- q: Premier principe de la thermodynamique
- a: À tout système thermodynamique, on associe une fonction d'état appelée énergie interne, notée U et vérifiant:
- 1. U est une grandeur extensive
- 2. La variation d'énergie totale dans un système est la somme des échanges énergétiques:

$$\Delta(U + E_m) = Q + W$$

Éléments de preuve:

$$\begin{split} \Delta(U+E_m) &= Q+W\\ \Leftrightarrow (U+E_m)(B) - (U+E_m)(A) &= Q+W\\ \Leftrightarrow U(B) + E_{m(B)} - \left(U(A) + E_{m(A)}\right) &= Q+W \end{split}$$

Il existe aussi une version différentielle qui observe les changements infinitésimaux d'énergie:

$$d(U + E_m) = \delta Q + \delta W$$

ce principe traduit la **conservation de l'énergie**. À condition d'être un système fermé (de ne rien échanger avec l'extérieur), l'énergie totale reste constante.

Remarque:

Ce principe est fondamental: on ne peut pas avoir de travail ou de changement de température sans qu'il y ait eu apport d'énergie

Comme en mécanique, la variation d'énergie totale "ne dépend pas du chemin suivi",mais les transferts d'énergie en eux-mêmes si.

Reformulation:

il existe une fonction d'état extensive U telle que l'énergie d'un système est $E=U+E_m$

l'énergie interne totale,

q: L'énergie interne est-elle intensive ou extensive? a: L'énergie interne est extensive. On peut donc découper un système en sous-systèmes,

résoudre l'énergie interne pour chacun des sous-systèmes, puis faire la somme pour trouver

q: Application du premier principe de la thermodynamique: Cas d'un système isolé a: Un système est isolé s'il n'y a aucun transfert énergétique.

 $\begin{cases} Q = 0 \\ W = 0 \end{cases} \Rightarrow \Delta(E_m + Q) = 0$

q: Application du premier principe de la thermodynamique: Systèmes à énergie mécanique constante

a:

On aura alors:

$$\Delta U = W + Q$$

Remarque:

La majorité des systèmes rencontrés seront dans ce cas.

On différentie deux cas

Cas W=0

la majorité du temps, le seul travail présent sera celui des forces de pression, et toutes les transformations seront alors *isochores*. On aura alors:

$$\Delta U = Q$$

$$\operatorname{Cas} Q = 0$$

Toutes les transformations seront aediabatiques, donc:

$$\Delta U = W$$

q: Expression générale de l'énergie interne

a: \longrightarrow L'énergie interne U est une fonction d'état

 \longrightarrow Elle peut donc s'exprimer à l'aide des deux variables intensives choisies: on choisira le volume V et la température T

en dérivant U:

$$\mathrm{d}U = \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T \mathrm{d}V + \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V \mathrm{d}T$$

Éléments de méthode:

On comprend la logique: la température est liée aux transferts thermiques, et on a exprimé le travail des forces de pression avec un $\mathrm{d}V$.

Une variation de volume impliquera une variation d'énergie interne.

q: Gaz parfait - 1ère loi de Joule

a: Dans un gaz parfait monoatomique, on avait posé l'énergie interne:

$$U = \left(\frac{3}{2}\right) nRT$$

L'énergie interne ne dépend alors que de la température.

Éléments de méthode:

On dit qu'un système vérifie la première loi de Joule si son énergie interne ne dépend **que** de la température.

Dans un gaz parfait non-monoatomique, on avait posé:

$$U = C_V T$$
 avec $C_V \ge \frac{3}{2} nR$

Énergie microscopique :

- · Liée uniquement à l'agitation des molécules
- donc uniquement à la température
- on néglige les intéractions entre les particules

q: Définition: Capacité thermique à volume constant C_V a: Elle peut être définie pour n'importe quel système

$$C_{oldsymbol{V}} = \left(rac{\partial oldsymbol{U}}{\partial oldsymbol{T}}
ight)_{oldsymbol{I}}$$

et on a alors $dU = \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T dV + C_V dT$

Cas d'un gaz parfait monoatomique

$$U = \frac{3}{2}nRT$$

On calcule la dérivée partielle de la température par-rapport au volume:

$$\left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = \frac{3}{2}nR \Longrightarrow C_V = \frac{3}{2}nR$$

Cas d'un gaz parfait non-monoatomique

$$U = C_V T \Rightarrow C_V \ge \frac{3}{2} nR$$

Dans l'hypothèse d'un gaz parfait qui ne dépend que de la température?

$$\mathrm{d}U = C_V \, \mathrm{d}T \Rightarrow U(T) = \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T = 0$$

q: Énergie interne des phases condensées - Capacité thermique

Comme fluide incompressible : $V = c^{\text{te}} \Rightarrow dV = 0$

L'énergie interne est donc proportionnelle à la température:

$$U=CT$$

q: Définition: Enthalpie

a: Définition de l'enthalpie H (en joules):

$$H = U + PV$$

L'enthalpie s'exprime uniquement avec des variables d'état. C'est donc une fonction d'état.

Ainsi, comme pour l'énergie interne:

- Les variations d'enthalpie ne dépendent pas du chemin suivi. (On utilise donc un Δ et un d).
- H est une grandeur **extensive** car somme de U et de PV (grandeurs extensives)

Éléments de méthode:

On se servira souvent de l'enthalpie lorsqu'on est à pression constante Si le système est à pression constante, et à phase condensée (volume

constant), et à l'équilibre, on a $\Delta H = Q$

q: Seconde loi de Joule

a: L'enthalpie d'un gaz parfait ne dépend que de la température.

Éléments de méthode:

Un gaz parfait vérifie la première loi de Joule, donc l'énergie interne de dépend que de la température.

On a : PV = nRT = f(T) L'enthalpie ne dépend donc que de la température: c'est la seconde loi de Joule.

q: Définition: capacité thermique à pression constante a:

☆ Anki

q: Définition: Capacités thermiques massiques et capacités thermiques molaires

Capacité thermique massique:

$$c_V = \frac{C_V}{m}$$
 et $c_p = \frac{C_p}{m}$

Capacité thermique molaire:

$$c_{V,m} = \frac{C_V}{n}$$
 et $c_{p,m} = \frac{C_p}{n}$

Remarque:

Notation non standards, tjrs regarder l'énoncé

q: Relation de Mayer

a:

$$C_P - C_V = nR$$

Éléments de preuve:

À connaitre

On part de:

$$H = U + PV$$

Or, dans un gaz parfait, PV = nRT, donc:

$$H = U + nRT$$

$$H(T) = U(T) + nRT \\$$

$$\mathrm{d}H = \mathrm{d}U + nR\,\mathrm{d}T$$

Par la première loi de Joule:

$$C_P \, \mathrm{d}T = C_V \, \mathrm{d}T + nR \, \mathrm{d}T$$

$$dT(C_p - C_v - nR) = 0$$

Cette relation est valide peut importe la variation $\mathrm{d}T$ (qui est non nulle).

On en déduit

$$C_P - C_V = nR$$

Éléments de méthode:

On peut l'exprimer avec les capacités thermiques massiques:

$$c_p-c_V=\frac{nR}{m}=\frac{R}{M}$$
avec M la masse molaire du système.

Ou molaires:

$$c_{p,m} - c_{V,m} = R$$

q: Coefficient γ - Expression des capacités thermiques

a: On définit γ le rapport entre les deux capacités thermiques:

$$\gamma = \frac{C_P}{C_V} = \frac{c_p}{c_V} = \frac{c_{p,m}}{c_{p,V}}$$

$$C_V = \frac{nR}{\gamma - 1}$$
 ou $C_p = \frac{\gamma nR}{\gamma - 1}$

Éléments de preuve:

Les capacités massiques, qu'elles soient à pression constante ou à volume constant, ne sont pas indépendantes (on peut en exprimer une en fonction de l'autre)

En utilisant la relation de Meyer:

$$\begin{split} C_p - C_v &= nR \\ \gamma &= \frac{C_p}{C_v} \Longrightarrow C_p = \gamma C_v \\ (\gamma - 1)C_v &= nR \\ \Longrightarrow C_V &= \frac{nR}{\gamma - 1} \text{ ou } C_p = \frac{\gamma nR}{\gamma - 1} \end{split}$$

Éléments de méthode:

On en déduit également:

$$C_{v,m} = \frac{R}{\gamma - 1}$$

$$C_p, m = \frac{\gamma R}{\gamma - 1}$$

$$c_v = \frac{R}{M(\gamma - 1)}$$

$$c_p = \frac{\gamma R}{M(\gamma - 1)}$$

Remarque:

Vu qu'elles sont liées par les relations de Meyer, γ suffit à caractériser les capacités thermiques. Souvent, on nous donnera seulement la valeur de γ d'un gaz parfait.

☆ Anki

q: Lois de Laplace a:

Les 3 lois de Laplace en résumé

$$\begin{split} PV^{\gamma} &= c^{\mathrm{te}} \\ P^{1-\gamma}T^{\gamma} &= c^{\mathrm{te}} \end{split}$$

$$TV^{\gamma-1}=c^{\mathrm{te}}$$

Remarque:



⚠ Ces relations nécessitent de nombreuses hypothèses:

- La transformation est adiabatique
- La transformation est quasistatique
- Le système étudié est un gaz parfait (on oublie les fluides incompressibles)

q: Définition: calorimétrie a: On appelle calorimétrie la mesure et le calcul de transferts thermiques en l'absence de

travail extérieur. C'est l'aspect expérimental lié à ce qui a été fait auparavant.

q: Généralisation du théorème des moments à toute grandeur extensive a: Si un système est composé de deux phases, respectivement de masse m_1 et m_2 , d'énergie interne U_1 et U_2 et d'enthalpie H_1 et H_2 . On a:

$$U = U_1 + U_2$$
 et $H = H_1 + H_2$
$$U = (m_1 + m_2)u = m_1u_1 + m_2u_2$$

En divisant par $m_1 + m_2$:

$$u = \underbrace{\frac{m_1}{m_1 + m_2}}_{\text{titre massique}} u_1 + \frac{m_2}{m_1 + m_2} u_2 = x_1 u_1 + x_2 u_2$$

Or, on a:

$$x_1 + x_2 = 1 \Rightarrow x_2 = 1 - x_1$$

Donc:

$$u = x_1 u_1 + (1 - x_1) u_2$$

Ainsi:

$$x_1=\frac{u-u_1}{u_1-u_2}$$

On peut faire exactement la même chose sur H:

$$x_1 = \frac{h-h_1}{h_1-h_2}$$

où x_1, x_2 sont des titres massiques

q: Définition: enthalpie de changement de phase

a: Le changement d'état s'opère toujours à température et pression constante → Pression constante: grandeur énergétique appropriée est l'enthalpie

On définit l'**enthalpie de changement de phase** comme étant l'énergie nécessaire pour effectuer le changement de phase de 1kg du corps étudié.

Comme ${\cal H}$ dépend de la température et de la pression

 $dH = C_p dT$ $dH = h_1 - dm$

Remarque:

Bien évidemment, $H_{1 \to 2}$ est relié au H_1 et au H_2 utilise dans le théorème des moments.