

$$m_1 (u'^2 - u^2) = -m_2 (v'^2 - v^2) = -\frac{4 m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} (m_1 u^2 - m_2 v^2 - (m_1 - m_2) uv) \quad (1)$$

Skądinąd w ciągu jednostki czasu odbywa się

$$N_1 N_2 R^2 \sqrt{\pi (\alpha^2 + \beta^2)} \quad (2)$$

spotkań  $A B$ . Posiłkując się wreszcie prawem Maxwell'a, udowodnić można, iż przeciętne wartości wyrazów

$$u^2 - uv, \quad v^2 - uv \quad (3)$$

równają się odnośnie  $\alpha^2$  i  $\beta^2$ . Łączmy ze sobą wszystkie te twierdzenia, pamiętając nadto, że

$$E_1 = \frac{3}{2} m_1 \alpha^2; \quad E_2 = \frac{3}{2} m_2 \beta^2. \quad (4)$$

Przekonamy się, że ilość energii, którą cząsteczki  $B$  oddają w ciągu jednostki czasu cząsteczkom  $A$  na skutek spotkań, z nimi odbywanych, wynosi

$$-\frac{16}{3} \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} N_1 N_2 R^2 \sqrt{\pi (\alpha^2 + \beta^2)} (E_1 - E_2), \quad (5)$$

równaniem przeto różniczkowym zjawiska wyrównywania się jest następujące:

$$\frac{dE_1}{dt} = -\frac{dE_2}{dt} = -\frac{16}{3} \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} N_1 N_2 R^2 \sqrt{\pi (\alpha^2 + \beta^2)} (E_1 - E_2). \quad (6)$$

Tait kalkuluje je w założeniu, że  $\sqrt{\alpha^2 + \beta^2}$  jest stałą; otrzymuje więc

$$N_1 N_2 (E_1 - E_2) = C e^{-qt}, \quad (7)$$

gdzie

$$T = \frac{3}{16} \frac{(m_1 + m_2)^2}{m_1 m_2} \frac{1}{R^2 (N_1 + N_2) \sqrt{\pi (\alpha^2 + \beta^2)}}, \quad (8)$$

zaś  $C$  jest pewną stałą, zależną od stanu początkowego. Ponieważ  $e^{-4.6} = 1/100$  blisko, przeto po upływie czasu  $t_1$

$$t_1 = 4,6 T$$

różnica  $E_1 - E_2$  zostaje sprowadzoną do jednej setnej części swjej początkowej wartości. Dla obliczenia zaś czasu  $t_1$  posiłkujemy się wzorem (8), wstawiając doń następujące dane liczbowe, otrzymane przez teorią cyfetyczną.<sup>1)</sup> W wypadku mieszaniny, złożonej z 1-go centymetra sześciennego azotu np. i z 1-go centymetra tlenu, przy 0° C. i 760 mm. ciśnienia, mamy

## O ZADANIU TAIT'A.

PRZEZ

WE. NATANSONA.

W pierwszej swjej pracy o cyfetycznej teorii gazów „On the foundations of the kinetic theory of gases“<sup>1)</sup>, w §§ 19, 23 i 24, profesor Tait rozwiązuje zagadnienie następujące. [Wprowadzam odrazu znakowanie, którego będę poniżej używał.] W chwili  $t = 0$  zmieszano ze sobą zupełnie dwa systematy kul sprężystych  $A$  i  $B$  (dwa gazy  $A$  i  $B$ , jak będziemy mówili dla skrótowania). Cząsteczek  $A$  było  $N_1$ , cząsteczek  $B$  było  $N_2$ . Masy cząsteczek wynosiły  $m_1$  i  $m_2$ , promień spotkania cząsteczki  $A$  z cząsteczką  $B$  wynosił  $R$ . Przeciętna energia cyfetyczna cząsteczek  $A$  była równą  $E_1$ , przeciętna energia cyfetyczna cząsteczek  $B$  była równą  $E_2$ . Prędkości cząsteczek w obu gazach były rozdzielone według prawa Maxwell'a już w chwili  $t = 0$ , a moduły prędkości (prędkości najprawdopodobniejsze) wynosiły: dla cząsteczek  $A - \alpha$ , dla cząsteczek  $B - \beta$ . Według twierdzenia Maxwell'a przeciętne energie cyfetyczne obu gazów dążą do wyrównania się, t. j. różnica  $E_1 - E_2$  dąży do zera. Zachodzi pytanie, z jaką prędkością, wogóle według jakich praw, odbywa się to zjawisko?

Tait rozwiązuje zadanie to w sposób następujący. Niechaj będą  $u$  i  $v$  składowe prędkości dwóch cząsteczek, rozpoczynających właśnie spotkanie, składowe, wzięte w kierunku linii środków podczas spotkania. Kończąc spotkanie, cząsteczki mają, powiedzmy, składowe  $u'$  i  $v'$ . Wówczas, jak wiadomo

<sup>1)</sup> Transactions of the Royal Society of Edinburgh, Vol. XXXIII. p. 65.

<sup>1)</sup> Zob. np. O. E. Meyer'a Die kinetische Theorie der Gase, 1877. str. 45 230, 232.

$$\frac{m_1}{m_2} = \frac{7}{8}$$

$$N_1 = N_2 = 2.10^{19}$$

$$R = 2,6.10^{-8} \text{ cm.}$$

$$\alpha = 4,03.10^4 \text{ (cm. sek.}^{-1}\text{)}$$

$$\beta = 3,78.10^4 \text{ (cm. sek.}^{-1}\text{)}$$

Stąd

$$T = \frac{3,3,98}{16,6,76.10^{-10} \cdot 4,10^{19} \cdot \sqrt{3,14 \cdot \sqrt{30,53} \cdot 10^4 \cdot (\text{sek.}^{-1})}} = 0,29.10^{-9} \text{ sek.}$$

Samo postawienie tego zagadnienia wydaje mi się ważnym krokiem w rozwoju teorii cynetycznej, w której na *przebieg czasowy* zjawisk dotychczas prawie wcale nie zwracano uwagi. Rozwiązanie wszelako, przez Tait'a podane jest oczywiście tylko surowym przybliżeniem: całkowanie równania (6) jest przybliżeniem, nadto niepodobna zgodzić się na mnożenie ogólnej liczby spotkań (2) przez zmianę, zachodzącą w każdym spotkaniu (podaną pod (1)), gdyż spotkania rozmaitych kategorii (co do  $u$  i  $v$ ) rozmaicie często się zdarzają. Postępowanie takie, niekiedy przez Maxwell'a stosowane, sam Tait słusznie nazywa „całkowaniem wyrazów, niedojrzałych jeszcze dostatecznie”. Ponieważ zaś w pracy p. t. „Studia nad prawem Clerk-Maxwell'a” roztrząsałem zjawiska podobnego charakteru (co do ich przebiegu czasowego), jak zmniejszanie się asymptotyczne różnicy  $E_1 - E_2$ , przeto zająłem się dokładnym rozwiązaniem zadania Tait'a. <sup>1)</sup>

Niechaj cząsteczka  $m_1$ , spotykająca się z cząsteczką  $m_2$ , ma przed spotkaniem prędkość bezwzględna  $v^0$ , po spotkaniu prędkość bezwzględna  $v'$ ; niechaj prędkość względna wynosi  $w$ , kąt  $w^0 w'$ , o który się w spotkaniu  $w$  wykręca, niechaj wynosi  $2\omega$ , kąt pomiędzy  $v^0$  a  $w^0$  zawarty, niechaj wynosi  $\gamma$ , zaś  $\delta$  niechaj będzie kątem, utworzonym przez płaszczyzny następujące: jedną prowadząc przez  $w^0$  i  $w'$ , drugą przez  $w^0$  równoległe do  $v^0$ . Wówczas, jak dowiodłem <sup>2)</sup> w „teorii cynetycznej gazów niedoskonałych”, zmiana energii dla cząsteczki  $m_1$  wynosi

$$\frac{m_1}{2} (v'^2 - v^2) = \frac{2m_2^2 m_1 w^2}{(m_1 + m_2)^2} \sin^2 \omega - \frac{2m_2 m_1 v^0 w}{m_1 + m_2} (\sin^2 \omega \cos \gamma + \sin \gamma \cos \omega \sin \omega \cos \delta). \quad (9)$$

Jeżeli uważamy spotkania za uderzenia kul sprężystych, to, rachując jak w cytowanej ostatnio pracy <sup>3)</sup>, łatwo jest okazać, iż

<sup>1)</sup> Uważam za słuszne przytoczyć tu następujące słowa z listu prof. Tait'a, pisanego do mnie przy przesyłaniu mi cytowanej pracy: „§§ 23 and 24 seem to be what you seek. The equation in § 23 can be integrated without approximation; but what I have done was quite sufficient for my immediate purpose”. (§§ 23 i 24 są, zdaje się, tém, czego Pan poszukujesz. Równanie w § 23 można zcałkować bez przybliżeń; lecz to, co zrobiłem, było zupełnie wystarczające dla bezpośredniego celu mojego.)

<sup>2)</sup> Kosmos, r. 1888, str. 164.

<sup>3)</sup> Kosmos, r. 1888, str. 165 i 166.

$$\frac{8N_1 N_2 R^2}{\alpha^3 \beta^3 \pi} v^{02} e^{-v^{02}/\alpha^2} w^3 e^{-(v^{02} + w^2 - 2v^0 w \cos \gamma)/\beta^2} \sin \gamma \sin \omega \cos \omega dw d\omega dv^0 d\gamma d\delta \quad (10)$$

odbywa się w ciągu jednostki czasu spotkań typu  $m_1 m_2$ , w których wielkości  $w$ ,  $\omega$ ,  $v^0$ ,  $\gamma$ ,  $\delta$  zawarte są pomiędzy granicami  $w$  i  $w + dw$ ,  $\omega$  i  $\omega + d\omega$ ,  $\gamma$  i  $\gamma + d\gamma$ ,  $v^0$  i  $v^0 + dv^0$ ,  $\delta$  i  $\delta + d\delta$ . W każdym takim spotkaniu energia cząsteczki  $m_1$  zmieni się tak, jak to wskazuje równanie (9). Całkując zatem iloczyn z (9) przez (10) w granicach od zera do nieskończoności względem  $w$  i  $v^0$ , od 0 do  $2\pi$  względem  $\delta$ , od 0 do  $\pi$  względem  $\gamma$ , od 0 do  $\pi/2$  względem  $\omega$ , otrzymamy bez trudności na ilość energii, przepływającej w ciągu jednostki czasu:

$$4\sqrt{\pi} \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} N_1 N_2 R^2 \sqrt{\alpha^2 + \beta^2} (m_2 \beta^2 - m_1 \alpha^2). \quad (11)$$

Rezultat ten można zresztą otrzymać z formuły, podanej <sup>1)</sup> w „teorii cynetycznej gazów niedoskonałych” w § 8, a mianowicie

$$16\sqrt{\pi} \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} N_1 N_2 R^2 \frac{(m_2 \beta^2 - m_1 \alpha^2)}{(\alpha^2 + \beta^2)^{3/2}} \int_0^\infty \int_0^\pi w^3 e^{-w^2/\alpha^2 + \beta^2} \sin^2 \omega \sin \phi \cos \phi d\phi dw.$$

Dla kul sprężystych bowiem całka podwójna ma wartość

$$\frac{1}{4} (\alpha^2 + \beta^2)^3,$$

zgodnie ze wzorem (11). Całkować tedy mamy równanie

$$\frac{d(m_1 \alpha^2)}{dt} = \frac{16}{3} \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} N_2 R^2 \sqrt{\pi(\alpha^2 + \beta^2)} (m_2 \beta^2 - m_1 \alpha^2), \quad (12)$$

gdź wielkość (11) jest równą zmianie energii  $N_1 E_1$ , czyli  $\frac{1}{4} N_1 m_1 \alpha^2$ .

Całkowita ilość energii, w obu gazach zawarta, jest stałą, a zatem wyraz

$$N_1 m_1 \alpha^2 + N_2 m_2 \beta^2 \quad (13)$$

jest stały. Załóżmy, że  $N_1 m_1 \alpha^2 + N_2 m_2 \beta^2 = N_2 L$ , zatem  $L$  będzie niezależne od czasu. Dalej załóżmy

$$\left. \begin{aligned} n &= \frac{N_1}{N_2} \\ C &= \frac{16}{3} \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} N_2 R^2 \sqrt{\pi} \end{aligned} \right\} \quad (14)$$

<sup>1)</sup> Kosmos, r. 1888, str. 166.

Wówczas równanie (12) przybiera kształt następujący :

$$\frac{d(m_1 \alpha^2)}{dt} = C \sqrt{\frac{L}{m_2} + \alpha^2 \left(1 - n \frac{m_1}{m_2}\right)} [L - (n+1) m_1 \alpha^2]. \quad (15)$$

Zakładając teraz

$$\frac{L}{m_2} + \alpha^2 \left(1 - n \frac{m_1}{m_2}\right) = y^2 L \frac{m_1 + m_2}{m_1 m_2 (n+1)} \quad (16)$$

oraz

$$\frac{1}{T} = C \sqrt{\frac{m_1 + m_2}{m_1 m_2} (n+1) L}, \quad (17)$$

znajdziemy bez trudności, zamiast równania (15),

$$\frac{dy}{dt} = \frac{1}{2T} (1 - y^2); \quad (18)$$

stąd

$$\frac{1-y}{1+y} = A e^{-t/T}, \quad (19)$$

gdzie  $A$  jest stałą, zależną od początkowej  $(m_1 \alpha^2 - m_2 \beta^2)$ , oraz dalej

$$y = \frac{1 - A e^{-t/T}}{1 + A e^{-t/T}}. \quad (20)$$

Że jednak, jak łatwo z równania (16) przekonać się można,

$$1 - y^2 = \frac{m_2 - n m_1 m_2 \beta^2 - m_1 \alpha^2}{m_2 + m_1} \frac{1}{L}, \quad (21)$$

przeto (20) można pisać jeszcze jak następuje :

$$m_2 \beta^2 - m_1 \alpha^2 = \frac{4(m_2 + m_1)(N_1 m_1 \alpha^2 + N_2 m_2 \beta^2)}{N_2 m_2 - N_1 m_1} \frac{A e^{-t/T}}{(1 + A e^{-t/T})^2}. \quad (22)$$

Takiem jest ściśle prawo zmieniania się różnicy  $(m_2 \beta^2 - m_1 \alpha^2)$ . Czas  $T$ , który równa się

$$T = \frac{3}{16} \frac{(m_1 + m_2)^{\frac{3}{2}}}{\sqrt{m_1 m_2 (N_1 + N_2) (N_1 m_1 \alpha^2 + N_2 m_2 \beta^2)} \pi R^2}$$

jest, równie jak Tait'a  $T$ , dla cytowanego wypadku wielkością rzędu  $10^{-9}$  sekundy. Zatem w tym razie już po tak krótkim czasie różnica  $(m_1 \alpha^2 - m_2 \beta^2)$  spada do  $1/100$  swej pierwotnej wielkości. Tém godniejszą uwagi wydaje mi się okoliczność, iż owa pozostająca setna część wyrówna się dopiero po upływie wieczności.

Warszawa, w kwietniu 1888 r.