

# On the Nature of Ideal Gas Temperature Gradient In Gravitational Field

V.S. Vasilenko, A.A. Malgota

Odessa State Environmental University

Odessa state SRI of medicine of transport

[Vasilenko.phd@gmail.com](mailto:Vasilenko.phd@gmail.com)

[malgota\\_aa@ukr.net](mailto:malgota_aa@ukr.net)

For the first time it is shown that diffusion and drift of ideal gas molecules in the gravitational field create a temperature gradient on altitude, not equalize temperature over all volume. The case of heat-insulated gas with default both convection and adiabatic expansion was considered.

Keywords: gas, gravitation, gradient of temperatures.

## О ПРИРОДЕ ГРАДИЕНТА ТЕМПЕРАТУР ИДЕАЛЬНОГО ГАЗА В ГРАВИТАЦИОННОМ ПОЛЕ

В.С.Василенко, А.А.Мальгота

Одесский экологический университет

Одесский государственный НИИ транспорта

[Vasilenko.phd@gmail.com](mailto:Vasilenko.phd@gmail.com)

[malgota\\_aa@ukr.net](mailto:malgota_aa@ukr.net)

Впервые показано, что диффузия и дрейф молекул идеального газа в гравитационном поле создают температурный градиент по высоте, но не уравнивают температуру по всему объему. Рассматривался случай теплоизолированного газа в отсутствие как конвекции, так и адиабатического расширения.

Ключевые слова: газ, гравитация, градиент температур.

В учебниках по физике атмосферы [1, 2] решалась задача определения вертикального градиента температуры в сухом идеальном газе, находящемся в состоянии гидростатического равновесия в поле силы тяжести в адиабатических условиях . Для решения записывалось: а)уравнение состояния Менделеева - Клапейрона:

$$p = \rho RT/\mu \quad (1)$$

где  $R = 8,31$  Дж/град - универсальная газовая постоянная,  $T$ - абсолютная температура,  $\rho$  — плотность газа,  $\mu$  – его молярная масса; записывалось также б) уравнение гидро- аэростатики для газа, находящегося в состоянии механического равновесия в поле силы тяжести

$$dp/dz = - \rho g , \quad (2)$$

где  $g$  — ускорение свободного падения; считалось, что в газе протекает равновесный адиабатический процесс, и для него справедливо в) уравнение Пуассона которое в дифференциальной форме имеет вид

$$dp/p = \gamma dp/\rho = \gamma(\gamma-1)dT/T , \quad (3)$$

где  $\gamma = c_p/c_v$  - показатель адиабаты или коэффициент Пуассона,  $c_p$  и  $c_v$  удельные теплоёмкости газа при постоянном давлении и объёме соответственно. Решение системы уравнений (1) - (3) позволило определить адиабатический градиент температуры для сухого идеального газа:

$$dT/dz = - g/c_p . \quad (4)$$

Однако такое решение, полученное в рамках модели адиабатического конвективного переноса газа, обладает рядом недостатков: 1) скрывает причины возникновения вертикального градиента температур и его зависимость от молярной массы газа; 2) не позволяет определить, будет ли поддерживаться градиент температуры путём диффузии и дрейфа молекул газа в гравитационном поле в отсутствие конвекции или произойдёт выравнивание температуры по всей высоте столба.

Поэтому в настоящей работе поставлена задача: изучить природу сил, создающих сухоадиабатический градиент температур, и исследовать вопрос

о распределении температур сухого идеального газа в гравитационном поле, возникающем вследствие диффузионного и дрейфового движения молекул в отсутствие конвекции.

В теплоизолированном столбе идеального газа проведём вертикальную ось **Oz** с началом отсчёта  $z = 0$  на нижней теплоизолирующей горизонтальной поверхности. Выделим  $v$  молей газа, перемещающихся адиабатически (без перемешивания и теплообмена с окружающим газом) вверх с высоты  $z_1$  на высоту  $z_2$ . При этом температура изменяется от  $T_1$  до  $T_2$  за счёт адиабатического расширения. Изменение внутренней энергии  $\Delta U = v \cdot C_v \cdot (T_2 - T_1) = v \cdot i \cdot R \cdot (T_2 - T_1)/2$ , где  $C_v$  - молярная теплоёмкость газа в изохорном процессе, а  $i$  - сумма числа поступательных, вращательных и удвоенного числа колебательных степеней свободы молекулы. Элементарная работа газа  $dA = p \cdot dV$ . Таким образом, в адиабатическом процессе элементарное изменение внутренней энергии происходит за счёт работы газа:

$$vC_v \cdot dT = - p \cdot dV. \quad (5)$$

Уравнение Клапейрона-Менделеева в классическом виде:

$$pV = vRT. \quad (6)$$

Его полный дифференциал

$$V \cdot dp + p \cdot dV = v \cdot R \cdot dT. \quad (7)$$

Отсюда:

$$p \cdot dV = v \cdot R \cdot dT - V \cdot dp. \quad (8)$$

Подставим (8) в правую часть (5):

$$v \cdot C_v \cdot dT = - v \cdot R \cdot dT + V \cdot dp. \quad (9)$$

Из уравнения гидростатики [1]:

$$dp = - \rho \cdot g \cdot dz = - v \cdot \mu \cdot g \cdot dz / V \quad (10)$$

подставим (10) в (9):

$$v \cdot (C_v + R) \cdot dT = - v \cdot \mu \cdot g \cdot dz. \quad (11)$$

Из уравнения (8) определим градиент температуры:

$$dT/dz = - \mu \cdot g / C_p, \quad (12)$$

где  $C_p = C_v + R$  - молярная ёмкость газа в изобарном процессе. Сравнение (4) и (12) показывает, что выражения тождественны (т.к.  $C_p = \mu \cdot c_p$ ), и в столбе идеального сухого газа, находящемся в однородном гравитационном поле, при наличии конвекции устанавливается сухоадиабатический градиент температур (12). Однако во втором случае, ясен физический смысл полученного результата. Легко видеть, что из уравнений (11) и (5) следует, что:

$$\nu \cdot C_v \cdot dT + \nu \cdot \mu \cdot g \cdot dz = - \nu \cdot R \cdot dT = - d(pV) = - V \cdot dp - p \cdot dV \quad (13)$$

где, согласно уравнению гидро- аэростатики (2),

$$-V \cdot dp = - V \cdot (dp/dz) \cdot dz = \rho \cdot g \cdot V \cdot dz, \quad (14)$$

- работа силы Архимеда при всплытии газа на  $dz$ . Тогда:

$$dU = - \nu \cdot \mu \cdot g \cdot dz + dA_{apx} - p \cdot dV \quad (15)$$

- изменение внутренней энергии идеального газа в гравитационном поле происходит вследствие работы сил тяготения, работы силы Архимеда и работы против давления внешнего газа. Сила тяжести, действующая на выделенный объём газа, уравновешивается силой Архимеда и не входит в уравнение (5). Тем не менее, это поле сил тяготения создаёт Больцмановское распределение плотности молекул газа по высоте. Уменьшение плотности газа с высотой приводит к адиабатическому расширению и охлаждению при всплытии выделенного объёма газа в остальном объёме. Из (15) следует, что работа силы тяжести идёт на изменение внутренней энергии газа, против работы сил Архимеда и на работу адиабатического изменения объёма:

$$- \nu \cdot \mu \cdot g \cdot dz = dU - dA_{apx} + p \cdot dV. \quad (16)$$

Таким образом, работа силы тяжести приводит к пространственному разделению слоёв газа с различной температурой. С ростом высоты температура уменьшается.

Как известно [1-3], при уменьшении модуля градиента температуры меньше абсолютной величины сухоадиабатического градиента конвекция в газе прекращается и переток тепла между горизонтальными слоями газа возможен только вследствие теплопроводности. Рассмотрим этот процесс в теплоизолированном сосуде.

На произвольной высоте  $z$  выберем два соседних горизонтальных слоя с толщиной равной средней проекции длины свободного пробега на вертикальную ось  $Oz$ . В верхнем слое с номером  $j+1$  половина молекул имеет проекцию скорости направленную вниз. За время свободного пробега эта половина молекул верхнего слоя переместится в нижний слой.

Происходит перенос энергии теплового движения -  $n\langle l \rangle_z \cdot i \cdot k \cdot T_{j+1} / 2$  и потенциальной энергии -  $n \cdot m \cdot g \cdot \langle l \rangle_z^2 / 2$ , которая переходит в тепловую при столкновении с молекулами в нижнем  $j$ -м слое. Для стационарного случая необходимо, чтобы приращение внутренней энергии этих  $n/2$  молекул происходило за счёт изменения их потенциальной энергии в гравитационном поле:

$$n\langle l \rangle_z \cdot i \cdot k \cdot (T_{j+1} - T_j) / 2 - n \cdot m \cdot g \cdot \langle l \rangle_z^2 / 2 = 0 \quad (17)$$

Сокращая концентрацию молекул и проекцию длины свободного пробега на ось  $Oz$ , и умножая на число Авогадро, получим оценку градиента температуры, создаваемого движением молекул идеального газа в поле сил тяжести

$$dT/dz = - \mu \cdot g / C_v, \quad (18)$$

Если работа силы тяжести при перемещении молекул из одного слоя в другой будет меньше, чем разность внутренних энергий этих молекул в нижнем  $j$ -м и верхнем  $j+1$ -м слоях после столкновения и термализации, то будет происходить перенос энергии от верхних слоёв к нижним вследствие

теплового движения молекул в гравитационном поле. Отметим, что время установления градиента температур в процессе молекулярного переноса на порядки больше, чем за счёт конвекции и адиабатического расширения. Поэтому в обычных условиях атмосферы этот процесс не проявляется.

### Выводы.

1. Гравитационное поле производит пространственное разделение молекул газа по температуре, как при макроперемещениях газа (конвекция), так и при перемещениях молекул в поле сил тяжести.
2. Впервые показано, что диффузия и дрейф молекул идеального газа в гравитационном поле приводит к разделению слоёв молекул по температуре с градиентом большим, чем сухоадиабатический.

### Литература

1. Википедия. Адиабатический градиент температуры.
  2. Матвеев А.Т. Основы общей метеорологии. Физика атмосферы. Гидрометеорологическое издательство. Ленинград, 1965, 876 с.
  3. Школьный С.П. Физика атмосферы. Учебник. (укр.яз.) - Киев, КНТ, 2007, 506 с.
  4. Трофимова Т.И. Курс физики. М.: Высшая школа, 2001, - 542 с.
-