und einen Maffentransport bewältigen können, der uns geradezu unglaublich erscheint. Man bente weiter an die gewaltigen Lei= ftungen bon Bumpmaschinen für Bemässerungszwede auf der Oberfläche ober auch bon Wasserhaltungs- und Fordermaschinen für Bergwerke, beren Teufe auf bem Mars, taum beeinträchtigt bon innerer Gesteinswärme mit ihrer offenbar nur fehr langfam ansteigenden geothermischen Tiefenstufe, eine Ausbeute der Bodenichate bis herab au Schichten gestattet, die viele Rilometer unter ber Oberfläche lagern. Bergegenwärtigen wir uns zu alledem noch die Möglichkeit, daß jene hypothetischen Bewohner eber größer und ftarter gebaut fein werden, als die Erdenbewohner und daß fie vielleicht auf eine Rulturgeschichte von 500 000 oder mehr Jahren gurudbliden, mabrend wir Erdenmenschen nur 5000 Jahre hinter uns haben, dann werden wir jeden Bergleich irdischer Bauwerke, jeien es felbst der Turm gu Babel, die Phramiden, der Panamafanal und die Wolfenfrater, mit den Bauwerfen der Marsbewohner als Dünkel und Bermeffenheit anfeben, dann werden wir auch nichts Bunderbares mehr in der Anlage eines die ganze Marsoberfläche umspannenden "Ranal"=Netes mehr finden, das der Mensch unter irdischem Gravitationsdrud zwar niemals zustande dringen könnte, das aber die Marsbewohner im Laufe der Jahrtausende sehr wohl zu schaffen bermochten, ja schaffen mußten, weil sie der allgemeine Bassermangel unerbittlich dazu zwang.

Mit soichen uns Erdenmenschen physiologisch vielleicht gang unähnlichen und mit gang anderen Sinnen ausgestatteten, intellettuell und kulturell uns aber unendlich weit überlegenen Befen wenn sie überhaupt existieren — in drahtlose Berbindung treten zu wollen, wie es tatsächlich bereits versucht worden ist, obwohl schon bie Entfernung swischen Mars und Erde, auch bei beren größter Unnäherung, jedes Gelingen ausschließt, muß als lächerliche Utopie betrachtet werden. Wir durfen trot all' unferer Errungenschaften die geistige Rluft zwischen den hnpothetischen Mars- und ben Erdbewohnern getrost ebenso groß annehmen, wie awischen uns und dem Pithec anthropos. Sind aber weit fortgeschrittene Wesen auf dem Mars wirklich borhanden, was hier, wie nochmals betont sei, keineswegs behauptet, sondern nur in den Bereich der Möglichkeit gezogen werden foll, dann werden freilich auch ihre gesellschaftlichen, sozialen und tosmopolitischen Berhältniffe die bes heutigentags noch zum Teil aus Banditen bestehenden irdischen Menschengeschlechts himmelhoch überragen. Cb aber die Zuftande auf jener zweiten Erde oder auf anderen bewohnten Belten gang ideal sein werden, das moge dahingestellt bleiben; auch dort wird es überall Gute und Bofe geben, wird Freud und Leid beieinander stehen, wird der Rampf ums Dasein toben. Und wenn wir jett in flaren Commernächten unfere Blide gen Guden wenden und sinnend und sehnend den uns gurzeit wieder nahestehenden Mars gleich einer roten Fadel herübergrußen feben, dann wollen wir ber mahnenden Worte des Dichters gedenken:

Und glaubst du nicht, daß sie sind selig droben? Sprackst du und blicktest nach dem schönsten Sterne. Du wolltest sagen: Dort in jener Ferne, Dort wohnt das Glück, dort muß der Sturm vertoben.

Ich aber sprach: Erhalt bein Aug' gehoben Auf's eigne Herz und mach' es stark und serne: Richts ändern kann der Ort an unserm Kerne, Und wie wir hier sind, wären wir auch da droben.

Auch diese arme Welt, im Ather hangend, Sie ist, von jenem Sterne aus gesehen, Ein lichter Ball, im hellsten Golde prangend.

Und brechen schwache Herzen bort, so spähen Sie auf nach uns, und zu uns her verlangend Aufleufzen sie: Dort muffen Sel'ge gehen!

Eratofthenes' Meffung der Efliptifichiefe.

Bon Thöger Larsen in Lemvig, Danemark. Ins Deutsche übertragen von Max Balier. (Mit 2 Figuren und 1 Kartenstizze.)

I.

Der erste, welcher nach ber Überlieserung die Schiese der Elliptit gemessen hat, war der chinesische Astronom Tscheu-Rong, der sie mittels eines Gnomons um das Jahr 1100 v. Chr. Geb. im Winter-

solstitium zu Lojang ($\lambda=112^{o}$ 25.'0 östl. Greenwich, $\varphi=+$ 34 o 42.'5) bestimmt haben foll und dabei ihren Wert ju 230 54' ermittelte. Auf gleiche Weise maß Bntheas von Massilia (Marfeille) Die größte Mittagshöhe ber Sonne 323 v. Chr. Geb. Er fand bas Ber= haltnis zwijchen ber Sohe ber Stange und ber Schattenlange gleich 120 : 41,8, wonach fich die Sonnenhohe nach den befannten trigonometrijden Formeln leicht berechnen lagt, benn es ift tang Sonnenhohe = 120/41,8 = 2,87081; woraus log tg S = 0,45800 und end-lich als Sohe ber Conne selbit 70° 47' 41" folgt. Chon Gaisen bi vermutete zweifellos richtig, daß diefe Bahl eigentlich auf ben Rordrand ber Connenicheibe bezogen fei, benn die Schattenftabmeffungen ber alten Aftronomen benühten ben vollen Schlagichatten, alfo bie Spite jenes Schattenkegels, in welchem bas Sonnenlicht gang ober boch zum größten Teile ausgeschlossen war, berücklichtigten aber nicht jenen Salbichattensaum, der durch die Scheibenform der Sonne notwendig entstehen muß. Um ben mahren Wintel aus ben alten Messungen gu finden, muß man daher einige Korrektionen anbringen, welche ich im folgenden selbst ohne Rudsicht auf Gassendi durchführe. Es ist nach ber Meffung bes Bntheas alfo ber Benitabitand ber Conne gleich 90° - 70° 47' 41" gleich 19° 12' 19". Dann tonnen wir folgendermaßen verfahren:

Zenitdistang des Potheas						
+ Sonnenradius am Sommersolstig .			+		15'	43"
+ Refrattion			+			21"
ergibt eine icheinbare Benitbistang gu				190	28'	23"
— Parallare		•				3"
ergibt den geogentrijden Zenitabstand	3U			190	28'	20"
geogr. Breite von Marseille			+	430	17'	20"
— geozentr. Zenitbiftanz				190	28'	20"
ergibt die Efliptifichiefe gu				230	49'	0"

Aus den Untersuchungen der Neuzeit ist allerdings bekannt geworden, bag die Efliptifichiefe an und fur fich fein fonstanter Wert ift, sondern daß lich auch die Erdbahnebene unter bem ftorenden Ginflusse der anderen Planeten hebt und senkt, freilich fo, daß sie mit ihrem Brennpunkt doch ungefähr im Sonnenzentrum festgelagert bleibt. Die Folge dieser Bewegungen ist, das ber Bol ber Efliptit fleine Rurven um einen mittleren Buntt beschreibt. Berichiedene Aftronomen, zulett Rewcomb, haben für dieje Berturbationen Formeln abgeleitet, mittels beren sich ber Berlauf ber Etliptifveranberungen wenigstens auf eine praktijch hinreichend lange Zeit mit angenaberter Genauigfeit berechnen lagt. Rach der Formel Newcombs mar banad die Schiefe ber Efliptif am größten um bas Jahr 7300 v. Chr. Geb., namlich = 240 14' 39"; sie wird am fleinsten werden um das Jahr 11 300 nach Chr. Geb., nämlich = 22° 37' 56". Die Formel Newcombs liefert fur die Beiten, ju benen Ticheu-Rong und Potheas lebten, Werte, nach den die Meffungen diefer Aftronomen um 4 baw. 5 Bogenminuten ju große Rejultate ergeben hatten.

Ungefähr um das Jahr 200 v. Chr. Geb. wurden aber einige Messungen ausgeführt, die für uns ein besonderes, erhöhtes Interesse beanspruchen dürsen. Der Gelehrte, der sie aussührte, war der bestannte Geograph des Altertums Eratosthenes, der in Agypten von 276 dis 194 v. Chr. Geb. lebte. Er verfolgte mit seinen Messungen wohl mehr geographische als altronomische Ziele. Er wurde unte wen König Ptolemaios Euergetes Borsteher der berühmten Bibliothek zu Alexandria und hat seinen Namen als Leiter der ersten Gradmessing unsterblich gemacht, als der erste auch, der den Umfang des Erdmeridians bestimmte.*)

Die Erdmessungen selbst wurden wahrscheinlich von den königlichen Erdmessern des Ptolemaios ausgeführt, wohl von denselben, die nach Marcianus Capella die Wessungen zwischen Spene und Meroë vornahmen.

Eratosthenes betrachtete die Erdingel als ruhend in der Mitte der Himmelskugel, so daß beide Rugeln dasselbe Zentrum hatten, eine Anschauung, die für diesen Zwed zu richtigen Resultaten führen muhte, sofern nur die Messungen genau ausgeführt waren. Bei flüchtigem Zusehen möchte man nun seine Zuhlen für zu abgerundet und ihre Berhältnisse für zu einfach halten, so daß man glauben könnte, daß sie keinen Anspruch auf große Genauigkeit machen dürfen,

^{*)} Es scheint uns allerdings, namentlich dann, wenn die Eröffnungen, die Dr. Frik Noetlings Buch "Die kosmischen Zahlen der Cheopspyramide" gewährt, zu Recht bestehend sich erweisen, daß schon Jahrtausende vor den Ptolemäern die vorpharaonischen Agypter eine sehr genaue Renntnis des Erdumsanges und noch viel weitergehenden altronomischer Mahverhältnisse über das Planetensystem uw deseen. Eratosthenes könnte dann nur als der erste Wederentdecker längst verschollenen Wissens bezeichnet werden, was seinen Ruhm gewiß nicht im geringsten schmälert.

und es ist wahrscheinlich, daß die scheinbaren Resultate auch ihm selbst nicht die Anschauung von mehr als rohen Annäherungen geben konnten. Korrigiert mit den Methoden der Neuzeit scheinen sie aber eines weit höheren Interesses für die Bestimmung der Schiese der Ekliptit wert zu sein.

Rleomedes beidreibt ausführlich das Berfahren des Era= tofthenes gur Bestimmung des Erdumfanges. Er glaubte, bag Alexandria und Spene (letteres ein wenig fublich vom heutigen Ufluan gelegen) auf bemselben Meridiane lägen. Dazu war es ihm befannt, daß beim Commersolstitium, wenn die Conne burch ben Benbetreis bes Rrebjes ging, fie in Spene im Zenit ericbien, benn ber Gnomon des Sorologiums warf dann feinen Schatten. Und er berichtet, daß diese Erscheinung sich über ein Gebiet von 300 Stadien Breite erstredt. Wiewohl dieje Bahl ich einbar nur rund angegeben ist, tommt sie doch, wie wir heute wissen, der Wirklichkeit außerordentlich nahe. Bon einem Gnomon tann nämlich nur für Orter fein Bollichatten fallen, die in ihrem Benit einen Buntt ber Sonnenicheibe haben. Beim Commerfolftitium beträgt ber Connenburchmeffer 0,5239°. Rechnet man nun, wie allgemein angenommen, 1 griech. Stadion = 192 Meter, bann ergeben 300 Stadien 0,51740 bes Erdumfanges. Satte Eratofthenes fein Daß zu 304 Stadien angegeben, fo murbe es genau bem Sonnenbiameter entsprochen haben. Plinius berichtet ergangend außerbem noch, bag gur gleichen Beit am Commersonnenwendmittag, als ber Gnomon in Spene feinen Schatten warf, auch das Wasser in dem tiefen Schachtbrunnen der Stadt voll beleuchtet mar, wodurch wieder hervorgeht, daß der tiefe Wafferspiegel dieses Brunnens fentrecht unter dem oberen (nördlichen) Rand ber Connenscheibe lag. - Das Meginstrument bes Eratofthenes war ein Sorologium, nach Capellas Beidreibung eine halbtugelförmige Rupferschale mit horizontalem Randfreise und einem tupfernen Dorn (Onomon), der fentrecht fest in ber Mitte des Schalenbodens stand und die gleiche Lange wie ber Rabius ber Schale befat, fo bag die Spige biefes Dorns mit bem Bentrum ber Schale gusammenfiel. Rleomedes berichtet nun aussührlich, wie fich Eratofthe= nes ber horologien gu Spene und Alexandria bediente. Figur 1 (fiehe Seft 6) lagt seine Darstellung sofort beutlich werden. Beibe Dornspiben stehen als Berlangerungen ber Erdachse fentrecht gur Erdoberfwache in ben beiden Stadten, und ihre Rudwartsverlangerungen ins Erdinnere ichneiden sich im Erdmittelpunkte. Berlangert man den Erd= radius von Snene weiter hinaus in den Weltraum, fo trifft er die Sonne, ba dieje im Zenit diefer Stadt fteht. In Alexandria bagegen wirft der Gnomondorn einen furzen Schatten in die Schale. Eras tofthenes fagt fich nun, bag bie Bifierlinien gur Sonne, beren Ent= fernung er für unendlich groß annimmt, von Snene und Alexandria zueinander parallel sind. Weil nun die Linie Erdzentrum-Alexanbria eine Gerade ift, welche bie beiben Parallelen Conne-Spene und Sonne-Alexandria ichneidet, muß ber Mintel beim Erdgentrum gwiichen Spene und Alexandria notwendig gleich dem Winkel des Schatten= bogens im Horologium zu Alexandria sein, was ohne Zweifel richtig ift, da es fich um Gegenwinkel zwischen Parallelen handelt.

Eratosthenes fand nun, daß der Schattenbogen in der Schale zu Alexandria gleich $^{1}/_{50}$ des ganzen Kreisumfanges ausmachte, und schloß also, daß auch die Winkelentfernung (Breitendifferenz) zwischen Alexandria und Spene $^{1}/_{50}$ des ganzen Erdumkreises (Erdmeridians) ausmachen müsse. Nachdem die Entsernung von Spene die Alexandria durch mahstäbliche Abmessung der Geometer gleich 5000 Stadien bestunden worden war, mußte der Erdumsang 50 mal so groß sein.

(Schluß folgt.)

Zum Problem der Alimaänderung.

Die bis in den Anfang dieses Juhrhunderts allgemem bersbreitete Annahme einer Verschlechterung des Klimas infolge stetig sortschreitender Abkühlung ber Erde und Sonne hat sich nach neueren Untersuchungen nicht aufrecht erhalten lassen. Aberall auf der Erde zeigen sich so deutliche und auffallende Merkmale, daß an einer Klimaänderung im entgegengesetzten Sinne nicht mehr zu zweifeln ist. Das Innere aller großen Kontinentalmassen unterliegt einem zwar langsamen, aber unverkennbaren Austrodnungsprozeh, der Ausbreitung vorhandener und der Bildung neuer Wüstengebiete. Bahlreiche Binnenseen werden kleiner, versumpfen,

versanden und verschwinden schließlich gang, ebenso verlieren viele Flüsse ihren Wasserreichtum durch Versiegen von Quellen und Nebenfluffen, um nach und nach nur noch du bestimmten Jahreszeiten Baffer zu führen und endlich völlig auszutrocknen. Der Tichadiee und der Stephaniesee mit ihren teils schon versandeten Stromfpftemen in Bentral-Afrika, ber Loop-Nor mit feinem berödeten Buftengebiet in Bentral-Afien, ber große Salsfee mit feiner Umgebung in Nordamerika, das furchtbare Innere von Australien und Arabien legen überwältigendes Beugnis ab für den unaufhaltsamen Austrodnungsprozeg ber großen Ländermassen, dem später auch das heute noch masserreiche Gudamerita unfehlbar folgen wird. Im Ginklange damit steht die einwandsvei nachgewiesene Abnahme der weitaus meisten Gletscher der Erde. Go werden einft die Alpen ihren iconften Schmud verlieren, der Rilima-Abicharo, ber himalana, die Unden in fpateren Tagen ihre von Firn und Gis entblößten kahlen Felsenzinnen gen himmel reden; auch Island wird voraussichtlich in ferner Bufunft feinen Batna Jötull, Gronland feinen gewaltigen Gispanger einbugen. Es ift fogar angunehmen, daß felbit die Polareismaffen einmal wieder berichwinden werden, denn auch hier find ichon Anzeichen einer Abnahme bor-

Bu bicfen einbrudevollften Beugniffen für ein Barmermerden bes Rlimas gesellen sich noch viele andere, insbesondere der Untergang ganger Städte und Siedlungen, wie in Agppten, Mesopotas mien, Arabien, in dem ichon genannten Loop Nor-Gebiet, in Megifo ufm., wo verfallene Ruinen von einer längst entschwundenen hohen Rultur eine ernste Sprache reden, die sich mit keinem Argument hinwegdisputieren lägt. Vor turgem hat auch der Ornithologe B. Schufter von Forstner aus biologischen Gründen die Wiederkehr eines wärmeren, jubtropischen Rlimas mit tertiarzeitähnlichen Lebensverhältnissen borausgesagt. Es sollen wieder ahnliche Beiten fommen wie bor dem großen Rlimafturg im Dilubium, mo bas Nilpfend in ber Themse badete und ber Belitan bei Nördlingen brutetc. Dieje Annahme begrundet er besonders auf Erscheinun= gen des Bogelfluges und der Tierwanderungen. Biele Tievarten, allein 70 Bogelarten, dehnen ihr Berbreitungsgebiet gegenwärtig immer mehr nach Norden aus; eine sehr große Anzahl von Zugbogeln wandelt sich allmählich in Standbogel um, und zahlreiche Arten, die durch die Giszeit nach Often verdrängt wurden, wandern langfam wieder nach Westen gurud.

Wenn es nun feststeht, daß die Erde durch Strahlungsverluft immer mehr abfühlt, fann die tatjächlich vorhandene Barmezunahme nur allein in zwei Faktoren gesucht werden: einem tellu= rischen, der Abnahme der Bewölfung, und einem togmischen, ber Zunahme der Sonnenstrahlung. Die Abnahme der Bewölfung darf man indessen für einen mehr untergeordneten Fattor ansehen, weil ber im Meere aufgespeicherte Bafferborrat ber Erde noch außer= ordentlich groß ist und durch Bafferstoffverluft in den Beltraum sicher nur langfam abnimmt. Dagegen ist die Zunahme der Connenstrahlung, ohne die keine Zunahme ber Erdoberflächentemperatur benkbar wäre, von größter Tragweite. Sie hat ihren Ursprung in der Sonne felbst, die feineswegs, wie man leider noch heute in allen aftronomischen und aftrophhiitalischen Werken, einschlieglich der streng missenschaftlichen, lesen muß, schon zu den sog. gelben Sternen, b. f. au den schon über das Strahlungemaximum borgeschrittenen glühenden Körpern, sondern noch zu ben blauen Sternen gehört, zu den Körpern, die stofflich oder chemisch noch unfertig find. Der die Sonnenwärme erzeugende Gravitationsbrud bringt bis auf weiteres im Sonnenkörper einen Wärmcüberschuß hervor, und zwar jo lange noch, bis die Stoff-Affogiation zu Elementen im allgemeinen bollendet ist - die auf der Sonne durch die Spektralanalhse nachgowiesenen Stoffe find noch teine "Fertigprodutte", wie die demischen Elemente unscrer Erde, sondern darakterisieren sich durch ihre Linienarmut als erft in der Bildung stehende Materie. Auf lange Beit hinaus, bielleicht Millionen bon Jahren nimmt daher die Sonnenwärme noch zu und damit ihre Strahlung diefe nach dem Stefan-Bolymannichen Gefet jogar fehr erheblich. Wir geben also in der Tat einem marmeren Mima entgegen, das faum noch eine größere Giegeit auffommen laffen wird, bis bereinft, in Aeonen von Jahren, endlich auch die Sonne ihr Strahlungs= maximum überschritten haben und bann wirklich zu einem gelben Sterne herabgefunten fein wird.

Arthur Stenkel.

^{*)} Siehe A. Stenkel: "Die Ausdorrung der Kontinente" in der Naturwijsenschaftlichen Wochenschrift 1905, "Die Eiszeit", ebenda 1906, "Säfulare Klimaänderungen" im "Weltall" 1906 und die Aufsähe über dieselben Themata in dieser Zeitschrift.