МАКРОСКОПИЧЕСКИЕ ПАРАМЕТРЫ. ФЛУКТУАЦИИ

Состояние макроскопического тела может быть задано с помощью объема V, давления р, температуры T, внутренней энергии U и других величин, характеризующих тело в целом. Это состояние называется макросостоянием. Величины, характеризующие макросостояние, называются макроскопическими параметрами. Их принято разделять на внешние и внутренние. Это разделение весьма условно и зависит от конкретной задачи. Так, например, газ в воздушном шаре с эластичной оболочкой в качестве внешнего параметра имеет давление окружающего воздуха, а для газа в сосуде с жёсткой оболочкой внешним является объём, ограниченный этой оболочкой. параметром термодинамической системе объём и давление могут изменяться независимо друг от друга.

Статистическое описание равновесных состояний термодинамической системы позволяет на основе функции распределения определять средние значения макроскопических параметров её состояния. Однако в любой, даже равновесной системе, существуют случайные отклонения от этих средних значений, которые можно экспериментально наблюдать при долговременных измерениях термодинамических параметров состояния системы. Так, в частности, если длительное время и с высокой точностью измерять температуру небольшого объема газа, то можно заметить, что она претерпевает небольшие случайные изменения даже в случае отсутствия внешних тепловых возмущений. На наличие случайных изменений давления указывает возникновение хаотического движения небольших частичек, помещенных в среду (броуновское движение).

Указанные отклонения от средних значений термодинамических параметров состояния системы называются флуктуациями. Они возникают вследствие хаотического теплового движения частиц термодинамической системы.

Пусть равновесное состояние системы характеризуется некоторым параметром f, среднее значение которого равно < f>. Тогда флуктуации этого параметра определяются как отклонение его значения от среднего:

$$\Delta f = f - \langle f \rangle$$

Среднее значение флуктуации равно нулю:

$$<\Delta f> = \int (f-< f>)dP = \int fdP - \int < f> dP = < f> - < f> = 0.$$

Поэтому в качестве характеристики отклонения величин от своих значений $<\!(\Delta f)^2\!>$ пользуются средним квадратом флуктуации

Относительная среднеквадратичная флуктуация:

$$\frac{\sqrt{<\left(\Delta F\right)^{2}>}}{< F>} = \frac{\sqrt{<\,f^{\,2}> - <\,f>^{\,2}}}{<\,f>} \frac{1}{\sqrt{N}} \approx \frac{1}{\sqrt{N}} \; . \label{eq:final_potential}$$

где F – это сумма всех значений величины f.

Таким образом, с увеличением числа частиц в системе флуктуации термодинамических величин убывают обратно пропорционально \sqrt{N} . При больших N относительные флуктуации ничтожны.