## Thermodynamik - Übung 08

## Aufgabe 1

Es gilt nach Voraussetzungen für die innere Energie E und den Druck p eines Photonengases:

$$E: \mathbb{R}^+ \times \mathbb{R}^+ \longrightarrow \mathbb{R}^+, \qquad E(T, V) := \sigma V T^4$$
 (1)

$$p: \mathbb{R}^+ \times \mathbb{R}^+ \longrightarrow \mathbb{R}^+, \qquad p(T, V) := \frac{1}{3} \frac{E(T, V)}{V} = \frac{1}{3} \sigma T^4$$
 (2)

Weiterhin gelten die bereits bewiesenen Folgerungen aus der Gibbsschen Fundamentalgleichung für die Entropie  $S: \mathbb{R}^+ \times \mathbb{R}^+ \longrightarrow \mathbb{R}^+$  für alle  $T, V \in \mathbb{R}^+$ :

$$(\partial_T E)_V(T, V) = T(\partial_T S)_V(T, V) \tag{3}$$

$$(\partial_V E)_T (T, V) = T (\partial_V S)_T (T, V) - p(T, V)$$
(4)

Aufgrund von Gleichung (3) lässt sich nun Folgendes sagen:

$$\Rightarrow T (\partial_T S)_V (T, V) \stackrel{(1)}{=} 4\sigma V T^3$$

$$\Rightarrow (\partial_T S)_V (T, V) = 4\sigma V T^2$$

$$\Rightarrow S(T, V) = \frac{4}{3}\sigma V T^3 + C(V)$$

Dabei ist C(V) die entstehende Integrationskonstante, welche je nach V unterschiedlich sein kann. Zur Bestimmung der Funktion C wird nun Gleichung (4) verwendet:

$$\Rightarrow (\partial_V S)_T (T, V) = \frac{1}{T} [(\partial_V E)_T (T, V) + p(T, V)]$$

$$((1), (2)) = \frac{1}{T} \left[ \sigma T^4 + \frac{1}{3} \sigma T^4 \right]$$

$$= \frac{4}{3} \sigma T^3$$

$$(siehe oben) = \frac{4}{3} \sigma T^3 + C'(V)$$

$$\Rightarrow C'(V) = 0$$

$$\Rightarrow C(V) = S_0$$

Für die Entropie folgt damit:

$$S(T,V) = \frac{4}{3}\sigma V T^3 + S_0 (5)$$

Im Allgemeinen befindet sich das betrachtete thermodynamische System im Gleichgewicht. Damit ist es ohne Einschränkungen erlaubt,  $S_0=0$  zu setzen.

$$\Rightarrow T(S,V) = \left(\frac{3S}{4\sigma V}\right)^{\frac{1}{3}}$$

$$\Rightarrow E(S,V) = E(T(S,V),V) = \sigma V \left(\frac{3S}{4\sigma V}\right)^{\frac{4}{3}}$$
(6)

Es wurden hier keine weiteren Abbildungen für E und T eingeführt, um die neuen Abhängigkeiten zu definieren. Das totale Differential für die freie Energie  $F: \mathbb{R}^+ \times \mathbb{R}^+ \longrightarrow \mathbb{R}^+$  lautet:

$$dF(T,V) = -S(T,V) dT - p(T,V) dV$$
(7)

Für die partielle Ableitung nach T muss also folgen:

$$\stackrel{(7)}{\Rightarrow} (\partial_T F)_V (T, V) = -S(T, V) \stackrel{(5)}{=} -\frac{4}{3} \sigma V T^3$$

$$\Rightarrow F(T, V) = -\frac{1}{3} \sigma V T^4 + K(V)$$
(8)

Analog dazu lässt sich die Ableitung nach V betrachten:

$$\stackrel{(7)}{\Rightarrow} (\partial_V F)_T (T, V) = -p(T, V) \stackrel{(2)}{=} -\frac{1}{3}\sigma T^4$$

$$\stackrel{!}{=} -\frac{1}{3}\sigma T^4 + K'(V)$$

$$\Rightarrow K'(V) = 0$$

$$\Rightarrow K(V) = F_0 \stackrel{o.E.}{=} 0$$

$$\Rightarrow F(T, V) = -\frac{1}{3}\sigma V T^4$$
(9)

Nun soll das totale Differential der Enthalpie  $H: \mathbb{R}^+ \times \mathbb{R}^+ \longrightarrow \mathbb{R}^+$  betrachtet werden.

$$dH(S,p) = T(S,p) dS + V(S,p) dp$$
(10)

Nach Definition (2) kann direkt gezeigt werden:

$$T(S,p) = \tilde{T}(p) = \left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{7}{4}}$$

$$\stackrel{(5)}{\Rightarrow} V(S,p) = \frac{3S}{4\sigma(T(S,p))^3} = \frac{3S}{4\sigma\left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{3}{4}}}$$

$$\stackrel{(10)}{\Rightarrow} (\partial_S H)_p (S,p) = T(S,p)$$

$$\Rightarrow H(S,p) = \left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{1}{4}} S + C(p)$$

$$\stackrel{(10)}{\Rightarrow} (\partial_p H)_S (S,p) = \frac{3S}{4\sigma\left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{3}{4}}}$$

$$\stackrel{!}{=} \frac{3S}{4\sigma\left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{3}{4}}}$$

$$\stackrel{!}{=} \frac{3S}{4\sigma\left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{3}{4}}} + C'(p)$$

$$\Rightarrow C'(p) = 0$$

$$\Rightarrow C(p) = H_0 \stackrel{o.E.}{=} 0$$

$$\Rightarrow H(S,p) = \left(\frac{3p}{\sigma}\right)^{\frac{1}{4}} S \qquad (11)$$

Für die freie Enthalpie gilt nun:

$$dG(p,T) = -S(p,T) dT + V(p,T) dp$$

$$\stackrel{(2),(5)}{=} -\frac{4pV(p,T)}{T} dT + V(p,T) \left[\frac{4p}{T} dT\right]$$
(12)

$$\Rightarrow G(p,T) = G_0 \stackrel{o.E.}{=} 0 \tag{13}$$

Damit folgt für das chemische Potential wegen  $\mu=(\partial_n G)_{p,T}$  direkt:

$$\mu = 0 \tag{14}$$

## Aufgabe 2

Die Zustandsgleichung eines idealen Gases in einem Raumbereich  $G \subset \mathbb{R}^3$  lässt sich wie folgt durch Funktionen-Arithmetik ausdrücken:

$$p = \frac{R}{M} \rho T \tag{15}$$

Dabei beschreibt p den Druck und  $\varrho$  die Dichte in einem Punkt  $\vec{r} \in G$ . R und M bezeichnen die Gaskonstante und die molare Masse. Für dieses thermodynamische System lässt sich nun die Eulergleichung in der eulerschen Beschreibungsweise formulieren, wenn v die Geschwindigkeit und  $\vec{f}$  die Kraftdichte im einem Punkt  $\vec{r} \in G$  bezeichnet:

$$\varrho \left[\partial_t \vec{v} + (\vec{v} \cdot \nabla) \vec{v}\right] = -\nabla p + \vec{f}$$
(16)

Die Kraftdichte beschreibt hier gerade das von außen angelegte Gravitationsfeld. Es muss hier gelten, wobei g die Schwerebeschleunigung darstellt:

$$\vec{f} = -g\varrho\vec{e}_z \tag{17}$$

Befindet sich das betrachtete System nun in einem thermischen Gleichgewicht, so gilt aufgrund der Definition dessen T= const im Raumbereich G. Weiterhin dürfen sich während eines Gleichgewichtzustandes die Zustandsgrößen nicht in Abhängigkeit der Zeit ändern. Dies bedeutet aber auch, dass  $\vec{v}=0$  gelten muss, da sonst  $\varrho$  variieren würde. Es folgt daher folgende Differentialgleichung:

$$\nabla p + g\varrho\vec{e}_z = 0 \tag{18}$$

Durch Nutzen von Gleichung (15) erhält man nun die folgenden gewöhnlichen Differentialgleichungen erster Ordnung:

$$\partial_x p = 0 \tag{19}$$

$$\partial_y p = 0 \tag{20}$$

$$\partial_z p + \frac{Mg}{RT} p = 0 \tag{21}$$

phängt also weder von xnoch von yab. Die Lösung der letzten Gleichung ist bekannt (durch Trennung der Variablen):

$$p(x, y, z) = p_0 \exp\left(-\frac{Mg}{RT}z\right)$$
 (22)

Dabei ist  $p_0 \in \mathbb{R}^+$  die entstehende Integrationskonstante.

## Aufgabe 3