. 32. 14	
29	4 $\frac{3}{4}$		8.36. 25	8.36	8. 38. 25	
30	3 $\frac{3}{4}$		8.43. 19	8.43	8. 45. 19	
31	3 $\frac{1}{4}$		8.46. 12	8.46 à peu prez.	8. 48. 12	
32	3		8.47. 32	8.47	8. 29. 32	
33	2 $\frac{3}{4}$		8.50. 57	8.50	8. 2. 57	
34	2 $\frac{1}{2}$	à peu prez.	8.54. 15	8.54	8. 56. 15	
35	1 $\frac{3}{4}$		8.58. 24	8.58	9. 0. 24	
36	1 $\frac{1}{8}$		8.59. 35	8.59	9. 1. 35	
37	0 $\frac{6}{8}$		9. 1. 38	9.1	9.3. 38	Le point où finit l'Eclipse estoit distant du vertical à l'O- rient de 143°
38	0 $\frac{1}{2}$		9. 3. 20	9.3	9.5. 20	
39	0 $\frac{1}{4}$	fin.	9. 6. 53	9.6	9. 8. 53	
			9.23. 6		9.25. 28	
			9.24. 16		9.26. 45	
			9.28. 29		9.30. 42	
			9.30. 36		9.33. 12	

À Paris chez JEAN CVSSON ; rue S. Iacques , à l'Image de S. Jean
Baptiste. Avec Privilege du Roy.