<u>1.1</u> Introduction

Maxwell–Boltzmann statistics grew out of the Maxwell–Boltzmann distribution, most likely as a distillation of the underlying technique. The distribution was first derived by Maxwell in 1860 on heuristic grounds. Boltzmann later, in the 1870s, carried out significant investigations into the physical origins of this distribution. The distribution can be derived on the ground that it maximizes the entropy of the system.

Maxwell–Boltzmann statistics is used to derive the Maxwell–Boltzmann distribution of an ideal gas. However, it can also be used to extend that distribution to particles with a different energy–momentum relation, such as relativistic particles, and to other than three-dimensional spaces.

<u>1.2</u> Probability function

For a system containing a large number of identical non-interacting, non-relativistic classical particles in thermodynamic equilibrium, the fraction of the particles within an infinitesimal element of the three-dimensional velocity space d ^{3}v , centered on a velocity vector of magnitude v, is given by

$$f(v) \ d^3v = \left[rac{m}{2\pi kT}
ight]^{rac{3}{2}} \ \exp\!\left(-rac{mv^2}{2kT}
ight) d^3v,$$

Where **m** is the particle mass, **k** is the Boltzmann constant, **T** is thermodynamic temperature and f(v) is a probability distribution function, properly normalized so that over all velocities is unity

Lecturer Prof. Dr. Ahmed H. Flayyih / Science college / The University of Thi-Qar

The Maxwellian distribution function for particles moving in only one direction, if this direction is x, is

$$f(v_x) \ dv_x = \sqrt{rac{m}{2\pi kT}} \, \exp\!\left(-rac{mv_x^2}{2kT}
ight) \, dv_x,$$



The speed probability density functions of the speeds of a few <u>noble gases</u> at a temperature of 298.15 K (25 °C). The *y*-axis is in s/m so that the area under any section of the curve (which represents the probability of the speed being in that range) is dimensionless.

<u>1.3</u> Typical speeds

The mean speed $\langle v \rangle$, most probable speed (mode) V_p , and root-mean-square speed $\sqrt{\langle v^2 \rangle}$, can be obtained from properties of the Maxwell distribution. This works well for nearly ideal, monatomic gases like helium, but also for molecular gaseslike diatomic oxygen. This is because despite the larger heat capacity (larger internal energy at the same temperature) due to their larger number of degrees of freedom, their translational kinetic energy (and thus their speed) is unchanged



 The most probable speed, v_p, is the speed most likely to be possessed by any molecule (of the same mass m) in the system and corresponds to the maximum value or the mode of f(v). To find it, we calculate the derivative ^{df}/_{dv}, set it to zero and solve for v:

$$rac{df(v)}{dv}=-8\piiggl[rac{m}{2\pi kT}iggr]^{rac{3}{2}}v\,\left[rac{mv^2}{2kT}-1
ight]\expiggl(-rac{mv^2}{2kT}iggr)=0$$

with the solution:

$$rac{mv_{
m p}^2}{2kT}=1; \hspace{1em} v_{
m p}=\sqrt{rac{2kT}{m}}=\sqrt{rac{2RT}{M}}$$

where:

R is the gas constant;

 M is molar mass of the substance, and thus may be calculated as a product of particle mass, m, and <u>Avogadro constant</u>, N_A: M = mN_A.

For diatomic nitrogen (N₂, the primary component of \underline{air})^[8] at room temperature (300 K), this gives

$$v_{
m p} pprox \sqrt{rac{2 \cdot 8.31 ~{
m J} \cdot {
m mol}^{-1} {
m K}^{-1} ~ 300 ~{
m K}}{0.028 ~{
m kg} \cdot {
m mol}^{-1}}} pprox 422 ~{
m m/s}.$$

The mean speed is the expected value of the speed distribution, setting $b = \frac{1}{2a^2} = \frac{m}{2kT}$:

$$egin{aligned} \langle v
angle &= \int_0^\infty v\,f(v)\,dv \ &= 4\pi iggl[rac{b}{\pi} iggr]^{rac{3}{2}} \int_0^\infty v^3 e^{-bv^2} dv \ &= 4\pi iggl[rac{b}{\pi} iggr]^{rac{3}{2}} rac{1}{2b^2} = \sqrt{rac{4}{\pi b}} \ &= \sqrt{rac{8kT}{\pi m}} = \sqrt{rac{8RT}{\pi M}} = rac{2}{\sqrt{\pi}} v_{
m p} \end{aligned}$$

root-mean-square speed $\sqrt{\langle v^2 \rangle}$,

$$egin{aligned} v_{
m rms} &= \sqrt{\langle v^2
angle} = \left[\int_0^\infty v^2 \, f(v) \, dv
ight]^rac{1}{2} \ &= \left[4 \pi igg(rac{b}{\pi} igg)^rac{3}{2} \int_0^\infty v^4 e^{-bv^2} \, dv
ight]^rac{1}{2} \ &= \left[4 \pi igg(rac{b}{\pi} igg)^rac{3}{2} rac{3}{8} igg(rac{\pi}{b^5} igg)^rac{1}{2}
ight]^rac{1}{2} = \sqrt{rac{3}{2b}} \ &= \sqrt{rac{3kT}{m}} = \sqrt{rac{3RT}{M}} = \sqrt{rac{3}{2}} v_{
m p} \end{aligned}$$

Lecturer Prof. Dr. Ahmed H. Flayyih / Science college / The University of Thi-Qar

In summary, the typical speeds are related as follows:

$$v_{
m p}pprox 88.6\% \left< v \right> < \left< 0 > 0 < 108.5\% \left< v \right> pprox v_{
m rms}.$$

In *n*-dimensional space, Maxwell–Boltzmann distribution becomes

$$f(v) \; d^n v = \left[rac{m}{2\pi kT}
ight]^{rac{n}{2}} \; \exp\!\left(-rac{m|v|^2}{2kT}
ight) \, d^n v$$

Speed distribution becomes:

$$f(v) \; dv = {
m const.} imes \expigg(-rac{mv^2}{2kT}igg) imes v^{n-1} \; dv$$

The following integral result is useful:

$$egin{aligned} &\int_{0}^{+\infty} v^{a} \expigg(-rac{mv^{2}}{2kT}igg) dv = \left[rac{2kT}{m}
ight]^{rac{a+1}{2}} \int_{0}^{+\infty} e^{-x} x^{a/2} \, dx^{1/2} \ &= \left[rac{2kT}{m}
ight]^{rac{a+1}{2}} \int_{0}^{+\infty} e^{-x} x^{a/2} rac{x^{-1/2}}{2} \, dx \ &= \left[rac{2kT}{m}
ight]^{rac{a+1}{2}} rac{\Gamma\left(rac{a+1}{2}
ight)}{2} \end{aligned}$$

where $\Gamma(z)$ is the Gamma function. This result can be used to calculate the moments of speed distribution function:

Chapter (1) / Probability

Statistical Thermodynamic

$$egin{aligned} \langle v
angle &= rac{\displaystyle \int_{0}^{+\infty} v \cdot v^{n-1} \exp \left(-rac{m v^2}{2 k T}
ight) dv} \ \displaystyle \int_{0}^{+\infty} v^{n-1} \exp \left(-rac{m v^2}{2 k T}
ight) dv \ &= \sqrt{rac{2 k T}{m}} \; rac{\Gamma \left(rac{n+1}{2}
ight)}{\Gamma \left(rac{n}{2}
ight)} \end{aligned}$$

which is the <u>mean</u> speed itself $v_{avg} = \langle v \rangle = \sqrt{\frac{2kT}{m}} \frac{\Gamma(\frac{n+1}{2})}{\Gamma(\frac{n}{2})}$.

$$egin{aligned} &\langle v^2
angle &= rac{\displaystyle \int_0^{+\infty} v^2 \cdot v^{n-1} \exp\left(-rac{mv^2}{2kT}
ight) dv}{\displaystyle \int_0^{+\infty} v^{n-1} \exp\left(-rac{mv^2}{2kT}
ight) dv} \ &= \left[rac{2kT}{m}
ight] rac{\Gamma(rac{n+2}{2})}{\Gamma(rac{n}{2})} \ &= \left[rac{2kT}{m}
ight] rac{n}{2} = rac{nkT}{m} \end{aligned}$$

which gives root-mean-square speed $v_{\rm rms} = \sqrt{\langle v^2 \rangle} = \sqrt{rac{nkT}{m}}.$

The derivative of speed distribution function:

$$rac{df(v)}{dv} = ext{const.} imes ext{exp}igg(-rac{mv^2}{2kT}igg)igg[-rac{mv}{kT}v^{n-1}+(n-1)v^{n-2}igg] = 0$$

This yields the most probable speed (mode) $v_{\rm p} = \sqrt{\frac{(n-1)kT}{m}}$.



Lecturer Prof. Dr. Ahmed H. Flayyih / Science de / The University of Thi-Qar

A الإحصائيات الكلاسيكية – (إحصائيات ماكسويل وبولتزمان)
لأجل أن نرسم صورة موحدة للإحصائيات الثلاث . إحصائيـــات ماكسبويل
وبولتزمان وإحصائيات بوز وإنشتاين وإحصائيات فيرمي ديراك نستعمل في إحصائيــــات
ماكسويل – بولترمان فكرة مستوى الطاقة والذي يستعمل عادة في الميكانيك الكمي فقط
إذ كما نعرف أن دالة الطاقة في الفيزيمياء الكلاسميكية هممي دالمية
متصلة . ومعنى ذلك أن للجسم امتلاك أي قيمة طاقة ضمن المدى في الطاقة المسموح بهـــا
وهذا يصح كذلك للمقادير الفيزيائية الأخرى كالسمرعة والزخمم وغيرهما ، أمما في
الميكانيك الكمي فإن هذه المقادير تكون ذات قيم محددة حيث هنالك قيم مسموح بهــــا
وقيم غير مسموح بما ولأجل توحيد الأسلوب الرياضي في الإحصائيات الثلاث ، نقطـــع
طيف الطاقة المتصلة في الفيزياء الكلاسيكية إلى شرائح تسمى كل شريحة بشريحة طاقــة ،
وواضح أن عدد هذه الشرائح سيكون كبيرا جدا ، بمعنى آخر ، يمكننا التصور بأننا نصــل
إلى الإحصائيات الكلاسيكية ابتداء من النظرة الكمية باعتبار أن الفواصل بــــين شــرائح
الطاقة تقرب من الصفر في الغاية أو باعتبار الإحصائيات الكلاسيكية الغاية التي تصل إليها
الإحصائيات الكمية ./ إن النموذج الذي سنســـتخرج معـــادلات التوزيـــع الإحصـــائي
الكلاسيكي له هو لغاز مثالي حيث لا قوى تفاعل بين مكوناته وسيتم ذلك بتعيين حالـــة
الاحتمال القصوى للنظام الكلاسيكي .

3-1 التوزيع على شرائح الطاقة إن حالة أو وصنية النظام يمكن وصفها في لحظة زمنية معينة بتعيين موقع وزخم كل وحدة من وحدات النظام ويمكن وصف حالة النظام كذلك من معرفة تفاصيل توزيع الوحدات على الطاقات المتوفرة أي بتحديد طاقة كل وحدة من وحدات النظام وكما يلي :

E_1	بطاقة	1	رقم	وحدة
E_2	بطاقة	2	رقم	وحدة
E_3	بطاقة	3	رقم	وحدة
Ę4	بطاقة	4	رقم	وحدة
:	بطاقة	:	رقم	وحدة
E,	بطاقة	i	رقم	وحدة
	:	:	:	:
E_N	بطاقة	N	رقم	وحدة

ومحموع طاقة كافة الوحدات تمثل طاقة النظام الكلية أي :

ي E, = E, ويمكن توزيع الوحدات على الطاقات كذلك بطريقة أخرى أقل تفصيلا وذلـــك بتحديد عدد الوحدات التي تمتلك طاقة تقع قيمتها ضمن مدى من الطاقة E إلى الطاقـــة E + dE وواضح أن توزيع مثل هذا هو أفضل في الحسابات الإحصائية من التوزيع الأول ولازال يعطي كافة المعلومات المطلوبة حول حالة أو وضعية النظام . افرض أن طاقران وحدات النظام يمكن أن تقسم إلى شرائح أو قطع تحوي القطعة أو الشريحة الواحدة المرقمة مثلا c كل مستويات الطاقة في المدى من c_{s} إلى $c_{s} + dE_{s}$ وتكون طاقة وحدة النظرام في شريحة الطاقة c_{s} المائة المدى من c_{s} إلى $c_{s} + dE_{s}$ وتكون طاقة وحدة النظرام في شريحة الطاقة c_{s} المائة الموزن بالحرف و في شريحة الطاقة الواحدة كر يسمى وزن تلك الشريحة ونرمز للوزن بالحرف و فيكون وزن شريحة الطاقة المرقمسة ك هو c_{s}

إن توزيع وحدات النظام على شرائح الطاقة المختلفة يحدد بتعيين ما يسمى عدد الأشغال والذي نرمز له بالحرف n ويكون إذا عدد وحدات النظام التي تشــغل أو الـــــــن تمتلك طاقة E_s هو n. إذا توزعت طاقة الوحدات على عدد r من شرائح الطاقة فـــان هذا التوزيع يكتب بدلالة عدد الأشغال كما يلي :

r	 S		4	3	2	1	رقم شريحة الطاقة
E,	 E_s		E_4	E_3	E_2	E_1	طاقة الشريحة
g,	 g_s		<i>g</i> ₄	g_3	g_2	g_1	وزن شريحة الطاقة إ
n,	 n _s	``	n_4	n_3	n_2	n_1	عدد أشغال الشريحة

إن مجموع أعداد الأشغال هو N أي :

 $\sum n_s = N$

وهو العدد الكلي لوحدات النظام ، أما طاقة الوحدات في القطعة المرقمة s فــهي n_sE_s ومجموع طاقة النظام هو E_{ion} أي :

$$\sum_{s=1}^{\bar{r}} n_s E_s = E_{tot}$$

إن التوزيع الذي ورد أعلاه يمثل واحد من توزيعات متعددة محتملة للوحدات على قطع الطاقة المختلفة أو هو واحد من التوزيعات الظاهرية أو العامة للنظام وكل توزيع ظاهري أو عام يتبعه عدد من التوزيعات الدقيقة المحتلفة للوحدات على مستويات الطاقية المختلفة لكل شريحة طاقة . في توزيع عام معين يكون ممكنا تبادل موقع وحدتين لهما طاقتين مختلفتين واحدة بدل الأخرى للحصول على توزيع دقيق للوحدات مختلف عن التوزيعات الدقيقة الأخرى دون أن يغير ذلك من التوزيع العام ، ويمكن الحصول كذلك على توزيع دقيق جديد يتبادل موقع وحدتين في مستويين محتلفين في نفس شريحة الطاقية دون تغيير التوزيع العام . ويجدر في هذه النقطة وقبل الدخول في تف صيل الموضوع أن دنذكر القارئ بأننا إذ نتكلم عن التوزيع أي توزيع الوحدات على شرائح الطاقة فإن هيذا التوزيع يمكن تصوره كما يلي :

إن الغاز المحصور في حيز معزول بدرجة حرارة معينة ، يمتلك طاقة كالخلية بشكل طاقة حركية تملكها ذرات هذا الغاز حيث تممل الطاقة الكامنة إذا كان الغاز مثاليا وأن طاقة الذرات تتراوح بين أصغ<u>ر قيمة</u> قد تكون صفرا وبين أعلى قيمة متوفرة فيكون هنالك عدد ضئيل من الوحدات أو الذرات بأدن طاقة حركية وعدد ضئيل آخر باعلى طاقة حركية وتتوزع طاقة الغالبية العظمى من الذرات بين القيمة الدنيا للطاقة والقيمة الصغرى لها فيكون عدد الذرات التي تملك طاقة حركية قيمتها E_1 مثلا هو القيمة الذرات بطاقة E_1 هو n_1 وهكذا .

كمثال على التوزيعات الدقيقة المختلفة لنفس التوزيع العام تأمل الشكل (3-1) حيث يتوزع أربعة وحدات من نظام كلاسيكي (متمايزة عن بعضها) نسميها a, b, c, d على شريحتين للطاقة ممثلة بصندوقين وزن الشريحة الأولى هو 3 (أي أن عدد الصنيسادي الصغيرة ضمن الصندوق الأول هو 3) ووزن الشريحة الثانية هو 4 (أربعة صناديق صغيرة ضمن الصندوق الثاني) ويتم التوزيع بحيث توضع وحدتين في الصندوق الأول ووحدتمي في الصندوق الثاني (توزيع عام) . إذا ما حسبنا كافة احتمالات التوزيع الدقيق (أي طرق التوزيع المختلفة التي يتوزع فيها وحدتين في الصندوق الأول علمي الغمرف الصغمية ووحدتين في الصندوق الثاني على الغرف الصغيرة) سنرى أن عددها هــو 864 طريقة توزيع مختلفة أي أن عدد التوزيعات الدقيقة ضمن التوزيع العام وحدتان في شريحة الطاقية الأولى ووحدتان في شريحة الطاقة الثانية هي بالعدد الذي ذكرناه أعلاه ويجب أن نتذكـر هنا أن التوزيعات الدقيقة الجديدة والناتجة عن تبادل وحدتين مع بعضهما هي جديدة فقط لان الوحدات في مثالنا أعلاه تخضع لمبادئ الميكانيك الكلاسيكي حيث يمكن التمييز بين الوحدات أما لو كانت الوحدات تخضع لمبادئ الميكانيك الكممي حيمة لا تتمايز الوحدات عن بعضها فإن مبادلة وحدتين مع بعضهما لا يؤدي إلى توزيع دقيق جديـــد . إن عدد التوزيعات الدقيقة المختلفة ضمن توزيع عام معين يسمى وزن ذلك التوزيع العام فالعدد 864 إذاً هو وزن التوزيع العام الذي فيه وضعت وحدتان في شريحة الطاقـــة الأولى ووحدتان في شريحة الطاقة الثانية أما إذا غيرنا التوزيع العام بحيث نضع وحدة واحدة مشلا في الشريحة الأولى وثلاث وحدات في الشريحة الثانية فسنحصل على عدد من التوزيعـــات الدقيقة يختلف عن العدد 864 وفي هذه الحالة سيكون أصغر من هذا الرقــــم أي أن وزن التوزيع العام الجديد يكون أصغر من وزن التوزيع العام الأول . وفي هذا المحال نؤكد على حدى الفرضيات الأساسية في الفيزياء الإحصائية والتي تنص على ما يلي "أن التوزيعـــان C

الدقيقة المختلفة لنفس التوزيع العام متساوية الاحتمال جميعا" وبدلالة فضاء الطور ، يمكننا أن نعبر عن هذه الفرضية كما يلي .:

إذا كانت حالة النظام ممثلة بنقطة في فضاء ٢_{6N} والتي تحـــدد بعــدد 6N مــن الإحداثيات ، فإن احتمال إيجاد هذه النقطة ضمن حجم معين في فضاء الطور هو نفـــس احتمال إيجاد النقطة في كافة الحجوم المساوية له . إن عدد التوزيعات المختلفة لوحـــدات النظام n على مستويات الطاقة في شريحة الطاقة والتي عددها g هي "g ففــي شـكل (1-3) أعلاه يكون عدد طرق توزيع وحدتين على مستويات الطاقة الثلاثـــة في قطعــة الطاقة الأولى هو ²3 أي 9 طرق مختلفة ...الخ .



شكل (3–1) بعض التوزيعات الدقيقة ضمن التوزيع العام الذي توزعت به وحدتين مسن أربعة وحدات هي a b c d في شريحة الطاقة الأولى بوزن 3 ووحدتسين في شريحة الطاقة الثانية بوزن 4 . عدد التوزيعات المختلفة (وزن التوزيع العملم) الدقيقة للتوزيع العام أعلاه هو 864 .

3-2 أوزان التوزيعات العامة

كما ذكرنا أعلاه فإن التوزيعات العامة لوحدات النظام على مختلف شرائح الطاقة ليست جميعا متساوية الاحتمال ، فهنالك توزيع عام قليل الاحتمال وغيره كبير الاحتملل ولهذا السبب نعرف وزنا للتوزيع العام نسميه W وهذا الوزن يمثل عدد التوزيعات الدقيقة المتميزة لمكونات النظام ضمن التوزيع العام المحدد إن احتمال إيجاد نظام ما في توزيع عام

$$\frac{N!}{n_1!(N-n_1)!} \times \frac{(N-n_1)!}{n_2!(N-n_1-n_2)!} = \frac{N!}{n_1!n_2!(N-n_1-n_2)!} \times \frac{(N-n_1)!}{n_1!n_2!(N-n_1-n_2)!} \times \frac{(N-n_1)!}{n_1!n_2!(N-n_1-n_2)!}$$

iduate the there is the set of the set

وكتمديد لما ذكرناه أعلاه ، فإن عدد طرق اختيار ت<u>وزيع الوحدات على شرائح</u> الطاقة إذا كان عددها r هو :

$$\frac{N!}{n_1! n_2! n_3! \dots n_s! \dots n_r!}$$
(3-5)

وإذا كان وزن شريحة الطاقة s هو g فإن عدد طرق توزيع الوحدات n على عدد مستويات الطاقة g ودون تغيير التوزيع العام هو gⁿ وعليه فإن عـــدد الطـرق المختلفة التي يمكن بما أن نختار n من الوحدات لتشغل شريحة الطاقة رقم (1) و n على مستويات الطاقة في الشريحة رقم (2) ...الخ هي :

Lecturer Prof. Dr. Ahmed H. Flayyih / Science college / The University of Thi-Qar

The General distribution of Maxwell-Boltzmann

Equilibrium configuration for system of ${\cal N}$ distinguishable noninteracting particles

subject to constraints
$$\clubsuit$$
 $\sum_{j=1}^{n} N_j = N$ and $\sum_{j=1}^{n} N_j \varepsilon_j = U$ (40)

of ways of selecting N_1 particles from total of N to be place in j=1 level

$$\left(\begin{array}{c}N\\N_1\end{array}\right) = \frac{N!}{N_1!(N-N_1)!}$$

of ways these N_1 particles can be arranged if there are $\,g_1$ quantum states for each particle there are g_1 choices $racksing (g_1)^{N_1}$ possibilities in all # of ways to put $\,N_1\,$ particles into a level containing $\,g_1\,$ distinct options

$$\left(\begin{array}{c}N\\N_1\end{array}\right) = \frac{N!g_1^{N_1}}{N_1!(N-N_1)!}$$

For j = 2 \blacktriangleright same situation

except that there are only $\left(N-N_{1}
ight)$ particles remaining to deal with

$$\frac{(N-N_1)!g_2^{N_2}}{N_2!(N-N_1-N_2)!}$$

Continuing process

$$\begin{split} \omega_{\rm B}(N_1,N_2,N_n) &= \frac{N!g_1^{N_1}}{N_1!(N-N_1)!} \times \frac{(N-N_1)!g_2^{N_2}}{N_2!(N-N_1-N_2)!} \\ &\times \frac{(N-N_1-N_2)!g_3^{N_3}}{N_3!(N-N_1-N_2-N_3)!} \cdots \\ &= N!\frac{g_1^{N_1}g_2^{N_2}g_3^{N_3}\cdots}{N_1!N_2!N_3!\cdots} = N!\prod_{j=1}^n \frac{g_j^{N_j}}{N_j!} \end{split}$$
general
$$\omega_p = N!\prod_{j=1}^n \frac{g_j^{N_j}}{N_j!}$$

In ge