Das Universum in Zahlen	3. mittlere Dichte der Erde [kg m ⁻³]
Naturkonstanten	5. Rotationsgeschwindigkeit der Erde am Äquator
1. Gravitationskonstante (G, γ) [m³ kg $^{-1}$ s $^{-2}$] 6,67 · 10 $^{-11}$ 2. Lichtgeschwindigkeit (c) [m s $^{-1}$]	$ [m \ s^{-1}]$
Atomkern	11. Zahl der Sekunden pro Jahr3 · 10 ⁷
1. Protonengröße [m] $0.8 \cdot 10^{-15}$ 2. Protonenmasse [kg] $1.67 \cdot 10^{-27}$ 3. Protonenladung [C] $1.60 \cdot 10^{-19}$ 4. mittlere Dichte des Kerns [kg m ⁻³] $2 \cdot 10^{17}$ 5. typische Bindungsenergie pro Nukleon [J] 10^{-12} [MeV] $7-8$ 6. Protonenmasse zu Elektronenmasse 1836 7. atomare Masseneinheit (12 C-Masse· $\frac{1}{12}$) = $1.66 \cdot 10^{-27}$ 8. Ruheenergie einer atomaren Masseneinh. [MeV] 931	12. scheinbare Helligkeit des Vollmondes [mag] —13 13. Entfernung zum Mond [km] 400 000 [au, siehe unten] 1/400 [ls, Lichtsekunden] 1,3 14. Mondmasse [Erdmassen] 1/81 15. Oberflächengravitation des Mondes [m s ⁻²] 1,6 16. Mondfluchtgeschwindigkeit [m s ⁻¹] 2400 17. synodischer Monat [Tage, d] 29,5 18. siderischer Monat [d] 27,1 Sonnensystem
9. Ruheenergie des Elektrons [MeV]0,511	Astronomische Einheit (au) [m]
Atome und Photonen	[ls]500
Erster Bohrscher Radius [m]	2. Bahngeschwindigkeit der Erde [km s $^{-1}$]
Mensch und Menschheit	4. Pluto: Umlaufdauer [a]
typische lineare Größe eines Menschen [m]	große Halbachse [au]
sonstige Elemente	Die Sonne
6. spezif. Energieproduktionsrate [J kg ⁻¹ s ⁻¹]	1. Masse (M_{\odot}) [kg] $2 \cdot 10^{30}$ 2. Leuchtkraft (L_{\odot}) [W] $4 \cdot 10^{26}$ 3. Radius (R_{\odot}) [km] 700 000 4. mittlere Dichte [kg m ⁻³] 1400 5. Fluchtgeschwindigkeit [km s ⁻¹] 600 6. Rotationsdauer am Äquator [d]: synodisch 27 siderisch 25
Umwelt	7. "Oberflächen"gravitation [m s $^{-2}$]3 · 10^2
Dichte der Luft (Normalbedingungen) [kg m ⁻³]	[cm s $^{-2}$]
3. Molare Masse von Luft [g mol ⁻¹]29	
4. thermische Geschwindigkeit von "Luftmolekülen" 500 5. thermische Energie von Luftmolekülen [eV] 0,025 6. Umgebungstemperatur [K] 300 7. Dichten [10³ kg m⁻³]: Wasser 1,0 Eisen 7,8 Quecksilber 13,6 8. barometrische Skalenhöhe der Erdatmosphäre [km] 8	1. absolute Helligkeit (V-Band, optisch) [mag] 4,8 2. scheinbare Helligkeit im V-Band [mag] -26,7 bolometrisch [mag] -26,8 3. B-V-Farbindex [mag] 0,65 4. Spektraltyp und Leuchtkraftklasse G2 V 5. "Oberflächen"temperatur [K] 5800 6. Temperatur der Sonnenkorona [K] 10 ⁶ 7. Magnetfeld der Sonnenflecken [T] 0,1-0,4 8. Massenanteile der Sonnenatmosphäre:
Erde und Mond	Wasserstoff70 %
1. Erdradius [km] 6400 2. Erdmasse (M_{\oplus}) [kg] $6 \cdot 10^{24}$	Helium

Sterne und substellare Objekte	2. Sternenmasse in Galaxie zu Masse des ISM30
Planeten	3. Temperaturbereich von interstellarem Gas [K]10 ¹ –10 ⁷
1. Massen [M _{Jup}]	4. Teilchenzahldichten des ISM [m ⁻³]
2. große Bahnhalbachsen [au]0,01–100	5. mittlere Dichte des ISM [kg m ⁻³]
3. Bahnexzentrizitäten 0 bis ≈ 0.97	6. Magnetfelder [T](3 bis 5) 10 ⁻¹⁰ 7. Gasnebel: Teilchenzahldichten [m ⁻³]10 ⁸ -10 ¹⁰
Braune Zwerge	Temperatur [K]
1. Massenbereich [<i>M</i> _{Jup}]	Extragalaktische Astronomie und das Universum
Normale Sterne	Entfernung zur Großen Magellan'schen Wolke [kpc] 55
	zum Andromedanebel [kpc]700
1. Massen [M_{\odot}]	zum Virgo-Galaxienhaufen [Mpc]20
Rote Riesen und Überriesen10–1000	Verhältnis aus mittlerem Galaxienabstand
3. Leuchtkräfte [L_{\odot}] 10^{-4} – 10^{6}	und mittlerer Galaxiengröße
4. spezif. Energieproduktionsraten [J kg ⁻¹ s ⁻¹]10 ⁻⁵ –0,1	3. Hubblekonstante (<i>H</i>) [km s ⁻¹ Mpc ⁻¹]50–100 4. Hubblezeit (1/ <i>H</i>) [a]10 ¹⁰
5. mittlere Dichten [kg m ⁻³]:	5. Hubbledistanz (<i>c/H</i>) [m]
Hauptreihe10-10 ⁵	6. Temperatur der kosmischen Hintergrundstrahlung [K]2,7
Rote Riesen und Superriesen10 ⁻⁴ –10	7. kritische Dichte des Universums [kg m ⁻³]10 ⁻²⁶
6. "Oberflächen"temperaturen [K]3000–50 000	[Protonen/m³]6
Weiße Zwerge	8. mittlere Dichte der sichtbaren Materie
1. Massen [<i>M</i> _⊙]	im Universum [kg m $^{-3}$]
2. Radien [R_{\odot}]	9. Alter des Oniversums [a]
$[R_{\oplus}]$	Geschichte der Astronomie
4. Magnetfelder [T] ≤ 10 ² −10 ⁴	ca. 360 v. Chr. ARISTOTELES:
4. Wagneticider [1] \(\sim 10 - 10	geozentrisches Modell des Universums
Neutronensterne	2. Jhd. v. Chr. ARISTARCH v. SAMOS: erstes heliozentrisches
1. Massen [M_{\odot}]	Modell des Universums 240 v. Chr. ERATOSTHENES:
2. Radien [km]	240 v. Chr. ERATOSTHENES: erste Bestimmung des Erdradius
3. mittlere Dichten [kg m ⁻³]	2. Jhd. v. Chr. HIPPARCH: Entdeckung der Präzession,
4. Magnetfelder [T]	Skala für Sternhelligkeiten, Sternkatalog
5. Notationsdadem [S]	2. Jhd. n. Chr. Ртоцомäus: "Almagest", Epizyklen
Milchstraße	1543 KOPERNIKUS:
1. Einh. interstellarer Abstände: 1 pc (Parallaxensekunde) =	"De revolutionibus orbium coelestium"
[au] $\frac{1}{\tan 1''} = 206265$	(Vom Umlauf der Himmelskreise) 1610 GALILEI: erstmals Gebrauch von Teleskopen
[Lichtjahre, ly]	in der Astronomie
[m]	1610–1620 KEPLER: Gesetze der Planetenbewegung
2. Geschwindigkeit der stellaren Astronomie: 1 au/a = [km s ⁻¹]4,74	1687 NEWTON:
3. Durchmesser der Scheibe [kpc]30	"Philosophiæ naturalis principia mathematica"
4. vertikale Dicke der Scheibe [kpc]	(Mathematische Prinzipien d. Naturphilosophie)
5. Masse [<i>M</i> _⊙]	Ende 18. Jhd. HERSCHEL: Geburt der stellaren Astronomie
6. Masse des zentralen schwarzen Lochs $[M_{\odot}]$ 4 · 10^6	1859 KIRCHHOFF: Geburt der Spektralanalyse
7. Anzahl der Sterne	1916 EINSTEIN: Allgemeine Relativitätstheorie 1918 SHAPLEY: galaktozentrischer Umlauf
8. Hubbleklasse	1920er HUBBLE: extragalaktische Astronomie,
9. absolute Helligkeit (V-Band) [mag]20,5 10. Abstand d. Sonne vom Zentrum der Galaxis [kpc]8,5	Expansion des Universums
11. Umlaufgeschwindigkeit der Sonne	1933 JANSKY: Geburt der Radioastronomie
um das galaktische Zentrum [km s ⁻¹]220	1939 Bethe, v. Weizsäcker:
12. galaktisches Jahr (GY) [a]225 · 10 ⁶	Quellen der Sternenergie
13. Entfernung der Sonne zu α Centauri [pc]	1950er Sternentwicklung 1960er Quasare, kosm. Hintergrundstrahlung, Pulsare
[ly]4,3	1960er Quasare, kosm. Hintergrundstrahlung, Pulsare 1970er Röntgen- und Gammastrahlenastronomie
14. Relativgeschwindigkeit der Sonne	1980–1990er Infrarotastron., weltraumbasierte Astrometrie
bzgl. lokalem Standardruhepunkt [km s ⁻¹] 20 15. Maximale beobachtete Eigenbewegung (Barnardstern)	1995 erste Entdeckung extrosolarer Planeten
15. Maximale beobachtete Eigenbewegung (Bamardstein) $["a^{-1}] \dots 10$	2002 Massereiche Schwarze Löcher in Galaxienkernen
16. Dichte in der Sonnenumgebung (inkl. Sternmaterie)	2016 Geburt der Gravitationswellenastronomie
[kg m ⁻³]10 ⁻²⁰	
$[M_{\odot} \text{ pc}^{-3}]$	
[Protonen/m³]	
17. Kugelsternhaufen: geschätzte Zahl in Galaxis ~ 200	
Anzahl der Sterne pro Haufen 10 ⁵ –10 ⁶	Verfasser:

Prof. Dr. V.V. Ivanov, Uni Sankt-Petersburg (Idee, Originalversion)
Prof. Dr. A.V. Krivov, Uni Jena (Überarbeitung) Dr. habil. T. Löhne, Uni Jena (Deutsche Übersetzung)

Nebel und interstellares Medium (ISM)

1. Massenverhältnis von Gas zu Staub im ISM100:1