

3 التفاعلات والدلالات

Interactions and Implications

تبين من الوحدة السابقة عند تفاعل نظامين أن الحالة الجاهريّة تميّل لأن تكون الإنتروريّة لها قيمة خطمي، وهذه العبارة هي إحدى صيغ القانون الثاني، الذي اقترح من خلال قوانين الاحتمالية ورياضيات الأعداد الكبيرة جدًا. سند القانون الثاني قانونًا أساسياً لمعالجة موضوعات الترموديناميكا في الفصول المقبلة.

يهدف هذا الفصل إلى معرفة ارتباط الإنتروريّة بمتغيرات ترموديناميكية، مثل درجة الحرارة والضغط التي يمكن قياسهما مباشرة. وستشتمل المعادلات بدراسة الطرق المختلفة لنظامين يتفاعلان بعضهما مع بعض بتبادل الطاقة، والحجم والجسيمات، حيث ستتحكم الإنتروريّة في اتجاه التبادل. ومن ثم ستستخدم هذه المعادلات في التوقع الخواص الحراريّة لأنظمة حقيقية، مثل السعة الحراريّة للمواد الصلبة، وضغط الغاز والخواص المغناطيسية للمواد البارامغناطيسية.

1.3 درجة الحرارة

ينص القانون الثاني، على أنه عندما يكون نظامان في اتزان حراري، فإن الإنتروريّة الكلية تصل إلى أقصى قيمة ممكنة لها، وكما بينا في الجزء 1.1 فإن تساوي درجة حرارة نظامين يعني وصولهما إلى حالة الاتزان الحراري. وفي هذا الجزء سيتم دراسة درجة الحرارة بشكل علمي أكثر عميقاً لنصل إلى التعريف الحقيقي لدرجة الحرارة.

دعنا نبدأ بمثال محدد، بافتراض جسمين A ، B يمثل كل منهما جامد أينشتاين يرتبطان بعضهما ارتباطاً ضعيفاً، ويتبادلان الطاقة فيما بينهما، معبقاء الطاقة الكلية للجسمين ثابتة (الشكل 5.2) يحتوي الجسم A على 300 متذبذب توافقى ($N_A = 300$) ويحتوي الجسم B على (200) متذبذب توافقى ($N_B = 200$) ويشتركان في 100 وحدة طاقة ($q_{total} = 100$). يعطي الجدول 1.3 قائمة بالحالات الظاهرة والتعددية، إضافة إلى الإنتروربي لـ A لكل من الجسم A والجسم B ومجموع الإنتروربي والتعددية. وبين الشكل 1.3 منحنيات الإنتروربي للجسم A و B ومجموع الإنتروربي للجسمين بوحدات ثابت بولتزمان، يتبع من الشكل أنه عندما تكون قيمة $q_A = 60$ يصل الجسمان إلى حالة الاتزان الحراري، وتكون الإنتروربي عند قيمتها العظمى، وعند هذه النقطة، فإن مماس المنحنى يكون أفقياً، أي إن:

$$(1.3) \quad \text{عند الاتزان } 0 = \frac{\partial S_{total}}{\partial q_A} \quad \text{أو} \quad \frac{\partial S_{total}}{\partial U_A}$$

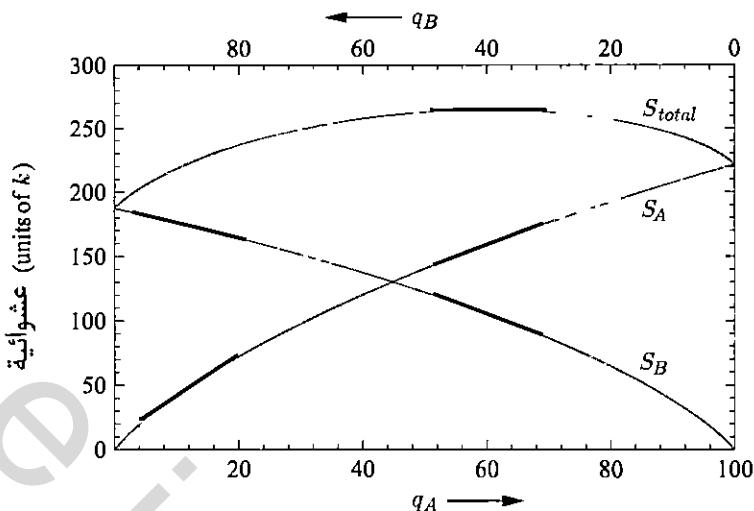
(تم استخدام التفاضل الجزئي؛ لأنه تم تثبيت عدد الجزيئات في النظام، و U_A تساوي وحدة الطاقة مضروبة في ثابت).

ميل منحنى S_{total} هو المجموع الجبري لميل منحنيات كل من S_A و S_B . أي إنه عند الاتزان:

$$(2.3) \quad \frac{\partial S_A}{\partial U_A} + \frac{\partial S_B}{\partial U_A} = 0 \quad (\text{عند الاتزان})$$

q_A	Ω_A	S_A / k	q_B	Ω_B	S_B / k	Ω_{total}	S_{total} / k
0	1	0	100	2.8×10^{81}	187.5	2.8×10^{81}	187.5
1	300	5.7	99	9.3×10^{80}	186.4	2.8×10^{83}	192.1
2	45150	10.7	98	3.1×10^{80}	185.3	1.4×10^{85}	196.0
:	:	:	:	:	:	:	:
11	5.3×10^{19}	45.4	89	1.1×10^{76}	175.1	5.9×10^{95}	220.5
12	1.4×10^{21}	48.7	88	3.4×10^{75}	173.9	4.7×10^{96}	222.6
13	3.3×10^{22}	51.9	87	1.0×10^{75}	172.7	3.5×10^{97}	224.6
:	:	:	:	:	:	:	:
59	2.2×10^{68}	157.4	41	3.1×10^{46}	107.0	6.8×10^{114}	264.4
60	1.3×10^{69}	159.1	40	5.3×10^{45}	105.5	6.9×10^{114}	264.4
61	7.7×10^{69}	160.9	39	8.8×10^{44}	103.5	6.8×10^{114}	264.4
:	:	:	:	:	:	:	:
100	1.7×10^{96}	221.6	0	1	0	1.7×10^{96}	221.6

الجدول 1.3: الحالات الظاهرة والتعددية والإنتروبي لنظام جامد أينشتاين يتكون من جسمين A و B ، حيث يحتوي A على 300 متذبذب توافقى، و B على 200 متذبذب توافقى، ويشتركان في 100 وحدة طاقة.



الشكل 1.3: منحنى الإنتروبي من القيم التي أعطيت في الجدول 1.3. عند الاتزان ($q_A = 60$)، تكون الإنتروبي عند قيمتها العظمى، ويكون المماس عند هذه النقطة أفقياً، والمماسان لكل من منحنى S_A و S_B يكونان متساوين في المقدار. وبعيداً عن نقطة الاتزان (مثلاً $q_A = 12$)، فإن الجامد الذي يكون منحناه أكثر انحداراً يميل إلى اكتساب الطاقة بشكل طبيعي، ونقول: إن درجة حرارة هذا الجسم أقل من درجة حرارة الجسم الآخر.

وحيث إن dU_A لها قيمة عددية مساوية $-dU_B$ ، لأن إضافة كمية من الطاقة للجسم A يماثل تماماً فقدان الطاقة نفسها من الجسم B لذلك تكتب المعادلة 3.2 بالشكل الآتي:

$$(3.3) \quad \frac{\partial S_A}{\partial U_A} = \frac{\partial S_B}{\partial U_B}$$

الشيء المتساوي عند الاتزان الحراري هو ميل منحنى الإنتروبي لكل جسم. وهذا الميل يجب أن يرتبط بطريقة ما مع درجة الحرارة.

ولأخذ فكرة أكثر وضوحاً عن كيفية ارتباط درجة الحرارة بميل منحنى الإنتروبي، ستأخذ نقطة بعيدة عن نقطة الاتزان، ولتكن $q_A = 12$. يكون ميل منحنى S_A أكثر حدة من ميل منحنى S_B إلى ميل منحنى الجسم A ، أي إن الإنتروبي المكتسبة من A أكبر من الإنتروبي المفقودة من الجسم A . وهذا يعني زيادة في الإنتروبي الكلية. عليه، فإن الانتقال الحراري يكون طبيعياً بين الجسمين طبقاً للقانون الثاني. لذلك، فإن الميل الأكثر حدة في منحنى الإنتروبي - الطاقة يكون للجسم الذي درجة حرارته أقل. ووحدات ميل منحنى الإنتروبي - الطاقة هي J/K (J/K). أي إن مقلوب المنحنى يعطي درجة حرارة كلفن، وهذا ما نريده لدرجة الحرارة.

أي عندما يكون الميل كبيراً، فإن درجة الحرارة تكون صغيرة، والعكس صحيح، لذلك فإن T يمكن أن تكتب:

$$(4.3) \quad T \equiv \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)^{-1}$$

المشتقة الجزئية في المعادلة 4.3 هي عند ثبوت عدد الجسيمات وحجم النظام، لذلك تكتب المعادلة 4.3 بالشكل الآتي:

$$(5.3) \quad \frac{1}{T} \equiv \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)_{N,V}$$

وقد تتساءل لماذا لم يتم قلب المعادلة 5.3 وكتابتها بالشكل:

$$(6.3) \quad T = \left(\frac{\partial U}{\partial S} \right)_{N,V}$$

والجواب، لا يوجد خطأ في ذلك، ولكنها أقل إقناعاً من الناحية العملية، حيث نادرًا ما نجد صيغة للطاقة بدلاً من الإنترóبي، والحجم وعدد الجسيمات. وفي الأمثلة العددية كما في الجدول 1.3 تُعد هذه الصيغة جيدة، وعلى سبيل المثال بمقارنة سطرين من الجدول 1.3 عند $11 = q_A$ و $13 = q_A$ للجسم A ، فإن:

$$(7.3) \quad T_A = \frac{13\epsilon - 11\epsilon}{51.9k - 45.4k} = 0.31\epsilon/k$$

حيث إن $(\epsilon = hf)$ وهو حجم وحدة الطاقة، فإذا كانت $V = 0.1\text{ e.}$ فإن $T_A = 360K$. وهذه تقريراً درجة الحرارة عند $q_A = 12$. (من الناحية العملية، فإن الفرق الممثل بوحدة أو وحدتين لا يُعد فرقاً صغيراً نسبة إلى الرقم 12، لذلك، فإن المشتق لا تعرف النظام الصغير بشكل دقيق، وللأنظمة الكبيرة، فإن ذلك الغموض لا وجود له)⁽³¹⁾.

$$(8.3) \quad T_B = \frac{89\epsilon - 87\epsilon}{175.1k - 172.7k} = 0.83 \text{ } \epsilon/k \quad \text{وبالمثل، فإن:}$$

وكما توقعنا، فإن الجسم B يكون بدرجة حرارة أعلى من الجسم A ، وهو الجسم الذي يفقد حرارة بشكل طبيعي. وما زال غير واضح تعريف درجة الحرارة طبقاً للمعادلة (5.3) وهل هذا التعريف باتفاق تام مع تعريف درجة الحرارة الذي أعطي في الجزء 1.1 (درجة حرارة التشغيل) أم لا، بصورة عوممية، فإن التعريف الجديد لدرجة الحرارة أفضل من السابق، حتى إذا لم يكونا متطابقين.

(31) لا يكون الحجم له أهمية في جامد أينشتاين، مع أن حجم وحدات الطاقة تعتمد على الحجم. وفي بعض الأنظمة هناك متغيرات أخرى، مثل شدة المجال المغناطيسي، حيث إنها يجب أن تثبت في المشتقة الجزئية.

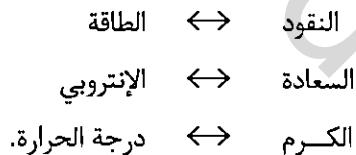
السؤال 1.3: استخدم البيانات في الجدول 1.3 لحساب درجة الحرارة لكل من A و B عندما تكون $q_A = 1$ و $q_B = 60$. اكتب الجواب بدلالة k/eV ثم بدرجة حرارة كلفن إذا كانت $eV = 0.1$.

السؤال 2.3: ينص القانون الصفرى فى الترموديناميكا: «إذا كان النظام A فى اتزان حراري مع النظام B . والنظام B فى اتزان حراري مع النظام C فإن النظام A يكون متزناً حرارياً مع النظام C ». استخدم تعريف درجة الحرارة لإثبات صحة هذا القانون. (لقد اعتبر الجميع أن هذا القانون واضح جداً، حتى عام 1931، حيث أشار رالف فاولر Ralph Fowler، إلى أن ذلك غير مذكور بوصفه فرضية أساسية في الترموديناميكا الكلاسيكية).

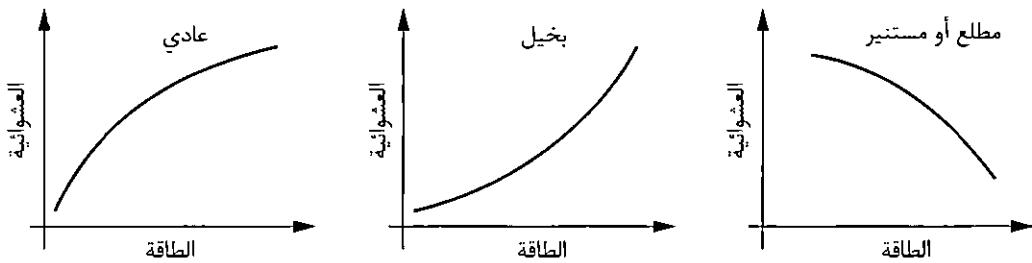
مناظرة غريبة A Silly Analogy

قد نحصل في هذه المناظرة على تعريف أفضل لدرجة الحرارة النظرية (معادلة 5.3). دعنا نفترض عالماً خيالياً لا يتشابه مع عالمنا، حيث يتبادل سكانه النقود في محاولة ليصبحوا أسعد في حياتهم، وليس اهتمام أحدهم بسعادة الشخصية، وإنما بسعادة الآخرين، حيث يشعر بعضهم بسعادة كبيرة عندما يعطي القليل من المال، أما العئة «الجشعة» فهم يتقبلون المال من غيرهم، ويترددون في منحه. والفئة الأخرى تعطي المال الكثير، وعلى الرغم من ذلك تشعر بسعادة أقل «الفئة الكريمة أو المستنيرة» حيث تمنح المال للفئة الأكثر جشعًا ليوصلهم إلى غاية السعادة. ولنقارن هذه المناظر بالترموديناميكا.

يمكن اعتبار هذا المجتمع نظاماً معزولاً، ويمثل سكانه أنواعاً مختلفة من مكونات النظام، حيث تمثل النقود في هذا المجتمع بالطاقة، لأن هناك تبادلاً في النقود مع ثبوت قيمتها الكلية. والسعادة تمثل الإنترودي، حيث يهدف المجتمع إلى زيادتها، وأما الكرم فيقابل درجة الحرارة من حيث الميل إلى إعطائها للآخرين.



ولتوضيح هذه المقارنة: تُعد أنه كلما اكتسب أفراد المجتمع مالاً أكثر زاد كرمهم، ويعني ذلك في الترموديناميكا أنه كلما زادت طاقة الجسم ارتفعت درجة حرارته. وبالفعل، فإن غالبية الأجسام تتصرف بهذه الطريقة، أي إن زيادة درجة الحرارة يعني نقصان ميل منحنى الإنترودي - الطاقة، ويكون مقرراً لأسفل (الشكل 1.3 والشكل 2.3).

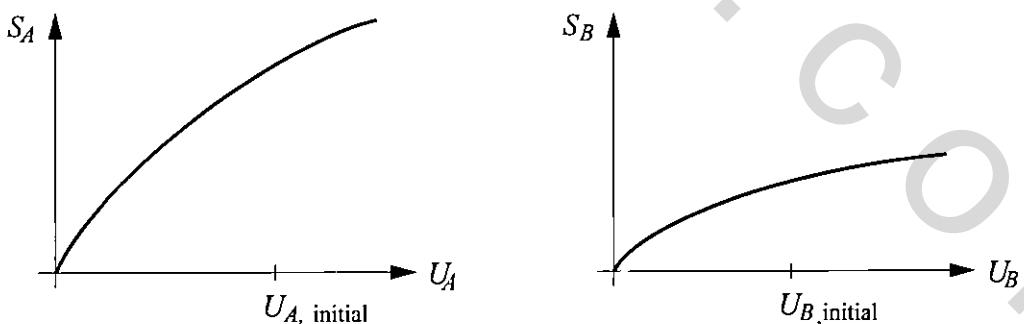


الشكل 2.3 منحنى الإنترóبí - الطاقة (أو السعادة - المال) لنظام طبيعي تزداد درجة حرارته عند زيادة طاقته، والنظام البخيل يصبح أبداً، أي أقل كرماً عند اكتسابه كمية من الطاقة، والنظام المستنير لا يرغب في اكتساب الطاقة مطلقاً.

ويبدو أنه في كل مجتمع هناك عدد قليل من النبلاء يصبحون أقل كرماً، كلما اكتسبوا مالاً أكثر، ولا يوجد هناك قانون في الشرموديناميكا يمنع جسمًا من انخفاض درجة حرارته إذا ما أضيفت إليه كمية من الطاقة، ومثل هذه الأجسام تكون سعتها الحرارية سالبة، حيث يكون تغير المنحنى المرسوم بين الإنترóبí والطاقة، له تغيراً إلى الأعلى. (من أمثلة ذلك مجموعات الجسيمات التي ترتبط مع بعضها نتيجة للجاذبية، كما في المجموعات الشمسية، حيث تتصرف تماماً بهذه الطريقة، فالطاقة المضافة إليها تحول إلى طاقة وضع، فتبعد الجسيمات عن بعضها، وتقل حركتها، انظر الأسئلة (15.3)، (7.3)، (55.1)).

أما المجموعة المستنيرة التي تزيد سعادتها عند فقدانها المال، «إعطائه للغير» فيقابل ذلك في الشرموديناميكا بأن يكون ميل منحنى الإنترóبí - الطاقة - سالباً، وقد تكون مثل هذه العملية نادرة الحدوث، ولكنها قد تحدث في بعض الأنظمة الحقيقية، كما سيوضح في الجزء 3.3.

السؤال 3.3: يبين الشكل 3.3 منحنيات الإنترóبí - الطاقة لكل من الجسم A والجسم B حيث رسم على التدرج نفسه، وحددت الطاقة الابتدائية لكل منهما. إذا تلامس الجسمان، اشرح ما الذي يحدث بينهما دون استخدام الكلمة «درجة الحرارة».



الشكل 3.3: منحنيات تمثل الإنترóبí - الطاقة للجسمين.

السؤال 4.3: هل يمكن لنظام يكون المنحنى المرسوم بين الإنتروبي والطاقة مقعرًا إلى أعلى أن يصل إلى اتزان حراري مع نظام آخر؟ اشرح.

أمثلة واقعية:

يمثل التعريف النظري أهمية كبيرة في الترموديناميكا، فإذا كان هناك صيغة محددة للإنتروبي كدالة في الطاقة، يمكن بسهولة حساب درجة الحرارة. وأبسط مثال على ذلك جامد أينشتاين الكبير، حيث إن $q > N$ وسنفترض أن U عبارة عن وحدات الطاقة q مضروبة في ثابت (ϵ) وحساب الإنتروبي من المعادلة 46.2

$$(9.3) \quad S = Nk \left[\ln(q/N) + 1 \right] = Nk \ln U - Nk \ln(\epsilon N) + Nk$$

لذلك تكون درجة الحرارة:

$$(10.3) \quad T = \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)^{-1} = \left(\frac{Nk}{U} \right)^{-1}$$

وبتعبير آخر:

$$(11.3) \quad U = NkT$$

المعادلة 11.3 هو ما توقعته نظرية التقسيم المتساوي للطاقة، (مجموع الطاقة الكلية = $\frac{1}{2} kT$ مضروبة في عدد درجات الحرية لكل متذبذب توافق)، لاحظ أن النتيجة لا تحتوي على عامل 2 أو أي ثابت آخر، كما في المعادلة 5.3. والمثال الآخر، هو حساب درجة حرارة غاز مثالي أحادي الذرة من المعادلة 49.2 حيث إن الإنتروبي هي:

$$(12.3) \quad S = Nk \ln V + Nk \ln U^{3/2} + (N \text{ دالة في})$$

$$(13.3) \quad T = \left(\frac{\frac{3}{2} Nk}{U} \right)^{-1} \quad \text{فتكون درجة الحرارة:}$$

أي إن $Nk \frac{3}{2}$ ، وتتطابق النتيجة مع نظرية التقسيم المتساوي للطاقة (يمكن استدلال قانون الغاز المثالي، من صيغة U ، وسيتم ذلك في الجزء 4.3، واستدلال قانون الغاز المثالي من صيغة أكثر عمومية للضغط).

السؤال 5.3: ابدأ بنتيجة السؤال 17.2 واشتق صيغة رياضية لجامد أينشتاين إذا كانت $N > q$ ثم أوجد صيغة للطاقة بدلاً من درجة الحرارة $U = N\epsilon e^{-\epsilon/kT}$ (ϵ جسم وحدة الطاقة).

السؤال 6.3: في الجزء 5.2، تم الرجوع إلى نظرية التعددية للأنظمة التي لها درجات حرية تربعية: وفي الأنظمة التي تكون فيها عدد درجات الطاقة أكبر بكثير من عدد درجات الحرية (درجات الحرارة العالية) فإن التعددية لمثل هذه الأنظمة تتناسب مع $N^2 U$. اشتق صيغة رياضية بدلالة درجة الحرارة، وعلق على النتيجة. كيف يمكن أن تستنتج أن الصيغة المشتقة لا تكون صحيحة للتعددية إذا كانت الطاقة الكلية للنظام كمية قليلة؟

السؤال 7.3: استخدم نتيجة السؤال 42.2 واحسب درجة حرارة ثقب أسود بدلالة الكتلة M (الطاقة = Mc^2). قدر درجة الحرارة لثقب أسود واحد. ثم مثل بيانيًا إنتروربي كدالة في الطاقف واشرح دلالات المنحنى.

2.3 الإنتروربي والحرارة Entropy and Heat

توقع السعات الحرارية Predicting Heat Capacities

تم في الأجزاء السابقة شرح كيف يمكن حساب درجة الحرارة كدالة في الطاقة (أو العكس) إذا أعطيت التعددية للنظام. ولمقارنة هذه التوقعات بنتائج التجارب العملية، تفاضل دالة $U(T)$ للحصول على السعة الحرارية (تدعى أحياناً سعة الطاقة).

$$(14.3) \quad C_V \equiv \left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_{N,V}$$

ولجامد أينشتاين عند $N >> q$ ، تكون السعة الحرارية:

$$(15.3) \quad C_V = \frac{\partial}{\partial T} (NkT) = Nk$$

وللغاز المثالي أحادي الذرة:

$$(16.3) \quad C_V = \frac{\partial}{\partial T} \left(\frac{3}{2} NkT \right) = \frac{3}{2} Nk$$

لا تعتمد السعة الحرارية في جميع هذه الأنظمة على درجة الحرارة، وتتساوي $k/2$ مضروباً في عدد درجات الحرية، وهي متفقة مع نتائج التجارب العملية للغاز المثالي أحادي الذرة. وسيتم توضيح السعة الحرارية للأجسام الصلبة عند درجات الحرارة العالية في الجزء 3.3 وفي بعض الأسئلة. يمكن تلخيص الخطوات التي يجب اتباعها لتوقع السعة الحرارية لنظام اعتماداً على ما تم شرحه.

1. استخدم ميكانيكا الكم لتجد صيغة للتعددية بدلالة V ، N ، U .

٦. خذ اللوغاريتم الطبيعي للتعديدية لإيجاد الإنترóبí.
٧. فاصل S بالنسبة إلى U ، ثم خذ مقلوب التفاضل لإيجاد درجة الحرارة.
٨. حل U كدالة T (وعوامل أخرى).
٩. فاصل $(U(T))$ لتحصل على السعة الحرارية (بتثبيت بعض المتغيرات).

قد يكون استخدام هذه الخطوات فيه شيء من الصعوبة، وقد تم حساب التعديدية لبعض الأنظمة، مثل ابلا راماجنست ثنائي الحالة، جامد أينشتاين، الغاز المثالي أحادي الذرة. وسيتم في الفصل شرح سادس طريقة بديلة للخطوة ٤ تؤدي إلى إيجاد صيغة $L(U)$ دون الحاجة إلى معرفة التعديدية أو الإنترóبí.

السؤال 8.3: ابدأ بنتيجة السؤال 5.3 ثم احسب السعة الحرارية لجامد أينشتاين عند درجة الحرارة المنخفضة، ثم مثل بيانياً السعة الحرارية كدالة في درجة الحرارة (قياس السعة الحرارية لجسم صلب حقيقي عند درجات الحرارة المنخفضة لا يتطابق مع ما تتوقعه نتيجة هذا السؤال، حيث يتم شرح نموذج أكثر دقة في الجزء (5.7).

قياس الإنترóبí Measuring Entropies

يمكن قياس الإنترóبí، على الرغم من عدم وجود صيغة رياضية لإنترóبí النظام، وذلك باتباع الخطوات بدءاً من الخطوة ٣ إلى الخطوة ٥. واعتتماداً على التعريف النظري لدرجة الحرارة (5.3)، فإذا تم إضافة كمية قليلة من الحرارة Q إلى نظام عند ثبوت حجمه، وغياب أي نوع آخر من أنواع الشغل، يكون التغير في إنترóبí النظام هو:

$$(17.3) \quad dS = \frac{dU}{T} = \frac{Q}{T} \quad (\text{حجم ثابت لا يوجد شغل})$$

من السهل قياس كمية الحرارة ودرجة الحرارة، حيث تسمح لنا هذه المعادلة بحساب الإنترóبí لعدد كبير من العمليات، كذلك فإن العلاقة $dS = Q/T$ كما بيننا في الجزء 4.3 يمكن استخدامها إذا كان الحجم متغيراً شرطية أن تكون العملية شبه ساكنة. وإذا بقيت درجة الحرارة ثابتة عند إضافة كمية الحرارة (تحول الطور) فإن المعادلة 17.3 يمكن استخدامها، حتى إن كانت Q ليست قيماً متناهية في الصغر. أما في حالة تغير درجة الحرارة، فيفضل كتابة العلاقة السابقة بدلالة السعة الحرارية عند ثبوت الحجم⁽³²⁾.

$$(18.3) \quad ds = \frac{C_v dT}{T}$$

وإذا كانت هناك عملية تتكون من خطوات متناهية في الصغر ومتتالية، وتم حساب ds لكل خطوة، فإن

(32) ليس الحجم هو الثابت فقط في المعادلة 17.3 ولكن عدد الجسيمات N إضافة إلى أي متغير آخر ثبت في المعادلة 5.3. وافتراض أيضاً أن درجة الحرارة لا تتغير خلال النظام. التغير الذي يمكن أن يحدث داخل النظام ينتج حرارة داخلية قد تؤدي إلى زيادة إضافية في الإنترóبí.

جميع هذه الخطوات ستعطي التغير الكلي في الإنترودي:

$$(19.3) \quad \Delta S = S_f - S_i = \int_{T_i}^{T_f} \frac{C_V}{T} dT$$

يمكن اعتبار C_V كمية ثابتة ما عدا عند درجات الحرارة المنخفضة، حيث تكون دالة في درجات الحرارة ولا يمكن اعتبارها ثابتة.

مثال: السعة الحرارية لـ 200g من الماء تساوي (200 cal/K) (840 J/K)، فإذا سخن الماء من 20°C إلى 100°C اعتبرت C_V ثابتة، فإن التغير في الإنترودي:

$$(20.3) \quad \Delta S = (840 \text{ J/K}) \int_{293 \text{ K}}^{373 \text{ K}} \frac{1}{T} dT = (840 \text{ J/K}) \ln \left(\frac{373}{293} \right) = 200 \text{ J/K}$$

قد يبدو ذلك كبيراً، ولكن في الوحدات الأساسية SI، يتم قسمتها على ثابت بولتزمان، فتصبح الزيادة $10^{25} \times 1.5$ ، وهذا يعني أن التعددية قد زادت بعامل يساوي 1.5×10^{25} (عدد كبير جدًا). وإذا كنت محظوظًا واستطعت قياس السعة الحرارية عند الصفر المطلق، فعندما يمكن حساب الإنترودي الكلية بأخذ التكامل من الصفر المطلق أي إلى $T_f^{(33)}$.

$$(21.3) \quad S_f - S(0) = \int_0^{T_f} \frac{C_V}{T} dT$$

ماذا تعني الإنترودي عند الصفر المطلق ($S(0)$)؟ من حيث المبدأ، فإنها تساوي صفرًا.

وهناك مجموعة من الأسباب تفسر لماذا لا تكون $S = 0$ عند الصفر المطلق. ومن أهم هذه الأسباب، أنه في المواد الصلبة يمكن إعادة ترتيب الجزيئات في الشبكة البلورية بكمية قليلة جداً من الطاقة، فعلى سبيل المثال، فإن جزيئات السائل يمكن أن ترتُب نفسها بطرق عدة ممكنة في بلورة الجليد. وهناك ترتيب واحد له أقل طاقة ممكنة بالنسبة إلى الترتيبات الأخرى، وعليك انتظار حقبة زمنية لتعيد الجزيئات ترتيب نفسها في البلورة للوصول إلى هذه الحالة.

لذلك، فإننا نقول: إن هناك إنتروديًا متبقية residual entropy تساوي ثابت بولتزمان مضروباً بلوغاريتم عدد الترتيبات الممكنة للجزيء. وهناك مصدر آخر للإنترودي المتبقية في خليط النظائر النووية لعنصر ما. حيث تختلط النظائر مع بعضها بطريقة عشوائية يرافقها إنترودي الخلط، وعند $T = 0$ فهناك حالة فريدة تكون فيها النظائر غير مختلطة أو موزعة بطريقة منتظمة، وفي الواقع، فإن الذرات تثبت في مواقعها في الشبكة البلورية.

(33) من المواد التي تشد عن ذلك الهيليوم، حيث يبقى سائلًا حتى عند درجة حرارة 0 K ليس مجذوبًا للنظيرين ^3He و ^4He بإعادة ترتيب نفسها بطريقة منتظمة.

والمثال الثالث للإنترóبí المتبقية بتي من التعددية الناتجة عن البرم النووي nuclear spin حيث يمكن أن يكون موازيًّا أو معاكسًا لبرم نووي مجاورًا له، ولا يحدث ذلك إلا إذا كانت درجة الحرارة أقل من 1K.

لقد تم حساب الإنترóبí للمواد المختلفة من المعادلة 21.3 وتمت جدولتها في المراجع، وتشمل القيم المذكورة في المراجع الإنترóبí المتبقية نتيجة لترتيب الجزيئات، ولكنها لا تشمل تلك الناتجة عن خلط النظائر أو البرم النووي.

ويجب التنويه هنا بأن قيمة الإنترóبí يجب أن تكون دائمًا قيمة محددة وموجبة، وبناء على المعادلة $S = k \ln \Omega$. والحالة الوحيدة التي تشد عن ذلك هي عندما تؤول C_V إلى الصفر،

$$(22.3) \quad T \rightarrow 0 \quad C_V \rightarrow 0$$

وتدعى هذه النتيجة في بعض الأحيان القانون الثالث في الترموديناميكا. ويظهر أن المعادلات 15.3 و 16.3) للسعة الحرارية لجامد أينشتاين والغاز المثالي لا تكون صحيحة عند درجات الحرارة المنخفضة، حيث إن جميع درجات الحرارة تتجمد في مكانها، وهذا ما ستجده في السؤال 8.3، وأمثلة أخرى خلال الفصول المقبلة.

السؤال 9.3: إذا افترض أن جزيء أول أكسيد الكربون له احتمالية توجيه CO أو OC. افترض أن حدوث هذه الاتجاهات يكون عشوائيًّا (قريبًا من الصحة) احسب الإنترóبí المتبقية لمول واحد من أول أكسيد الكربون.

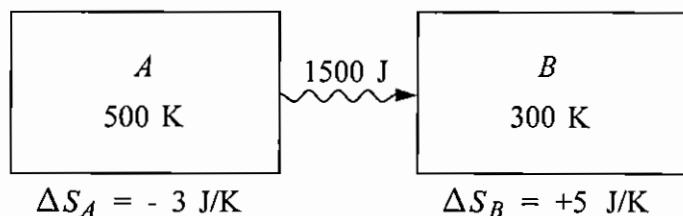
النظرة الجاهيرية للإنترóبí

عُد العلاقة $dS = Q/T$ التعريف الأصلي للإنترóبí من الناحية التاريخية. فعام 1865 عرف رادولف كلاوسيوس Rudolf Clousius الإنترóبí بأنه ذلك الشيء الذي يزداد بمقدار Q/T عند درجة حرارة T ولا يعطي هذا التعريف فكرة عن ماهية الإنترóبí، ولكنه كافٍ لأغراض عده، عندما لا يهمنا الحالة المجهرية للنظام.

ولتوضيح هذه الفكرة التقليدية للإنترóبí، لندرس مرة أخرى ماذا يحدث عند تلامس جسم ساخن A مع جسم بارد B (انظر الشكل 4.3)، ولتحديد، لنفترض أن درجة حرارة الجسم A تساوي 500K ودرجة حرارة الجسم B هي 300K. ومن خبرتنا ستنتقل الحرارة بعد التلامس من الجسم A إلى الجسم B ولنفترض أن كمية الحرارة المنتقلة بعد فترة من التلامس هي 1500 J، لنفترض أن الجسمين A, B من الكبر بحيث أن درجة حرارتهما لن تتغير بصورة كبيرة نتيجة لفقد أو كسب هذه الكمية من الطاقة.

لذا، وفي خلال وقت التلامس هذا، فإن التغير إنترóبí الجسم A هو:

$$(23.3) \quad \Delta S_A = \frac{-1500\text{J}}{500\text{K}} = -3 \text{ J/K}$$

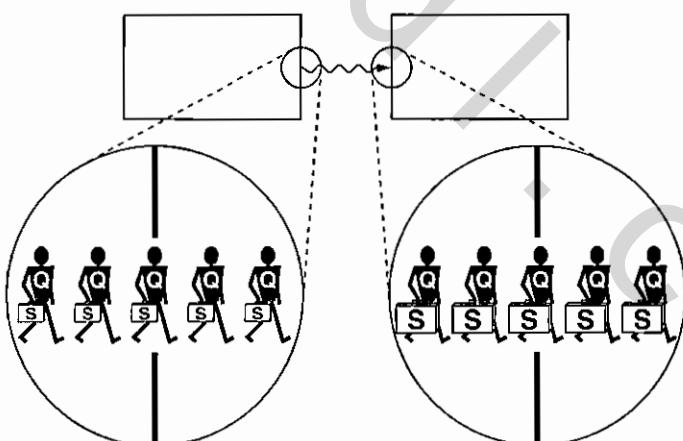


الشكل 4.3: عندما يفقد الجسم الذي درجة حرارته 500K كمية من الحرارة تساوي 1500 J فإن التغير في إنترóبíي هذا الجسم هي -3 J/K ، وعندما يكتسب الجسم الذي درجة حرارته K 300 كمية الحرارة نفسها، فإن التغير في إنترóبíي الجسم تكون $+5 \text{ J/K}$.

يكون التغير في إنترóبíي الجسم A سالبًا؛ لأنه خسر كمية من الحرارة، والجسم B الذي اكتسب الحرارة يكون التغير في الإنترóبíي له موجب، وهي:

$$(24.3) \quad \Delta S_B = \frac{+1500\text{J}}{300\text{K}} = +5 \text{ J/K}$$

ويمكن تصور الإنترóبíي كالمائع، حيثما إن دخول الطاقة أو خروجها من النظام تحمل معها إنترóبíيًا بمقدار يساوي Q/T . والشيء الذي يميز الإنترóبíي أنه لا يمكن افناهه، ولكن يمكن استعادتها. وفي الحقيقة، فإن الإنترóبíي تستحدث طالما كان هناك انتقال للحرارة بين الجسمين عند درجات حرارة مختلفة. وكما لاحظنا في المثال العددي، فإن التغير في الإنترóبíي الجسم الذي يفقد حرارة هي أقل من التغير في إنترóبíي الجسم الذي اكتسب حرارة (انظر الشكل 5.3). وعند تساوي درجة حرارة الجسمين لا يكون هناك انتقال للحرارة بينهما، ولا يحدث تغير في الإنترóبíي، نستنتج من ذلك أن القوة الحرارية للانتقال الحراري (والزيادة الصافية في الإنترóبíي) هي الفرق في درجات حرارة الجسمين.



الشكل 5.3: يتطلب من كل وحدة حرارة (Q) تفقد من الجسم الساخن أن تحمل معها إنترóبíي (Q/T) وعندما تدخل إلى الجسم البارد تزداد قيمة الإنترóبíي بالمقدار نفسه.

السؤال 10.3: ترك مكعب من الجليد كتلته 30g ودرجة حرارته 0°C ليذوب تدريجياً في غرفة درجة حرارتها 25°C .

(أ) احسب التغير في إنتروبي مكعب الجليد عند تحوله إلى ماء عند درجة حرارة 0°C .

(ب) احسب التغير في إنتروبي الماء المذاب 0°C لارتفاع درجة حرارته إلى 25°C .

(ج) احسب التغير في إنتروبي الغرفة نتيجة لذوبان الجليد وارتفاع درجة حرارة الماء إلى 25°C .

(د) احسب مقدار التغير في إنتروبي الكون نتيجة لهذه العملية. هذا التغير موجب، أم سالب أم صفر؟

السؤال 11.3: لنتمكن من الاستحمام بماء درجة حرارته مناسبة، تخلط 50 لترًا من الماء عند 55°C مع 25 لترًا من الماء البارد عند 10°C . ما مقدار الإنتروبي التي استحدثتها نتيجة لعملية الخلط؟

السؤال 12.3: قدر مقدار التغير في إنتروبي الكون نتيجة لانتقال الحرارة من بيتك في أحد أيام الشتاء الباردة إلى الخارج.

السؤال 13.3: معدل الطاقة التي يكتسبها متر مربع من سطح الأرض من أشعة الشمس نحو 1000W . إذا علمت أن درجة حرارة الشمس نحو 6000K وحرارة سطح الأرض 300K .

(أ) قدر الإنتروبي المستحدثة بسبب تدفق حرارة الشمس على متر مربع من الأرض خلال عام واحد.

(ب) إذا تم زراعة متر مربع من الأرض بعشب، فإن بعض الناس سيجادلونك بأن نمو العشب ينتهك القانون الثاني في الشرموديناميكا؛ لأن عملية التغذية العشوائية للنبات تتحول إلى نوع منتظم من الحياة: كيف يكون جوابك؟

السؤال 14.3: وُجد بالتجارب العملية أن السعة الحرارية للألمنيوم عند درجة حرارة أقل من 50K ينطبق عليها الصيغة الآتية:

$$C_V = aT + bT^3$$

حيث إن C_V هي السعة الحرارية لمول واحد من الألمنيوم والثوابت a ، b يساويان تقريرياً: $a = 0.00135 \text{ J/K}^2$ و $b = 2.48 \times 10^{-5} \text{ J/K}^4$. من هذه القيم أوجد صيغة للإنتروبي كدالة في درجة الحرارة. ثم قيم الصيغة عند $T = 1\text{K}$ و $T = 10\text{K}$. اكتب إجابتك بوحدات J/K ، بقسمة الناتج على ثابت بولتزمان يكون الجواب لا يحتوي على وحدات. (في الفصل السابع ستبين لماذا تأخذ السعة الحرارية للمعادن هذا الشكل. إن الحد الأول في العلاقة السابقة جاء نتيجة للطاقة المخزنة في إلكترونات التوصيل، والحد الثاني نتيجة لتذبذب تسيكية البلورة).

السؤال 15.3: استخدمت في السؤال 55.1 النظرية الحدية Virial Theorem لتقدير السعة الحرارية لنجم. ابدأ من تلك النتيجة، واحسب إنتروبي النجم. أوّلاً بدلالة درجة حرارته، ثم بدلالة طاقته الكلية. ارسم الإنتروبي كدالة في الطاقة، وعلق على شكل المنحنى.

السؤال 16.3: إن البت (bit) لذاكرة الكمبيوتر هي قيمة فيزيائية يمكن أن تكون في حالتين مختلفتين،

وغالباً ما تفسر بـ 0، والبایت byte تساوي 8bit والکیلوبایت a kilobyte تساوي $(= 2^{10})$ bytes 1024 والمیجابایت megabyte تساوي 1024 کیلوبایت. والجیجابایت gigabyte تساوي 1024 میجابایت.

(أ) افترض أن جهازك قد أضاع واحد جيجابایت من الذاكرة، بحيث أتلفت المعلومات في ذلك الجزء. اشرح لماذا تحدث هذه العملية أقل قيمة للإنترولي. ثم احسب مقدارها.

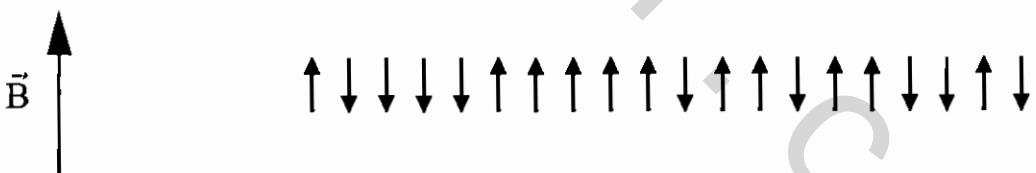
(ب) إذا افترض أن هذه الإنترولي أقيمت في الغرفة، ما مقدار الحرارة المرافقة لها؟ هل هذه القيمة اعتبارية؟

3.3 البارامغناطيسية Paramagnetism

في بداية الجزء السابق تم اقتراح طريقة تتكون من خمس خطوات لتوقع الاتزان الحراري، بدءاً من صيغة التعديدية، والإنتروبي، وتعريف درجة الحرارة. واستخدمت هذه الطريقة لنظامين: الغاز المثالي أحدادي الذرة وجامد أينشتاين ($q >> N$) وقد تم التحقق من صحة نظرية التقسيم المتساوي للطاقة. وفي هذا الجزء سنتطرق إلى مثال أكثر تعقيداً من الأنظمة السابقة، حيث لا تستطيع تطبيق نظرية التقسيم المتساوي للطاقة لهذه الحالة وسيكون هذا المثال من الناحية الفизيائية أكثر واقعية، والنظام الذي سندرسها هنا هو الباراماجنت الثنائي الحالة Two – State Paramagnet.

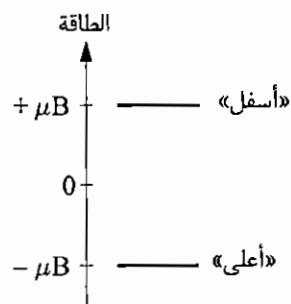
الترميز والفيزياء المجهرية Notation and Microscopic Physics

افترض أن النظام يتكون من N جسيم، وبرم الجسيم $= \frac{1}{2}$ ، وضع في مجال مغناطيسي \vec{B} في اتجاه $+z$ (انظر الشكل 6.3). يمكن اعتبار أن كل جسيم عبارة عن إبرة بوصلة صغيرة جداً، حيث إن تأثير عزم الدوران torque يؤدي إلى توجيه العزم المغناطيسي لثنائي القطب في اتجاه المجال. وسنشير هنا إلى الجسيم "ثنائي القطب" dipole. ولا يوجد تفاعل بين ثنائيات القطب، وتتأثر فقط بالمجال الخارجي (هذه الفرضية لتسهيل الدراسة) حيث يدعى النظام في هذه الحالة «البراماجنت المثالي».



الشكل 6.3: بaramاجنت الثنائي الحالة يتكون من N ثنائي قطب، حيث يتوجه كل ثنائي قطب إلى أعلى أو إلى أسفل، ويتأثر بالمجال المغناطيسي الخارجي B . ولا يوجد تفاعل بين ثنائيات القطب (ما عدا تبادل الطاقة).

الشكل 7.3: مستويات الطاقة
لثنائي قطب في الباراما جنت
ثناي الحال المثالى، $B - \mu B$
(لحالة إلى أعلى) و $\mu B +$ للحالة
إلى أسفل.



طبقاً لميكانيكا الكم، فإن مركبة عزم ثنائي القطب حول محور معين تأخذ قيم محددة، وتقتصر على قيم منفصلة *discrete value* مثلًا للبرم = $\frac{1}{2}$ هناك قيمتان مسموح بهما إلى أعلى أو الأسفل على امتداد محور z . إذا كان اتجاه المجال المغناطيسيي $+z$ ، فإن الأفضلية لثنائي القطب هي الحالة إلى أعلى. ولغير ثنائي القطب حالته من الاتجاه إلى أعلى إلى أسفل، فإنه يحتاج إلى طاقة تساوى $2\mu B$ ، حيث إن ثابت يرتبط بالعزم المغناطيسي للجسم. ولتحقيق التناظر symmetry، سنفترض أن طاقة ثنائي القطب المشير إلى أعلى هي $+\mu B$ وإلى أسفل $-\mu B$.

لذلك، فإن الطاقة الكلية للنظام هي:

$$(25.3) \quad U = \mu B(N_{\downarrow} - N_{\uparrow}) = \mu B(N - 2N_{\uparrow})$$

عدد ثنائيات القطب المتجهة إلى أعلى، N_{\uparrow} عدد ثنائيات القطب المتجهة إلى أسفل، وتعرف المغناطة **(M)** بأنها العزم المغناطيسيي الكلي للنظام، وكتب:

$$(26.3) \quad M = \mu(N_{\uparrow} - N_{\downarrow}) = -\frac{U}{B}$$

ولكن ما هو اعتماد كل من U و M على درجة الحرارة؟ هذا ما سنوضحه كما يأتي:

الخطوة الأولى هي كتابة صيغة للتعديدية، مع ثبيت قيمة N واعتبار أن كل قيمة لـ N_{\uparrow} (وكذلك U و M) تحدد قيمة جاهرية مختلفة. وبذلك تكون الحالة مشابهة لمجموعة قطع نقدية (n) يمثل N_{\uparrow} الصورة في القطعة النقدية، لذلك فإن التعديدية هي:

$$(27.3) \quad \Omega(N_{\uparrow}) = \binom{N}{N_{\uparrow}} = \frac{N!}{N_{\uparrow}!N_{\downarrow}!}$$

الحل العددي Numerical Solution

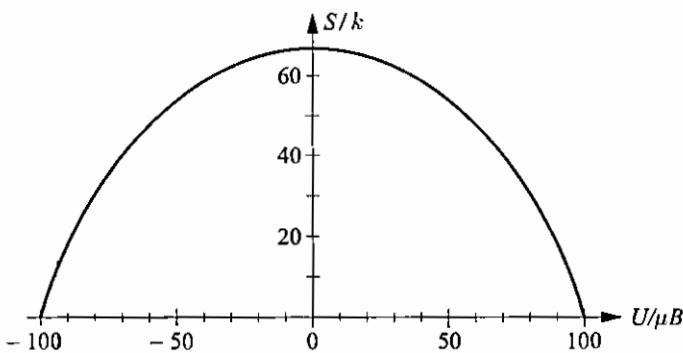
يمكن إيجاد التعديدية لنظام صغير من المعادلة 27.3 بشكل مباشر، وأخذ اللوغاريتم لإيجاد الإنترولي، وهكذا. الجدول 2.3 يبين جزءاً من نتائج الحساب باستخدام الحاسوب لبراما جنت يتكون من 100 ثنائي القطب هناك صف أفقى واحد في الجدول لكل قيمة محتملة للطاقة، وقد كتبت الصفوف بترتيب زيادة الطاقة مبتدئين من الحالة التي يكون فيها جميع ثنائيات القطب متجهة إلى أعلى.

إن خاصية الإنترولي كدالة في الطاقة لها أهمية خاصة كما هو مبين في الشكل 8.3. إذ إن أكبر قيمة للتعددية وأكبر قيمة للإنترولي تحصل عند $U = 0$ أي عندما يكون نصف ثنائيات القطب متوجهة إلى أعلى والنصف الآخر متوجهًا إلى أسفل. ففي هذا النظام، فإن إضافة الطاقة على النظام تؤدي إلى تخفيض قيمة كل من التعددية والإنترولي، وسبب ذلك أن هناك طرفةً أقل لترتيب الطاقة. إن هذه الخاصية تختلف كلًا عن النظام الطبيعي، مثل نظام جامد أينشتاين، كما شرح في الجزء 3.1 ودعنا ننظر إلى هذه الخاصية بتفصيل أكثر.

N_{\uparrow}	$U/\mu B$	$M/N\mu$	Ω	S/k	$kT/\mu B$	C/Nk
100	-100	1.00	1	0	0	-
99	-98	.98	100	4.61	.47	.074
98	-96	.96	4950	8.51	.54	.310
97	-94	.94	1.6×10^5	11.99	.60	.365
.
.
52	-4	.04	9.3×10^{28}	66.70	25.2	.001
51	-2	.02	9.9×10^{28}	66.76	50.5	-
50	0	0	1.0×10^{29}	66.78	∞	-
49	2	-.02	9.9×10^{28}	66.76	-50.2	-
48	4	-.04	9.3×10^{28}	66.70	-25.2	.001
.
.
1	98	-.98	100	4.61	-.47	.074
0	100	-1.00	1	0	0	-

الجدول 2.3: الخواص الشموديناميكية لبراماجنت يتكون من 100 ثنائي القطب. تحدد فيزياء الحالة المجهرية الطاقة U ، والمغنته الكلية M بدلالة عدد ثنائيات القطب المتوجهة إلى أعلى N_{\uparrow} التعددية Ω تم حسابها من المعادلة 27.3، بينما الإنترولي من العلاقة. العمودان الآخرين يبيّنان درجة الحرارة والسعنة الحرارية، حيث حاسبت بأخذ المشتقية التفاضلية، كما وضح سابقًا. يكون لأي جسم مجاور له منحنى الإنترولي – الطاقة موجباً.

إذا افترض أن النظام بدأ بحالة أقل طاقة، أي أن جميع ثنائيات القطب متوجهة لأعلى. عندها يكون منحنى الإنترولي – الطاقة حادًا جدًا، أي إن للنظام قابلية كبيرة لامتصاص الطاقة من محطيه. وعند هذه النقطة يكون نصف ثنائيات القطب متوجهة لأعلى، والنصف الآخر متوجه إلى الأسفل، وإذا ما أضيفت إلى النظام كمية من الطاقة كبيرة نوعًا ما، فإن طريقة تصرفه لا تكون عادية، حيث يصبح ميل المنحنى سالبًا، ويعطي طاقة بشكل طبيعي.



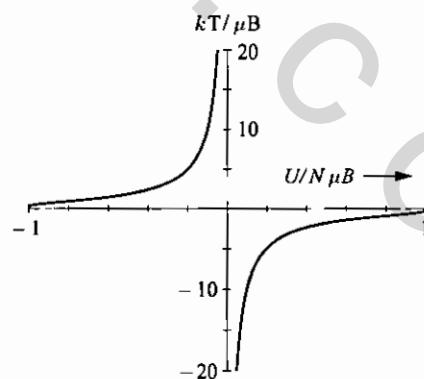
الشكل 8.3: الإنترولي كدالة في الطاقة لباراماجنت ثنائي القطب يتكون من 100 ثنائي قطب أولي.

تجنبنا في الفقرة السابقة ذكر أي شيء عن درجة الحرارة، دعنا الآن نعد درجة حرارة النظام دالة في الطاقة. عندما يكون أكثر من نصف ثنائيات القطب اتجاهها إلى أعلى، فإن الطاقة الكلية تكون سالبة، ويتصرّف هذا النظام بشكل عادي. درجة حرارته (مقلوب الميل في منحنى الإنترولي – الطاقة) وترتّب مع زيادة الطاقة المضافة إلى النظام، وعوده إلى الجزء 1.3، فإنّ النظام يصبح أكثر «كرماً» (ارجع إلى المناظرة الغريبة). عندما تكون $0 = U$ ، فإنّ درجة الحرارة تكون غير محددة "infinite". ويعني ذلك أنّ هذا النظام يمكن أن يعطي طاقة لأي نظام تكون درجة حرارته محددة. الباراماجنت في هذه الحالة يكون كريماً بلا حدود. وعند درجات الحرارة العالية، يمكن القول في هذه الحالة: يكون كريماً بلا حدود. وعند درجات الحرارة العالية، يمكن القول: في الكرم أعلى من اللامحدودية. إنّ تعريفنا ينص على أن T سالبة (حيث إن ميل المنحنى سالب). ولا يوجد خطأ في هذا الاستنتاج، ولكن علينا تذكر أن درجة الحرارة السالبة تتصرّف، وكأنّها أعلى من درجات الحرارة الموجبة. حيث إنّ النّظام الذي درجة حرارته سالبة سوف يعطي طاقة لأي نظام له درجة حرارة موجبة. ومن الأفضل إذا أخذنا $1/T$ مشابهة للميل بدلاً من T .

عند درجة الحرارة الصفر، فإنّ النّظام له بخل يساوي صفرًا، وعند درجات الحرارة العالية يصبح بخله سالباً. المنحنى المبيّن في الشكل 9.3 يبيّن العلاقة بين درجة الحرارة – والطاقة.

ودرجات الحرارة السالبة يمكن أن تحدث فقط لنظام له طاقة كلية محددة، وعليه فإنّ التعديدية تتناقص عند الاقرابة من أعلى طاقة مسموح بها. وأفضل أمثلة على ذلك هو الباراماجنت النووي nuclear paramagnet حيث إنّ ثنائيات القطب تكون لأنوية الذرات، وليس للإلكترونات.

الشكل 9.3: درجة الحرارة كدالة في الطاقة لباراماجنت ثنائي الحالة (رسم هذا المنحنى بناءً على صيغة تحليلية سيتم اشتراكها لاحقاً، ورسم البيانات من الجدول 2.3 سيظهر مشابهاً لهذا الشكل).



في بعض البلورات، فإن زمن الاسترخاء لثنائيات القطب النووي (يتبدلان الطاقة مع بعضهما) أقل كثيراً من تلك التي لثنائيات القطب النووي التي تتنز عن الشبكة البلورية. وفي الفترة الزمنية القصيرة، فإن ثنائيات القطب تتصرف بوصفها نظاماً معزولاً تمتلك طاقة مغناطيسية فقط، ولا تمتلك طاقة اهتزازية.

ولنعطي النظام درجة حرارة موجبة، كل ما يجب عمله هو البدء من درجة حرارة موجبة في حالة أن تكون غالبية ثنائيات القطب متوازية مع المجال المغناطيسي، وبشكل مفاجئ نعكس اتجاه المجال لتصبح ثنائيات القطب في اتجاه معاكس لاتجاه المجال. وقد أجريت هذه التجربة أول مرة من قبل Edward M. Purcell and R.V. Pound عام 1951. باستخدام أنيون الليثيوم في بلورات فلورايد الليثيوم بوصفها نظاماً لثنائيات القطب ونتيجة للتجربة وجد أن ثنائيات القطب تصل إلى حالة الاتزان الحراري بين بعضها في زمن مقداره 10^{-5} ثانية ولكنها احتاجت إلى نحو 5 دقائق بعد عكس اتجاه المجال، لتعود إلى وضع الاتزان مع درجة حرارة الغرفة للشبكة البلورية⁽³⁴⁾.

إن أهمية المثال المتعلق بالباراماجنت الذي درجة حرارته سالبة، وخواصه غير الاعتيادية، يدفعنا إلى التفكير في الإنترولي بدلاً من درجة الحرارة. الإنترولي هي كمية أساسية يتحكم بها القانون الثاني في الشرموديناميكا. ودرجة الحرارة هي خاصية للنظام لإعطاء طاقة، وتربط العلاقة بين الطاقة والإنترولي.

يعطي العمود السادس في الجدول 2.3 القيم العددية لدرجة حرارة النظام كدالة في الطاقة. وقد قمت بحسابها باستخدام الصيغة، $S = T / \Delta U$. بأخذ قيم S من الصفوف المجاورة. وبالتحديد، فقد استخدمت تقريب «فرق القيمة المركزية»، وطرحت القيم الموجودة في الصف السابق من القيم الموجودة في الصف اللاحق.

[8.51-0] / [-96) - [-100)] وفي العمود الأخير. استخدمت مشتقة أخرى لحساب السعة الحرارية، $C = \Delta U / \Delta T$. بين الشكل 10.3 منحنيات السعة الحرارية والمغنته مقابل درجة الحرارة.

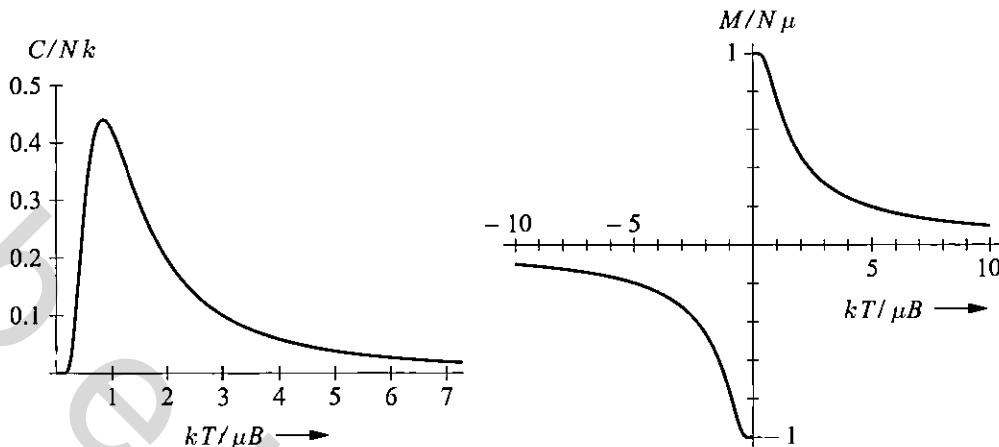
لاحظ أن السعة الحرارية لهذا النظام تعتمد بقوة على درجة حرارته، وهي تختلف عن القيم المتوقعة باستخدام نظرية التقسيم المتساوي للطاقة التي تعطي قيمة ثابتة للسعة الحرارية لأنظمة معينة.

عند درجة حرارة الصفر المطلق، تقترب السعة الحرارية من الصفر، كما هو متوقع من القانون الثالث في الشرموديناميكا. كذلك، فإن السعة الحرارية تقترب من الصفر المطلق عندما تقترب T من الانهائية، حيث إن عند هذه النقطة، فإن كمية حرارة صغيرة جدًّا تؤدي إلى زيادة كبيرة جدًّا في درجة الحرارة.

إن خواص المغنة كدالة في درجة الحرارة تشير اهتماماً كبيراً، فعند درجة الصفر يكون النظام في حال تشبّع، حيث تكون ثنائيات القطب متوجهة إلى أعلى، وتكون المغناطيسية في حالتها القصوى. وعند زياد درجة الحرارة، فإن هناك حركة عشوائية لثنائيات القطب، حيث يتوقع أنه عندما تكون درجة الحرارة عالية جدًّا $T \rightarrow \infty$ ، فإن الطاقة تكون في حالتها القصوى، ويكون اتجاه ثنائيات القطب إلى أسفل. ولكن ذلك ليس هو الحال الصحيح للنظام. فعند $T = 0$ ، فإن ذلك يقابل الحالة القصوى من العشوائية "randomness" حيث يكون نصف ثنائيات القطب تشير إلى أسفل.

إن خواص درجة الحرارة السالبة هي مشابهة «صورة مرآة» لدرجة الحرارة الموجبة، حيث تكون المغناطيسية مشبعة، ولكن في اتجاه معاكس، $T \rightarrow 0$ من الأسفل.

(34) ارجع إلى كتاب Heat and Thermodynamics، الطبعة الخامسة أو السادسة (1981) لـ Zemansky + Dittman لفهم هذه التجربة بشكل تفصيلي. وقد نشر أولياً عن التجربة عام (1951)، وللاطلاع على بعض الأمثلة لدرجة الحرارة السالبة ارجع إلى Pertti Hakonen and Oli Lounasmaa, science, 265, 1821 – 1825 1994



الشكل 10.3: السعة الحرارية والمغnetة لبراماجنت ثنائي الحالة. (تم حساب القيم من صيغ رياضية سيتم اشتقاقها لاحقاً).

السؤال 17.3: تحقق من القيم في السطر الثالث من الجدول 2.3 (ابداً من $N_\uparrow = 98$).

السؤال 18.3: استخدم الحاسوب (الكمبيوتر) لاستنساخ الجدول 2.3 والمنحنيات المرافقة للإنترودي، ودرجة الحرارة، والسعنة الحرارية والمغnetة (إن المنحنيات التي رسمت في هذا الجزء اعتمدت على الصيغ الرياضية التي تم اشتقاقها باستخدام الحل التحليلي لذلك، فإن المنحنيات التي ستتجدها لن تكون انسانية بقدر جيد).

Analytic Solution الحل التحليلي

تم في الأجزاء السابقة استخدام الحسابات العددية في كثير من الحالات، وسنقوم في هذا الجزء باشتراك صيغ لها عمومية أكبر لوصف الخواص الفيزيائية. وسنفترض أن عدد ثنائيات القطب كبير، وأنه في أي لحظة، فإن ثنائيات القطب إلى أعلى أو إلى أسفل متباعدة بشكل كبير. لذلك يمكن تبسيط دالة التعددية (27.3) باستخدام تقرير سترلنج، وأسهل في هذه الحالة أن نحسب الإنترودي.

$$\begin{aligned}
 S/k &= \ln N! - \ln N_\uparrow! - \ln(N - N_\uparrow)! \\
 (28.3) \quad &\approx N \ln N - N - N_\uparrow \ln N_\uparrow + N_\uparrow - (N - N_\uparrow) \ln(N - N_\uparrow) + (N - N_\uparrow) \\
 &= N \ln N - N_\uparrow \ln N_\uparrow - (N - N_\uparrow) \ln(N - N_\uparrow)
 \end{aligned}$$

(سيتم ترك الخطوات الجبرية لحل هذه المعادلة إلى السؤال 19.3)

لإيجاد درجة الحرارة، يجب أن نفاضل U بالنسبة إلى k ومن الأسهل استخدام قاعدة السلسلة Chain Rule والمعادلة 25.3 للتعبير عن المشتقة بدالة N_\uparrow

(29.3)

$$\frac{1}{T} = \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)_{N,B} = \frac{\partial N_\uparrow}{\partial U} \frac{\partial S}{\partial N_\uparrow} = -\frac{1}{2\mu B} \frac{\partial S}{\partial N_\uparrow}$$

وبمماضلة السطر الأخير من المعادلة (28.3) نحصل على

(30.3)

$$\frac{1}{T} = \frac{k}{2\mu B} \ln \left(\frac{N-U/\mu B}{N+U/\mu B} \right)$$

لاحظ في هذه المعادلة أن كلاً من T و U تكون إشارتهما مختلفة، ويمكن حل المعادلة 30.3 لـ U لنحصل على:

(31.3)

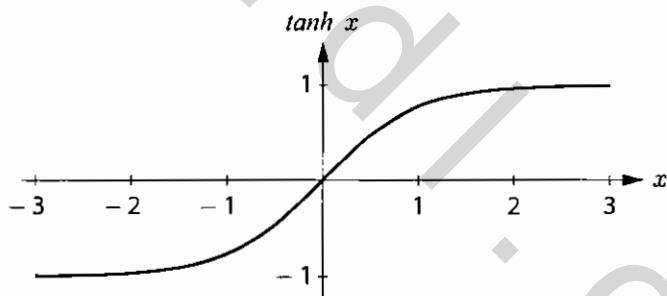
$$U = N\mu B \left(\frac{1-e^{2\mu B/kT}}{1+e^{2\mu B/kT}} \right) = -N\mu B \tanh \left(\frac{\mu B}{kT} \right)$$

حيث إن \tanh هي دالة مماسية لقطع زائد⁽³⁵⁾ القطع Hyperbolic Tangent Function لذلك، فإن المغناطيسية M تكتب،

(32.3)

$$M = N \mu \tanh \left(\frac{\mu B}{kT} \right)$$

المنحني 11.3، يمثل رسم $\tanh x$ ، حيث يرتفع من نقطة الأصل بميل يساوي 1، ثم يصبح «أفقياً» عند القيمة = 1 على المحور العمودي ممتدًا إلى ما لا نهاية. وعند درجة حرارة موجبة صغيرة جدًا، فإن النظام يكون ممغنطًا بشكل كامل. وعندما تؤول درجة الحرارة إلى ما لا نهاية $T \rightarrow \infty$ فإن المغناطيسية تؤول إلى الصفر. وللحصول على درجة حرارة سالبة، فإنه لا بد من تزويد النظام بمغناطيسية سالبة.



الشكل 11.3: دالة زائد القطع الزائد لصيغ الطاقة والمغناطيسية لباراماجنت ثنائي الحالة. وتكون x لمماس القطع الزائد تساوي $\mu B/kT$.

(35) تعرف الدوال زائدية القطع كما يأتي: $\cosh x = \frac{1}{2}(e^x + e^{-x})$, $\sinh x = \frac{1}{2}(e^x - e^{-x})$, $\tanh x = (\sinh x)/(\cosh x)$. ومن هذه التعريفات يمكن أن تثبت أن: (من دون إشارة سالب) $\frac{d}{dx}(\sinh x) = \cosh x$, $\frac{d}{dx} \cosh x = \sinh x$

لإيجاد السعة الحرارية للبراماجنت، تفاضل المعادلة 31.3 بالنسبة إلى T .

$$(33.3) \quad C_B = \left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_{N,B} = Nk \cdot \frac{(\mu B / kT)^2}{\cosh^2(\mu B / kT)}$$

تقرب السعة الحرارية للبراماجنت من الصفر عند درجات الحرارة المنخفضة، كما رأينا في الحل العددي. وفي البراماجنت الحقيقي، فإن ثنائي القطب يمكن أن يكون إلكترونًا أو نواة. وتحدد البرامغناطيسية الناتجة عن الإلكترونات عندما لا يتم تعويض الزخم الزاوي (دوران أو برم) من الإلكترونات أخرى. وتؤدي التيارات الدورانية إلى زيادة العزم المغناطيسي لثنائي القطب. ويكون عدد الحالات الممكنة لثنائي القطر رقمًا صغيرًا. معتمدًا على الزخم الزاوي لجميع الإلكترونات في الذرة أو في الجزيء، والحالة البسيطة التي اعتبرت هنا، هي إمكانية حدوث حالتين بوجود إلكترون واحد لكل ذرة، بحيث لا يتم تعويض برم الإلكترون. وفي بعض الحالات، فإن الزخم الزاوي للإلكترون يتأثر بتأثير بعض الحركات الدورانية من الذرات المجاورة، تاركًا فقط الزخم الزاوي الناتج عن البرم.

وقيمة μ (بورماجنتون) للبراماجنت الإلكتروني ثنائي الحالة هي:

$$(34.3) \quad \mu_B \equiv \frac{e\hbar}{4\pi m_e} = 9.274 \times 10^{-24} \text{ J/T} = 5.788 \times 10^{-5} \text{ eV/T}$$

(e شحنة الإلكترون، m_e كتلة الإلكترون).

إذا كانت $B = 1 \text{ T}$ فإن $\mu B = 5.8 \times 10^{-5} \text{ eV}$.

عند درجة حرارة الغرفة، فإن $kT \approx 1/40 \text{ eV}$. وهكذا عند درجات حرارة عادية (درجات كلفن عدة) يمكن أن نفترض أن $\mu B/kT \ll 1$ ، وعند هذا الحد، فإن $x \approx \tanh x$ ، ولذلك تصبح المبنية M هي:

$$(35.3) \quad M \approx \frac{N \mu^2 B}{kT} \langle kT \rangle$$

وتناسب M العكسي مع T ($M \propto 1/T$) الذي اكتشف من قبل بير كوري Pierre Curie وعرف فيما بعد بقانون كوري Curie's law ويكون ذلك صحيحًا في حد درجات الحرارة العالية للمواد البرامغناطيسية، حتى لتلك المواد التي لها أكثر من حالتين من حالات الزخم الزاوي، وفي هذا الحد، فإن السعة الحرارية تنخفض متناسبة مع $1/T^2$.

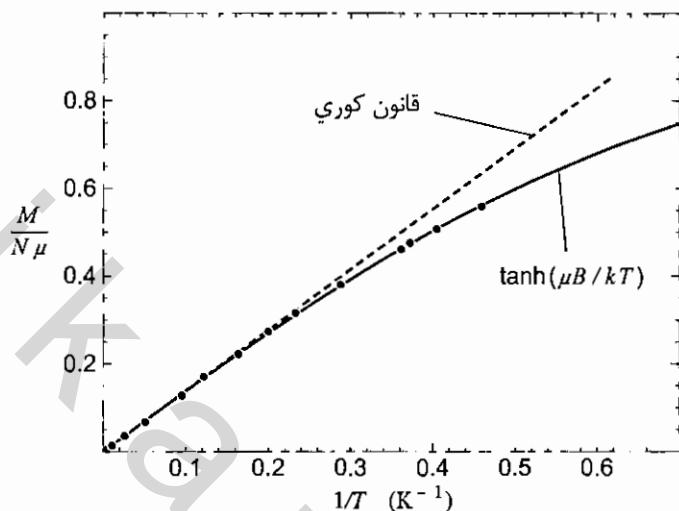
في الشكل 12.3 قيمة مقيسة لمبنية المادة العضوية المعرفة بالرمز DPPH⁽³⁶⁾. ولتقليل التفاعل بين ثنائيات الأقطاب الأولية تخفف في البنزين بنسبة 1:1 في تركيبها البلوري المعقد، لاحظ أن المبنية لهذه المادة تتبع المبنية لقانون كوري، حتى درجات حرارة منخفضة (درجات كلفن عدة) ثم تبدأ بالانحراف طبقًا لما توقعه

36) diphenyl- β -picrylhydrazy هو الاسم الكامل لهذا المركب.

قىتروجين تتوسط إلكترونين

المعادلة 32.3، حيث يقترب مجموع المغناطيسية على حده الأعلى⁽³⁷⁾.

يمكن إيجاد صيغة مماثلة لـ μ للباراماجنت النووي باستبدال كتلة الإلكترون بكتلة البروتون في المعادلة 34.3. وحيث إن كتلة البروتون أكبر من كتلة الإلكترون بنحو 2000 مرة، فإن هذا يعني أن الوصول إلى نفس حالة المغнطة للبراماجنت النووي يحتاج إلى زيادة المجال المغناطيسي 2000 مرة أو تحفيض درجة الحرارة 2000 مرة لذلك تحتاج إلى درجة حرارة في حدود ملي كلفن لترتيب ثنائيات القطب في الباراماجنت النووي.



الشكل 12.3: القيم التجريبية للمغнطة الباراماجنت ثبائي الحالة DPPH (مادة عضوية) ولتقليل التفاعل بين ثنائيات القطب يتم تحفيض DPPH بالبنزين (بنسبة 1:1 مع البنزين)، أخذت $B=2.06$ T، وفي مدى درجات حرارة من 300K إلى 2.2K. الخط الأسود حسب من المعادلة 32.3 ($\mu_B = \mu$)، بينما تم توقع الخط المنقط من قانون كوري عند حد درجة الحرارة العالية (وحيث إن عدد ثنائيات القطب المؤثرة ليست محددة بدقة في هذه التجربة، فقد تم إدخال تعديل على التدرج العمودي للحصول على أفضل منحنى)

Adopted From P.Grobet, L Van Gerven,

And Van Den Bosch, Journal Of Chemical Physics 68, 5225, 1978.

(37) هذه أفضل بيانات استطعت أن أجدها لباراماجنت ثبائي الحالة قریباً من المثالي، وبطهير أن الباراماجنت الذي يمتلك أكثر من حالتين أكثر شيوعاً أو أسهل تحضيراً، أكثر الأمثلة التي تم دراستها هي الأملاح التي تكون فيها أيونات الباراماجنت انتقالية التي تكون مداراتها الإلكترونية غير متماثلة. ولتقليل التفاعل بين الأيون وجيرانه من الأيونات يخفف الملح بعدد كبير من الذرات الخاملة مغناطيسياً. من أمثلة ذلك $\text{Fe}_2(\text{SO}_4)_3 \cdot (\text{NH}_4)_2\text{SO}_4 \cdot 24\text{H}_2\text{O}$ iron-ammoniumalum حيث إن هناك 23 ذرة خاملة (دون احتساب العدد القليل من ذرات الهيدروجين) لكل أيون من الباراماجنت Fe^{3+} . الخاصية المغناطيسية أظهرت أنها متماثلة عند شدة مجال مغناطيسي مقداره 5T ودرجة حرارة 1.3 K. حيث إن المغнطة قد تصل إلى 99%. لمزيد من المعلومات ارجع إلى W.E Henry , *Physical Review* 88 , 561(1952) . سؤال رقم 22.6 يتعلق بنظرية الباراماجنت المثالي متعدد الحالات.

السؤال 19.3: اشتق المعادلات 30.3، 31.3، 33.3 دون إهمال أي خطوة جبرية.

السؤال 20.3: بaramagnet ثنائي الحال (ليكن DPPH)، وإن $\mu = \mu_0$ ، إذا كانت شدة المجال $T = 2.06T$ وأقل درجة حرارة $2.2K$ ، احسب الطاقة، والإنتروبي والمغناطيسة لهذا النظام. اكتب كل قيمة كنسبة من قيمتها العظمى المحتملة، ما هما العاملان اللذان تحتاج إليهما للوصول إلى 99% من القيمة العظمى؟

السؤال 21.3: في تجربة بورسل وباؤند Purcell and Pound كانت أقصى شدة للمجال هي $T = 0.63T$ ودرجة الحرارة الابتدائية $300K$ ، افترض أن هناك حالتي برم فقط لنواة الهيليوم (في الواقع هناك أربع حالات ممكنة).

احسب المغناطيسة لكل جسيم M/N لهذا النظام. افترض $eV/T = 5 \times 10^{-8}$. ولإمكانية قياس هذه القيمة الصغيرة جداً، استخدم الباحثان، امتصاص الرنين، وانبعاث موجات الراديو. ما مقدار طاقة موجات الراديو (فوتونات) لتكون قادرة على تحويل مغناطيسية إلى أخرى لنواة واحدة، وما طول موجة الفوتون؟

السؤال 22.3: ارسم مستخدماً الحاسوب منحنى الإنتروبي لparamagnet ثنائي الحال كدالة في درجة الحرارة، ثم صف كيف يتغير شكل المنحنى مع تغير شدة المجال المغناطيسي.

السؤال 23.3: أثبت أن الإنتروبي لparamagnet ثنائي الحال كدالة في درجة الحرارة تعطى بالعلاقة

$$S = Nk[\ln(2 \cosh x) - x \tanh x]$$

حيث إن $x = \mu B/kT$ إذا كانت $T \rightarrow 0$ و $T \rightarrow \infty$ ما توقعات هذه العلاقة.

* * *

السؤالان الآتيان تحتاج في حلهما إلى استخدام التقنيات التي تم شرحها في هذا الجزء لأنظمة مختلفة، جامد أينشتاين، (أو أي مجموعة من المتذبذبات التوافقية المتماثلة) عند أي درجة حرارة. والنتائج في هذين السؤالين لهما أهمية كبيرة. تأكد من حل أحدهما على الأقل، يفضل أن تحل السؤالين.

السؤال 24.3: استخدم الحاسوب لحساب الإنتروبي، السعة الحرارية، ودرجة الحرارة لجامد أينشتاين ضمن المعطيات الآتية: يحتوي الجامد على 50 متذبذباً توافقياً ووحدات طاقة متغيرة من صفر إلى 100. أوجد جدولًا مشابهًا للجدول 2.3. يمثل كل صف قيمة مختلفة للطاقة، واستخدم أعمدة منفصلة لكل من الطاقة، والتعددية والإنتروبي، ودرجة الحرارة والسعه الحرارية. لحساب درجة الحرارة، قدر $\Delta U / \Delta S$ و $\Delta U / \Delta T$ لسترين متقاربين في الجدول (تذكر أن $q = \Delta U / \Delta S$). ويمكن حساب السعة الحرارية $T = \Delta U / \Delta S$ بالطريقة نفسها. ستظهر الأسطر الأولى من الجدول بالشكل الآتي:

q	Ω	S/k	kt/ϵ	C/Nk
0	1	0	0	-
1	50	3.91	.28	.12
2	1275	7.15	.33	.45

(تم استخدام طريقة تقريبية مثلاً درجة الحرارة 28 تحسب $(7.15 - 0)/2$ ارسم منحنى إنتروبي

- طاقة ومنحنى سعة حرارية - درجة حرارة. ثم غير عدد المتذبذبات التوافقية إلى 5000. ثم أعدد رسم منحنى السعة الحرارية - درجة الحرارة. قدر السعة الحرارية، وقارنها مع القيمة المقدرة لكل من الرصاص، والألمنيوم والماس المبينة في الشكل 14.1. ثم قدر القيمة العددية لـ eV بوحدات لـ هذه المواد.

السؤال 25.3: وجد في سؤال 18.3 أن التعديدية لجامد أينشتاين المحتوي على N متذبذب تتوافق ووحدات طاقة q ، تعطى بالمعادلة الآتية:

$$\Omega(N, q) \approx \left(\frac{q + N}{q} \right)^q \left(\frac{q + N}{N} \right)^N$$

(أ) باستخدام هذه النتيجة، أوجد صيغة رياضية لإنتروبي جامد أينشتاين بدلالة N ، q ، ثم اشرح أنه على الرغم من حذف بعض العوامل من الصيغة النهائية لا يحدث تأثير قيمة الإنتروبي عندما تكون N و q أعداداً كبيرة. استخدم نتائج، ثم فاضل المعادلة لتتجدد السعة الحرارية.

(ب) بين أنه عندما تؤول $T \rightarrow \infty$ ، تكون السعة الحرارية $C = Nk$ ، إذا كانت x صغيرة جداً، فإن $x^x \approx e^x$ ، هل تتوقع هذه النتيجة؟ اشرح. (أ) لتجدد صيغة رياضية لدرجة حرارة جامد أينشتاين كدالة في الطاقة ($q = U$ ، ثابت)، بسط إجابتك بقدر ما تستطيع.

(ج) خذ مقلوب نتائج (ب) لتجدد الطاقة كدالة في درجة الحرارة.

(د) باستخدام الحاسوب، ارسم منحنى نتائجة الفرع (ج)، بين $C/Nk = t = kT/e$ إذا كانت t بين 0 و 1. نقاش توقعاتك للسعة الحرارية عند درجة الحرارة المنخفضة، ثم قارن نتائجك للسعة الحرارية لكل من الرصاص، والألمنيوم، والماس المبينة في الشكل 14.1 ثم قدر قيمة eV لكل من هذه المواد.

(هـ) ثم اشتق صيغة أكثر دقة للسعة الحرارية عند درجات الحرارة العالية، بالاحتفاظ بالحدود حتى $3eV$ احذف الحدود التي قيمتها أقل من $(e/kT)^2$ في الجواب النهائي، ستجد الصيغة الآتية

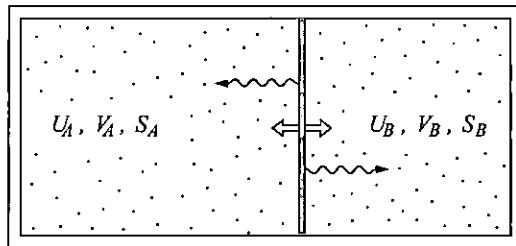
السؤال 26.3: يمكن تطبيق نتائج أي من السؤالين السابقين على الاهتزازات الحرارية لجزيئات الغاز، وراجع إلى الشكل 13.1 لتقدير مساهمة الحركة الاهتزازية على السعة الحرارية للهيدروجين، ثم قدر قيمة eV للحركة الاهتزازية لـ H_2 .

4.3 الاتزان الميكانيكي والضغط Mechanical Equilibrium and Pressure

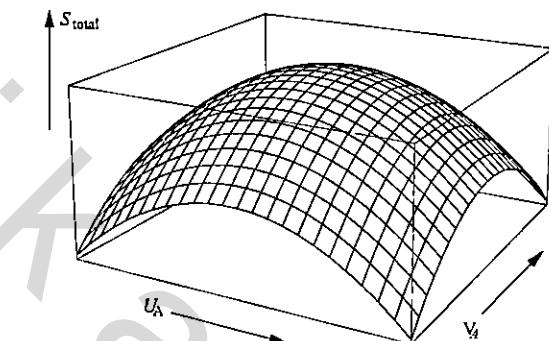
سيتم في هذا الجزء تعميم الأفكار التي شرحت في هذا الفصل لتشمل أنظمة تتغير حجومها نتيجة لتفاعلها مع بعضها. مثل الأنظمة التي تتغير حجومها نتيجة لتبادل الطاقة بينها بالتحكم في الضغط الواقع على هذه الأنظمة، ويتوقع أن تكون العلاقة بين الضغط والإنتروبي مشابهة للعلاقة بين درجة الحرارة والإنتروبي

$$\left(\frac{1}{T} = \frac{\partial S}{\partial U} \right)$$

لنفترض أن هناك وعاء (الشكل 13.3) يحتوي على نظامين مفصليين عن بعضهما ب حاجز يتبادلان كلّاً من الطاقة والحجم مع بقاء الطاقة الكلية لهما ثابتة.



الشكل 13.3: نظامان يتبادلان الطاقة والحجم، مع ثبوت كل من الطاقة الكلية والحجم الكلي.



الشكل 14.3: منحنى الإنترóبي كدالة في كل من U_A و V_A للنظام المبين في الشكل 13.3. يصل النظام إلى حالة الاتزان عندما تكون قيم الطاقة U_A و V_A مماثلة بأعلى نقطة يصل إليها المنحنى.

تكون الطاقة الكلية للنظام دالة في كل من U_A و V_A ، ويصل النظام إلى حالة الاتزان عند وصول S_{total} إلى قيمتها العظمى، وعند هذه النقطة، فإن تفاضل الإنترóبي الكلية بالنسبة إلى الطاقة U_A أو الحجم V_A يساوى صفرًا.

$$(36.3) \quad \frac{\partial S_{total}}{\partial U_A} = 0, \quad \frac{\partial S_{total}}{\partial V_A} = 0$$

تم ذكر هذا الشرط في الجزء 1.3، حيث استنتجنا أن ذلك مكافئ لقولنا: «يصل النظام إلى وضع التوازن عند تساوي درجة حرارة الجسمين» والاشتقاق مشابه لما تم في الجزء 1.3:

$$(37.3) \quad 0 = \frac{\partial S_{total}}{\partial V_A} = \frac{\partial S_A}{\partial V_A} + \frac{\partial S_B}{\partial V_A} = \frac{\partial S_A}{\partial V_A} - \frac{\partial S_B}{\partial V_B}$$

الخطوة الأخيرة افترضت ثبوت الحجم الكلي، وعليه، فإن $dV_A = -dV_B$ (أي زيادة A يجب أن يقابلها نقص في B). لذلك يمكن أن تستنتج أنه عند الاتزان:

$$(38.3) \quad \frac{\partial S_A}{\partial V_A} = \frac{\partial S_B}{\partial V_B} \text{ عند الاتزان}$$

بأخذ المشتقات الجزيئية عند ثبوت الطاقة (U_A أو U_B) وعدد الجزيئات (N_A أو N_B) وذلك بافترضنا أن الأنظمة تتبادل الطاقة بحرية. (إذا سمح للحاجز بالحركة دون السماح للطاقة بالتبادل بين النظائر قد يحدث اتزاناً حرارياً دون تثبيت طاقة النظائر، وشروط الاتزان في هذه الحالة أكثر تعقيداً).

في حالة الاتزان الميكانيكي لنظائر، تتساوى ضغوط النظائر، لذلك يجب أن يعطى الضغط بدلالة مشابهة $\partial S / \partial V$. ولإيجاد هذه الدالة، سنستعين بنظام الوحدات. تعطى الإنترولي بوحدات J/K ، ووحدات المشتقة $\partial V / \partial S$ هي Pa/K أو $(N/m^2)/K$. وعند ضرب هذه الوحدات بوحدة درجة الحرارة نحصل على وحدات الضغط، حيث إن النظائر في حالة اتزان ودرجة حرارتهما متساوية أي إن الكمية $T (\partial S / \partial V)$ هي متساوية للنظائر. لاحظ أنه عندما تكون قيمة $\partial S / \partial V$ كبيرة، فإن النظام يكتسب إنترولي بكمية كبيرة نتيجة لتغير بسيط في الحجم، حيث إن الإنترولي تميل إلى الزيادة. ما يعني أن النظام يميل إلى التمدد. وهذا ما نعنيه بالضبط عندما نقول: إن الضغط كبير، لذلك سيتم اقتراح الصيغة الآتية:

$$(39.3) \quad P = T \left(\frac{\partial S}{\partial V} \right)_{U,N}$$

ولاختبار هذه الصيغة المقترنة للضغط، دعنا نؤدي إلى الصيغة التي أعطيت للتعددية لغاز مثالي أحادي الذرة.

$$(40.3) \quad \Omega = f(N) V^N U^{3N-2}$$

حيث إن $f(N)$ هي دالة معقدة لعدد الجزيئات فقم بأخذ اللوغاريتم نحصل على:

$$(41.3) \quad S = Nk \ln V + \frac{3}{2} Nk \ln U + k \ln f(N)$$

وبناءً على المعادلة 39.3 فإن الضغط هو:

$$(42.3) \quad P = T \frac{\partial}{\partial V} (Nk \ln V) = \frac{NkT}{V}$$

أي إن:

$$(43.3) \quad PV = NkT$$

وتمثل المعادلة 42.3 قانون الغاز المثالي الذي تم اشتقاقه من المعادلة 39.3.

المتطابقة термодинамическая

لقد تم إيجاد معادلات تلخص التعريفات النظرية لكل من درجة الحرارة والضغط، ولاستقاق معادلة الضغط سنفترض عملية يتغير فيها وبمقادير صغيرة كل من الطاقة والحجم (ΔU و ΔV)، والسؤال ما مقدار التغير في الإنترولي للنظام نتيجة لهذه العملية؟ وللإجابة عن هذا السؤال سيم إجراء العملية بخطوتين: الأولى تغير الحالة مع ثبوت الحجم، والخطوة الثانية تغير الحجم مع ثبوت الطاقة، وبين الشكل 15.3 رسماً بيانياً بين V و U للخطوتين.

وتكون الإنترولي الكلية هي مجموع الإنترولي للخطوتين:

$$(44.3) \quad \Delta S = (\Delta S)_1 + (\Delta S)_2$$

بضرب وتقسيم الحد الأول بـ ΔU ، وضرب وتقسيم الحد الثاني بـ ΔV نحصل على:

$$\Delta S = \left(\frac{\Delta S}{\Delta U} \right)_V \Delta U + \left(\frac{\Delta S}{\Delta V} \right)_U \Delta V$$

وذا كان التغير صغيراً، فإن القيم داخل الأقواس تحول إلى تفاضلات جزئية، ويكتب التغير في الإنترولي بالشكل الآتي:

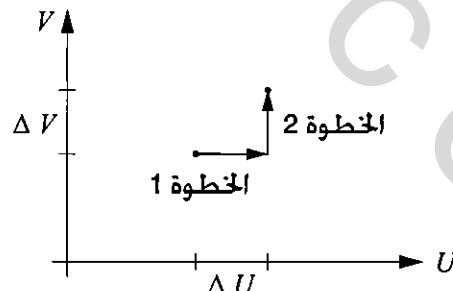
$$(45.3) \quad \begin{aligned} dS &= \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)_V dU + \left(\frac{\partial S}{\partial V} \right)_U dV \\ &= \frac{1}{T} dU + \frac{P}{T} dV \end{aligned}$$

تم التعويض عن المشتقات الجزئية من تعريف كل من الضغط ودرجة الحرارة. (المعادلة 45.3 والمعادلة 39.3). وتدعى هذه النتيجة المتطابقة термодинамическая **Thermodynamic Identity** وتكتب بالشكل الآتي:

$$(46.3) \quad dU = TdS - PdV$$

وتكون المعادلة صحيحة لأي تغير متناهٍ في الصغر في أي نظام، شريطة أن تكون P و T معرفتين بشكل تام، ولا يوجد تغير في أي متغيرات أخرى (تم افتراض ثبوت عدد الجزيئات في النظام).

الشكل (15.3): لحساب التغير في الإنترولي عند تغير كل من U و V افترض أن العملية تتم بخطوتين: تغير في U مع ثبات V ، وتغير في V عند ثبات U .



يمكن تعريف كل من الضغط ودرجة الحرارة من المعادلة 45.3 فإذا كان الحجم ثابت ($dV = 0$) فإنها تعطي تعريف درجة الحرارة (معادلة 5.3)، وإذا كانت $dU = 0$ ، فإن $dU = TdS - PdV$ التي تعطي تعريف الضغط (معادلة 39.3).

السؤال 27.3: ما المشتقة الجزيئية التي يمكن اشتقاها من المعادلة 45.3 إذا افترض أن العملية تحت إنتروبي ثانية؟ هل يتواافق ذلك مع ما تعلمنه إلى الآن؟ اشرح.

Entropy and Heat Revisited الإنترóپي وعودة ثانية للحرارة

يبدو أن المتطابقة الترموديناميكية والقانون الأول فيهما شيء من الغموض.

$$(17.3) \quad dU = Q + W$$

كلاهما يحاولان الربط بين Q مع TdS و W مع $-PdV$ وهذا الرابط ليس صحيحاً دائماً. ويكون ذلك صحيحاً فقط إذا كان تغير الحجم يتم في عملية شبه ساكنة (يكون الضغط متجانساً خلال النظام). وإذا لم يكن هناك أي نوع آخر من أنواع الشغل أو أي متغيرات أخرى (مثل عدد الجسيمات)، عندها فإن $W = -PdV$ ، والمعادلات 46.3 و 47.3 تدل على:

$$(18.3) \quad \text{(شبيه ساكنة)} \quad Q = TdS$$

عند هذه الظروف، فإن التغير في الانتروبي يساوي Q/T ، على الرغم من إمكانية إنجاز شغل خلط العملية. (في حالة خاصة للعملية الأدياباتيكية ($\gamma = 1$) وهي عملية شبه ساكنة، فلا يحدث تغير في الانتروبي، حيث تدعى هذه العملية «الأيزونتروبية isentropic»، وباختصار، فإن،

تتيح لنا نتيجة المعادلة (48.3) العودة إلى إعادة شرح الجزء 2.3 بحذف الشرط المتعلق بثبوت الحجم. وعلى سبيل المثال، عند غليان لتر واحد من الماء عند درجة حرارة 100°C وضغط جوي واحد، تكون كمية الحرارة اللازمة 2260KJ . والزيادة في الانتروربي،

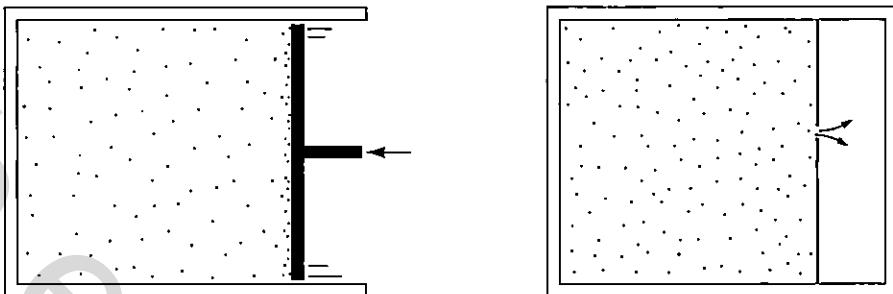
$$49.3) \quad \Delta S = \frac{Q}{T} = \frac{2260 \text{ kJ}}{373 \text{ K}} = 6060 \text{ J/K}$$

و عند ثبوت الضغط وتغير درجة الحرارة، يمكن كتابة $Q = C_p dT$ ، ويكون التغير في الإنتروري هو:

$$50.3) \quad (\Delta S)_P = \int_T^T \frac{C_P}{T} dT$$

وعادة ما تعطى قيم الإنترولي في الجداول، بدلاًلة الإنترولي في عمليات تحت الضغط الثابت، لذلك تُعطى المعايير 50.3 أكثر استعمالاً من المعايير (19.3) التي تعطي الإنترولي تحت الحجم الثابت. وعلى الرغم من أن معظم العمليات المألوفة هي عمليات شبه ساكنة تقريباً، فإن هناك بعض الاستثناءات ومثال على ذلك إذا تحرك مكبس أسطوانة بسرعة كبيرة تزيد عن سرعة جزيئات الغاز، (الشكل 16.3)، فإنه تتولد قيمة

معاكسة لحركة المكبس، ولنفترض أن هذه القوة قد أدت إلى توقف حركة المكبس بعد تحركه مسافة قليلة، فإن الزيادة في الضغط بعد توقف المكبس عن الحركة زيادة متناهية في الصغر، وعليه يكون الشغل المنجز على الغاز أكبر من $-PdV$ ، وكمية الحرارة المضافة أقل من TdS ، ولهذا المثال، فإن:



الشكل 16.3: نوعان من العمليات يتغير بهما الحجم في عملية غير شبه ساكنة: تحرك المكبس بسرعة، حيث يحدث اتراناً داخلياً، والتتمدد الحر للغاز إلى فراغ.

$$(51.3) \quad W > -pdV \text{ عندما } dS > \frac{Q}{T}$$

وتولد هذه العملية إنتروليبي إضافية، بالإضافة كمية حرارة أكبر من تلك التي احتاج إليها النظام لتغيير حجمه. والمثال الآخر هو التتمدد الحر الذي شرح في الجزء 6.2.

إذا أحدث ثقب في الحاجز بشكل مفاجئ، ففي هذه الحالة لا يوجد شغل منجز من أو عليه، ولا يوجد تدفق من الغاز وإليه. وطبقاً للقانون الأول في термодيناميكا، فإن $\Delta U = 0$. وإذا كان التغيير في الحجم صغيراً، فإن المتطابقة الترموديناميكية (46.3) يمكن تطبيقها، أي إن $dS = PdV > 0$. فهناك تغير موجب في الإنتروليبي (يمكن ملاحظة ذلك من معادلة ساکود - نيترود التي شرحت في الجزء 6.2).

في كلا المثالين هناك عملية ميكانيكية استحدثت إنتروليبي، زيادة على الإنتروليبي التي يمكن أن تستحدث من خلال تدفق الحرارة إلى النظام. ومن القانون الثاني إذا ما استحدثت الإنتروليبي فلا يمكن إفاؤها.

السؤال 28.3: إذا سخن لتر من الهواء عند درجة حرارة الغرفة والضغط الجوي، تحت ضغط ثابت حتى تضاعف حجمه، احسب مقدار التغير في الإنتروليبي لهذه العملية.

السؤال 29.3: ارسم منحنى وصفياً لإنتروليبي مادة (المثال مثلاً) كدالة في درجة الحرارة عند ثبوت الضغط. ثم بين على المنحنى حالات المادة صلبة، سائلة أو غازية، واشرح ذلك.

السؤال 30.3: قدر التغير في الإنتروليبي لمول واحد من الماس إذا تغيرت درجة حرارته من 298 K على 500 K (الشكل 14.1) ومن ثم ارجع إلى قيمة الإنتروليبي عند 298 K لنحصل على قيمة الإنتروليبي للماس عند 500K.

السؤال 31.3: تستخدم الصيغة الرياضية الآتية، بوصفها صيغة تجريبية لمول واحد من الجرافيت.

$$C_p = a + bT - \frac{c}{T^2}$$
 حيث إن $a = 16.86 \text{ J/K}$ ، $b = 4.77 \times 10^{-3} \text{ J/K}^2$ ، $c = 8.54 \times 10^5 \text{ J/K}^3$.
إذا سخن مول واحد من الجرافيت تحت ضغط ثابت من 298 K إلى 500 K. احسب مقدار التغير في الإنتروليبي،

ثم ارجع إلى قيمة الإنترولي في الجداول عند K 298، واحسب قيمة الإنترولي والجرافيت عند K 500.

السؤال 32.3: أسطوانة تحتوي على لتر واحد من الهواء تحت ضغط جوي واحد، وعند درجة حرارة الغرفة (300 K)، وعند أحد أطراف الأسطوانة مكبس عديم الوزن مساحة سطحه 0.01 m^2 ، إذا دفع المكبس بشكل مفاجئ عن طريق قوة مقدارها 2000 N، ما تسبب في حركة المكبس مسافة 1 mm قبل أن يتوقف.

(أ) ما مقدار الشغل المبذول؟

(ب) ما مقدار الحرارة المضافة؟

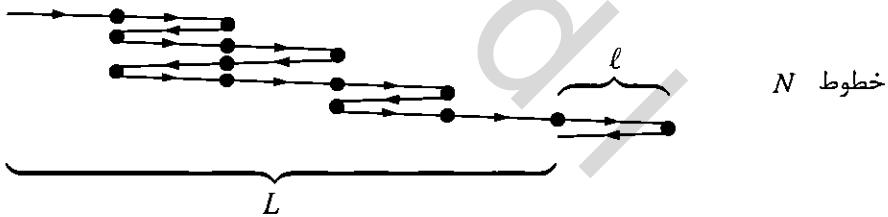
(ج) إذا افترض أن الحرارة المضافة قد أضيفت إلى الغاز فقط (لم يتم إضافة حرارة إلى الأسطوانة أو المكبس)، ما مقدار التغير في طاقة الغاز الداخلية؟

(د) احسب التغير في إنترولي الغاز عند حالة الاتزان (ارجع إلى المتطابقة термодинамическая).

السؤال 33.3: اشتق صيغة السعة الحرارية تحت الحجم الثابت باستخدام المتطابقة термодинамическая. ثم اشتق صيغة مشابهة لـ C_p ، من $dH = dS \cdot dP + dS \cdot dT$.

$$C_v = T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_v$$

السؤال 34.3: تتكون المبلمرات (مثل المطاط) من جزيئات طويلة جداً تتشابك فيما بينها في تشكيلات مختلفة، حيث تكون الإنترولي عالية. ونمدج بسيط (الشكل 17.3)، فسلسلة المطاط تحتوي على N وصلة طول كل منها ℓ ، وتمتلك كل وصلة حالتين لتشير إلى اليمين أو إلى اليسار. ويعد طول السلسلة هو الإزاحة الصافية بين الرابطة الأولى والأخيرة في السلسلة.



الشكل 17.3: نموذج لسلسة من المطاط، حيث إن كل وصلة يمكن أن تشير إلى اليمين أو إلى اليسار.

(أ) أوجد صيغة للإنترولي بدلالة N و R (الوصلات المشيرة إلى اليمين).

(ب) أوجد صيغة (L) (طول السلسلة) بدلالة N و R

(ج) لنظام في بعد واحد: اعتبر أن قيمة F تكون موجبة إذا دفعت السلسلة إلى الداخل. اكتب متطابقة ثرموديناميكية لهذا النظام.

(د) باستخدام المتطابقة термодинاميكية، يمكن التعبير عن F بدلالة المشتقه التفاضلية للإنترولي. من

هذا التعبير احسب الشد بدلالة L, T, N, ℓ .

(هـ) بين أنه في حالة $N\ell < L$ ، فإن قوة الشد تتناسب مع L (قانون هوك).

(و) ناقش اعتماد قوة الشد على درجات الحرارة، وإذا ارتفعت درجة حرارة المطاط هل يتمدّد أو ينكّم؟ هل هذه الخاصية معقولة؟

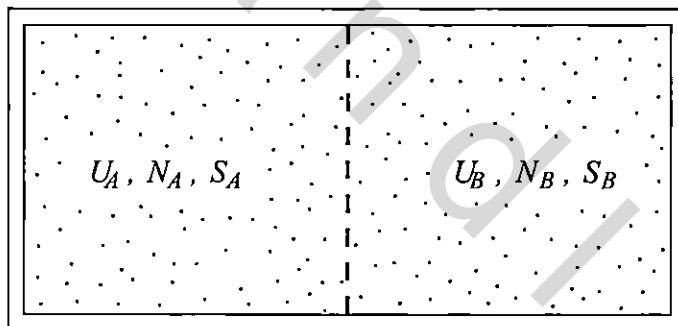
(ز) إذا تم شد قطعة مطاط بشكل مفاجئ، هل تتوقع زيادة أو انخفاضاً في درجة حرارتها؟ قارن توقعك مع شريط مطاط حقيقي، (الإنترودي المحسوبة في الفرع (أ) لا تمثل الإنترودي الكلية لشريط المطاط، هناك إنترودي إضافية نتيجة للطاقة الاهتزازية للجزيئات، وتعتمد هذه الإنترودي على L ، وتكون تقريباً غير معتمدة على L).

5.3 اتزان الانتشار والجهد الكيميائي

Diffusive Equilibrium and Chemical Potential

يكون نظامان في اتزان حراري عند تساوي درجة حرارتهما. ويكونان في اتزان ميكانيكي عند تساوي ضغطيهما. ولكن ما الكمية المتساوية عند اتزانهما انتشاراً؟

لنفترض نطاقين A و B يمكن لهما أن يتبادلا الطاقة والجسيمات (انظر الشكل 18.3) (سيتم ثبت المجموع للنظامين للسهولة).



الشكل 18.3: نظامان يمكن أن يتبادلا الطاقة والجسيمات.

والمثال هنا لغازين متفاعلين (يمكن أن يكون غازاً وصلباً، أو سائلاً وصلباً، أو صلباً وصلباً). ويكونان من جسيمات متشابهة (مثلاً جزيئات H_2O)، وقد ثبت العدد الكلي للجسيمات والطاقة الكلية للنظامين. وفي هذه الحالة، فإن الإنترودي الكلية تكون دالة في U_A و N_A حيث تكون القيمة العظمى للإنترودي عند الاتزان هي:

$$(52.3) \quad \left(\frac{\partial S_{total}}{\partial U_A} \right)_{N_A, V_A} = 0 \quad \text{و} \quad \left(\frac{\partial S_{total}}{\partial N_A} \right)_{U_A, V_A} = 0.$$

وكذلك، إذا سمح لحجم الأنظمة بالتغيير، فإن: $\left(\frac{\partial S_{\text{uni.}}}{\partial V}\right) = 0$. الشرط الأول يدل على أن درجة الحرارة للنظام متساوية، والشرط الثاني هو شرط يتعلق بعدد الجسيمات. ولكنه مشابه لشرط الحجم، لذلك باتباع الأسلوب نفسه، يمكن استنتاج أن:

$$(53.3) \quad \text{عند الاتزان} \quad \frac{\partial S_A}{\partial N_A} = \frac{\partial S_B}{\partial N_B}$$

حيث أخذت المشتقات التفاضلية الجزئية عند ثبوت الطاقة والحجم، وحيث إن النظام في حالة اتزان حراري، فإنه يمكن ضرب طرفي المعادلة في T وتقليدياً تضرب أيضاً في -1 .

$$(54.3) \quad \text{عند الاتزان} \quad -T \frac{\partial S_A}{\partial N_A} = -T \frac{\partial S_B}{\partial N_B}$$

تدعى الكمية $(\partial S / \partial N)$ -الجهد الكيميائي ويرمز لها بالرمز μ .

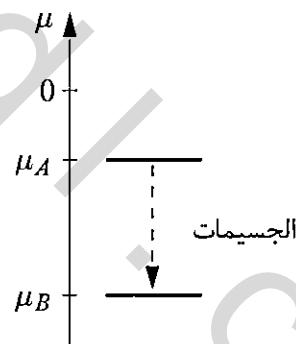
$$(55.3) \quad \mu \equiv -T \left(\frac{\partial S}{\partial N} \right)_{U,V}$$

وهي القيمة التي تكون متساوية للنامين غير اتزان الانتشار، أي إن:

$$(56.3) \quad \text{عند الاتزان} \quad \mu_A = \mu_B$$

ويمكن القول: إن الجسيمات تنتقل من النظام الذي له قيمة أعلى من μ إلى النظام الذي له قيمة أقل، حتى إذا كانت القيم سالبة (الشكل 19.3).

الشكل 19.3: تميل الجسيمات إلى الانتقال إلى النظام الذي له قيمة أقل من الجهد الكيميائي، حتى إذا كانت القيمة سالبة.



ليس من الصعب تعميم المتطابقة термодинамическая لتشمل العمليات التي تتغير فيها N . وإذا كان التغير في U بمقدار dU ، وفي V بمقدار dV وفي N بمقدار dN وباتباع الأسلوب نفسه الجزء السابق، فإن التغير الكلي للإنتربي هو:

$$(57.3) \quad dS = \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)_{N,V} dU + \left(\frac{\partial S}{\partial V} \right)_{N,U} dV + \left(\frac{\partial S}{\partial N} \right)_{U,V} dN$$

$$= \frac{1}{T} dU + \frac{P}{T} dV - \frac{\mu}{T} dN$$

باتباع الطريقة نفسها في عملية مثبت فيها كل من S و V نجد أن :

$$(58.3) \quad dU = TdS - PdV + \mu dN$$

μdN تمثل الشغل الكيميائي chemical work وهناك أربعة متغيرات في هذه المعادلة N, S, V, U في عملية عند ثبت U و V فإن:

$$(59.3) \quad \mu = -T \left(\frac{\partial S}{\partial N} \right)_{U,V} \quad \text{أي إن } 0 = TdS + \mu dN$$

والطريقة نفسها في عملية ثبتت S و V فإن:

$$(60.3) \quad \mu = \left(\frac{\partial U}{\partial N} \right)_{S,V} \quad \text{أي إن} \quad dU = \mu dN,$$

والنتيجة الأخيرة تدلنا على أن وحدات μ هي وحدات الطاقة نفسها، أي إن μ هو المقدار المتغير من الطاقة عند إضافة جسيم له، ولهذا السبب، فإن μ تكون سالبة. وإذا أردت إعطاء جسيم كمية من طاقة الوضع (لجاذبية لجسم على قمة جبل، أو كيميائية لنظام جامد بلوري) فإن هذه الطاقة تسهم في μ . أي إنه لا بد من إعطاء الجسيم طاقة حرارة ليدخل إلى النظام.

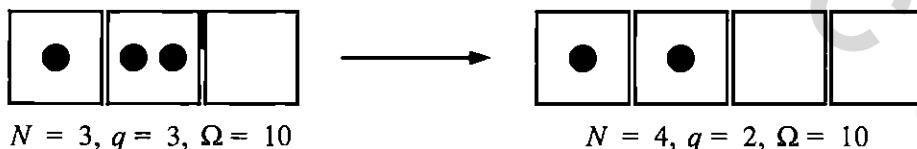
ولنشرح الآن بعض الأمثلة.

أولاً افترض أن جامد أينشتاين صغير جداً يتكون من ثلاثة متذبذبات توافقية وثلاث وحدات طاقة. تكون المتعددية للنظام $= 10$ ، لذلك، فإن الإنتروبي $k \ln 10 = 10$.

افترض الآن أنك أضفت متذبذباً آخر إلى هذا النظام مع ثبوت وحدات الطاقة. تزداد المتعددية إلى 20، والإنتروبي إلى $k \ln 20$.

ولتشتبث الإنتروبي، فإننا في حاجة إلى حذف وحدة طاقة (انظر الشكل 20.3)، فيكون الجهد الكيميائي لهذا النظام هو:

$$(61.3) \quad \mu = \left(\frac{\Delta U}{\Delta N} \right)_S = \frac{-\epsilon}{1} = -\epsilon$$



الشكل 20.3: لإضافة متذبذب توافقي (يمثل بصندوق) إلى جامد أينشتاين الصغير جداً بتبثبيت الإنترولي (أو المتعددية)، يجب حذف وحدة طاقة (ممثلاً ب نقطة سوداء).

(إذا كان حجم وحدة الطاقة صغيراً، فإن إضافة جسيم لا يُعد تغييرًا متناهياً في الصغر لهذا النظام المكون من ثلاثة جسيمات، لذلك، فإن المشتقة $\partial U / \partial N$ لا تكون معرفة بشكل تام. إضافة ذرة إلى جامد حقيقي، يعني إضافة ثلاثة متذبذبات توافقية، وإننا في حاجة إلى إضافة طاقة وضع سالبة لاستحداث الروابط الكيميائية حول الذرة المضافة).

وهناك مثال أكثر واقعية، وهو الغاز المثالي أحادي الذرة. ولحساب μ فإننا في حاجة إلى معادلة ساكور - تيتورد الكاملة.

$$(62.3) \quad S = Nk \left[\ln \left(V \left(\frac{4\pi m U}{3h^2} \right)^{3/2} \right) - \ln N^{5/2} + \frac{5}{2} \right]$$

تفاضل المعادلة بالنسبة إلى N يعطي:

$$(63.3) \quad \begin{aligned} \mu &= -T \left\{ k \left[\ln \left(V \left(\frac{4\pi m U}{3h^2} \right)^{3/2} \right) - \ln N^{5/2} + \frac{5}{2} \right] - Nk \cdot \frac{5}{2N} \right\} \\ &= -kT \ln \left[\frac{V}{N} \left(\frac{4\pi m U}{3Nh^2} \right)^{3/2} \right] \\ &= -kT \ln \left[\frac{V}{N} \left(\frac{2\pi m k T}{h^2} \right)^{3/2} \right] \end{aligned}$$

(في السطر الأخير استخدمت العلاقة ($U = \frac{3}{2} NkT$)), عند درجة حرارة الغرفة والضغط الجوي المعياري، الحجم / جسيم (V/N) يساوي $4.2 \times 10^{-26} m^3$. بينما الكمية $\left(h^2 / 2\pi m k T \right)^{3/2}$ تكون قيمتها أصغر وهي تساوي $1.3 \times 10^{-31} m^3$ للهيليوم، وعليه، فإن الجهد الكيميائي هو:

$$(64.3) \quad \mu = -0.32 \text{ eV} \quad \text{للهيليوم عند } 300 \text{ K وضغط } 10^5 \text{ Pa}$$

إذا زاد التركيز مع تثبيت درجة الحرارة، فإن μ تصبح أقل سالبية، ما يشير إلى أن الغاز أصبح له قابلية أكبر لإعطاء جسيمات لأنظمة الأخرى المجاورة له. وبشكل عام، فإن زيادة كثافة الجسيمات لنظام تزيد من جهده الكيميائي. وإذا احتوى النظام على أنواع مختلفة من الجسيمات (كالهواء مثلاً، خليط من الأكسجين والنитروجين) فإن كل نوع من الجسيمات له جهده الكيميائي الخاص به.

$$(65.3) \quad \mu_1 \equiv -T \left(\frac{\partial S}{\partial N_1} \right)_{U, V, N_2}, \quad \mu_2 \equiv -T \left(\frac{\partial S}{\partial N_2} \right)_{U, V, N_1}$$

ويتمكن تعميم المتطابقة термодинамическая بالشكل الآتي:

$$(66.3) \quad dU = TdS - PdV + \sum_i \mu_i dN,$$

حيث إن المجموع لجميع الجسيمات المختلفة المكونة للنظام $i = 1, 2, 3, \dots$ ، وإذا كان النظام في حالة الاتزان، فإن $\mu_1 A = \mu_2 B = \dots = \mu_i A$ وهكذا. حيث إن A و B يمثلان النظائر. ويمثل الجهد الكيميائي مفهوماً أساسياً في دراسة الاتزان في التفاعلات الكيميائية، وتغيرات الحالة، ويؤدي دوراً مركزياً في الإحصاء الكمي، وسيتم شرح ذلك لأنظمة مختلفة في الفصل السابع. يستخدم الكيميائيون الجهد الكيميائي بدلاً عن عدد المولات، وليس بدلاً للجسيمات.

$$(67.3) \quad \mu_{chemistry} \equiv -T \left(\frac{\partial S}{\partial n} \right)_{U,V}$$

حيث إن عدد المولات $n = N / N_A$

لذلك، فإن قيم الجهد الكيميائي التي ذكرت سابقاً تضرب بعدد أفوجادرو للتتحول إلى الجهد الكيميائي التي يستخدمها الكيميائيون. ولتحويل المعادلات المذكورة في هذا الجزء باستخدام المول بدلاً من عدد الجسيمات نستبدل n بدلاً من N ونضرب μ في المعادلات 61.3 إلى 64.3 في عدد أفوجادرو N_A .

السؤال 35.3: إذا كان الجهد الكيميائي لجامد أينشتاين المكون من ثلاثة متذبذبات توافقية وثلاث وحدات طاقة، يساوي 4 eV . حجم وحدة الطاقة، ويعامل كل متذبذب توافقياً كأنه جسيم.

افرض جامد أينشتاين مكوناً من ثلاثة متذبذبات توافقية وأربع وحدات طاقة. كيف تقارن الجهد الكيميائي بـ 4 eV ? (لا تحاول إيجاد قيمة فعلية للجهد الكيميائي، اشرح هل القيمة المتوقعة أكبر أم أصغر؟).

السؤال 36.3: إذا كانت N و q لجامد أينشتاين أكبر كثيراً من 1 . (افرض أن المتذبذب التوافقى يمثل جسيماً).

(أ) أثبت أن الجهد الكيميائي هو: $\mu = -kT \ln \left(\frac{N+q}{N} \right)$.

(ب) نقش هذه النتيجة في الحدود $q \gg N$ و $q \ll N$ مركزاً على مقدار الزيادة في S عند إضافة جسيم لا يحمل طاقة إلى هذا النظام.

السؤال 37.3: تكون طاقة الوضع لغاز مثالي أحادي الذرة على ارتفاع z من سطح البحر mgz إضافة إلى طاقة الحركة.

(أ) بين أن الجهد الكيميائي لغاز المثالي على ارتفاع z من سطح البحر يساوي الجهد الكيميائي لغاز إذا كان:

$$\mu(z) = -kT \ln \left[\frac{V}{N} \left(\frac{2\pi mkT}{h^2} \right)^{3/2} \right] + mgz$$

عند سطح البحر مضافاً إليه mgz . يمكن استئناف هذه المعادلة من المشتقة التفاضلية

$$\mu = (\partial U / \partial N)_{S,V} \quad \text{أو من} \quad \mu = -T(\partial S / \partial N)_{U,V}$$

(ب) إذا كان هناك كميتان من غاز الهيليوم: الأولى عند سطح البحر، والثانية على الارتفاع z لهما درجة الحرارة نفسها والحجم نفسه، وهم في حالة اتزان، بين أن عدد الجزيئات في الكتلة التي ترتفع مسافة z عن سطح البحر هو:

$$N(z) = N(0)e^{-mgz/kT}$$

هذه النتيجة تتوافق مع نتيجة سؤال 16.1.

السؤال 38.3: يعرف المول الكسرى لخلط من الغازات (كالهواء مثلاً) (\bar{x}_i) بأنه عدد جزيئات الغاز (i) إلى مجموع جزيئات الخلط. $\bar{x}_i = N_i / N_{\text{total}}$ ، ويعرف الضغط الجزئي بأنه $P_i = x_i P$ في خليط من الغازات اشرح لماذا يكون الجهد الكهربائي للغاز في الخليط هو نفسه للغاز إذا كان غير مختلط بغازات أخرى، وإذا كان الضغط الجزئي ثابتاً.

6.3 ملخص ونظرة إلى الأمام Summary and alook Ahead

لقد تم في هذا الفصل معالجة المبادئ الأساسية في الفيزياء الحرارية. وأهم هذه المبادئ القانون الثاني في الشرموديناميكا، حيث يتحكم هذا القانون في قابلية الأنظمة لتبادل الطاقة، والحجم، والجسيمات، والمشتقات التفاضلية الجزئية التي تم استئنافها لها أهمية كبيرة في موضوع الفيزياء الحرارية. ويلخص الجدول 3.3 أنواع التفاعلات المرافقة لمشتقات الإنترودبي، حيث تلخص هذه المشتقات في المتطابقة الشرموديناميكية.

$$(68.3) \quad dU = TdS - PdV + \mu dN$$

وقد شكلت هذه المفاهيم والمبادئ الأساسية لما يعرف بالشرموديناميكا الكلاسيكية.

الصيغة	المتغير المتحكم	الكمية المتبادلة	نوع التفاعل
$\frac{1}{T} = \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)_{V,N}$	درجة الحرارة	الطاقة	الحراري
$\frac{P}{T} = \left(\frac{\partial S}{\partial V} \right)_{U,N}$	الضغط	الحجم	الميكانيكي
$\frac{\mu}{T} = - \left(\frac{\partial S}{\partial N} \right)_{U,V}$	الجهد الكيميائي	الجسيمات	الانتشار

الجدول 3.3: ملخص لثلاثة أنواع من التفاعلات شرحت في هذا الفصل، وما يرافقها من متغيرات والمشتقات التفاضلية الجزئية.

إن دراسة الأنظمة المكونة من أعداد كبيرة من الجسيمات يعتمد على القوانين العامة التي لا تعتمد على الخواص المجهوية للجسيمات. والصيغ التي وردت في الجدول تنطبق على نظام كبير تحدد حالته الباهية بدلالة المتغيرات N, U, V وبقليل من الجهد يمكن لهذه الصيغ أن تكون أكثر تعقيداً لأنظمة كبيرة أخرى.

إضافة إلى هذه المفاهيم العامة، تم دراسة ثلاثة أنواع من النماذج لأنظمة محددة، جامد أينشتاين الباراماجنت ثنائي الحال، والغاز المثالي أحادي الذرة، وكل من هذه الأنظمة استخدمت قوانين الفيزياء لحالة المجهوية لإيجاد صيغ رياضية للتعديدية والإنتروبي، وهذه المعالجة لإيجاد الصيغة الرياضية تمثل أساس الميكانيكا الإحصائية.

ستركز بقية فصول الكتاب على استكشاف تطبيقات أخرى للفيزياء الحرارية؛ في الفصلين 4 و 5 سيتم تطبيق القوانين العامة في الترموديناميكا الكلاسيكية لأنظمة لها أهمية عملية في الهندسة والكيمياء والتخصصات العلمية الأخرى.

وسنعود في الفصول 6 و 7 و 8 مرة أخرى إلى الميكانيكا الإحصائية لاستtraction معادلات رياضية ونماذج ميكروسوبية أكثر تعقيداً.

السؤال 39.3: تم حساب الإنترóبي للغاز المثالي أحادي الذرة في السؤال 32.3، إذا افترض أنه موجود في عالم يتكون من بعدين. بأخذ التفاضل الجزئي U, N, A ، أوجد صيغ رياضية لكل من درجة الحرارة، والضغط، والجهد الكيميائي لهذا الغاز (يعرف الضغط في بعدين بأنه القوة / الطول) بسط نتيجتك قدر الإمكان، وشرح هذه النتائج.

كثيراً ما كنت حاضراً في مجموعات من الناس الذين هم بحكم التقاليد الدارجة، والذين كان يعتقد أنهم على درجة عالية من التعليم. كانوا يعبرون دون لبقة عن ذهولهم من مدى أهمية العلماء. وفي إحدى المرات التي استفزتني تلك النخبة المختارة. طلبت إليهم شرح قانون الترموديناميكا الثاني. كانت ردة فعلهم فاترة، وحتى لا مبالغة. هذا مع أنني ما سأله يعد مماثلاً في محتواه العلمي ما يقارب السؤال: هل قرأتم أي عمل من أعمال شكسبير؟

- C.P. Snow, The Two Cultures (Cambridge University Press, Cambridge, (1959) Reprinted with the permission of Cambridge University Press)