


Az **entrópia** (rövid) története

Clausius – AI

Biró Tamás Sándor^{1, 2, 3}

¹NAPLIFE  Fizikai Kutatóközpont, Budapest

²Universitatea Babeş-Bolyai, Cluj

³Complexity Science Hub, Wien

v. June 30, 2023

Tartalom

- 1 Az ipari hőskor és a termodinamika
- 2 Atomelmélet, rend és káosz
- 3 Információs tömörítés
- 4 A sugárzás és a fekete lyukak entrópiája
- 5 Entrópiaszerű mennyiségek a szociális fizikában

Clausius



Carnot, Robert-Mayer, Joule, Kelvin

”Az univerzum teljes energiája állandó; a teljes entrópia folyamatosan nő” (Rudolf Clausius 1865)

Entrópia = en - troposz (εντροπος)

helyhez kötött fogalom

ez egy absztrakt hely!

Az ipari hőskor és a termodinamika

Atomelmélet, rend és káosz

Információs tömörítés

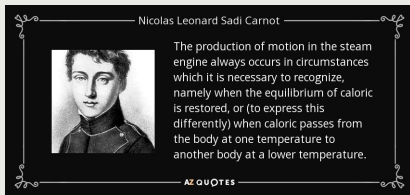
A sugárzás és a fekete lyukak entrópiája

Entrópiaszzerű mennyiségek a szociális fizikában



Egyirányúság

melegebből hidegebbre



"A mozgás előállítása a gőzgépben mindig olyan körülmények közt történik . . . amikor a kalorikum átmegy egy adott hőmérsékletű testről egy másik, alacsonyabb hőmérsékletű testre."

$$dE = TdS - pdV$$



Az entrópia különleges

Zárt rendszerben: $dS \geq 0$.

Joule, Kelvin (Thomson), Maxwell, Planck.

Hamis érv az evolúció ellen: a földi élet egyre bonyolultabbá válása entrópia csökkenést jelez.

Igazság: 3 rendszer szerepel, a Föld csak közbülső.

Nap: 6000,

Föld: 300,

Világűr: 3 Kelvin fokos.

Az ipari hőskor és a termodinamika

Atomelmélet, rend és káosz

Információs tömörítés

A sugárzás és a fekete lyukak entrópiája

Entrópiaszerű mennyiségek a szociális fizikában

Az evolúció termodinamikája

(minimum) három test probléma.



Atomelmélet



Maxwell, Boltzmann, Planck

- Gáztörvény: $pV = NkT$
- Átlagenergia: $\frac{E}{N} = \frac{3}{2}kT$
- Boltzmann állandó: k (Planck nevezte el így).
- $E + pV = TS \rightarrow S = \frac{5}{2}Nk$.
- Eloszlás: sebesség $P(v) \sim e^{-mv^2/2kT}$ Maxwell, energia $P(\varepsilon) \sim e^{-\varepsilon/kT}$ Boltzmann.

N általában nagy, $\sim 10^{24}$



Az entrópia nem csökken!

H-tétel és anti-H-tétel

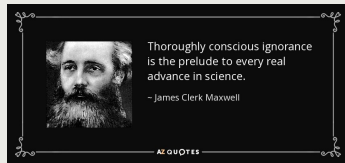
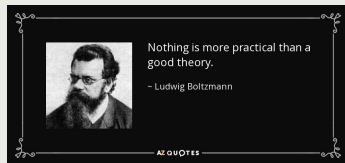
- Atomi mozgások a fázistérben, az entrópia ebben a térben összegez (integrál).
- Boltzmann egyenlet: partner- és időfordítás szimmetria.
- Következmény: H-tétel = az entrópia nő.

S nő, ha függése a valószínűsége-sűrűségtől konkáv.

Mikro és makro

Boltzmann, Gibbs, Planck

- Sokkal-sokkal több mikroállapot ($N! \approx N^N$) mint makroállapot.
- Poincaré visszatérési idő $t_P \sim e^{N!}$.
- A mikrofolyamatok az ütközés előtti **független** eloszlásokból szemezgetnek:
- Ez a feltevés már bontja a T-szimetriát.
- Van anti-H-tétel is.



Egyensúly és entrópia



mindenki

- Az egyensúly az **átlagok** egyensúlya.
- Egyensúlyban az entrópia nem nő tovább: maximális.
- Kevés mikroállapot \rightarrow valószínűtlen \rightarrow alacsony entrópia.
- Sok mikroállapot \rightarrow valószínű \rightarrow magas entrópia.
- Az entrópia kimosható nemegyensúlyi folyamatokkal.

lokálisan vagy rövid ideig csökkenhet is...



entrópia = rendetlenség?

a permutációs entrópia

N részecske, $N! = N(N-1)(N-2)\dots 1$ index sorrend. Ez a permutáció.

N_1 adja az 1-es makroállapotot, N_2 a 2-est, s.í.t.

$$W = \frac{N!}{N_1!N_2!\dots N_r!}$$

az ismétléses permutációk száma.

Stirling formula alapján nagy N -re

$$\ln W \approx N \ln N - N_1 \ln N_1 - \dots - N_r \ln N_r.$$

Valószínűség = előfordulási gyakoriság: $p_i = N_i/N$.

$$S = \frac{1}{N} \ln W \approx (1 - p_1 - p_2 - \dots - p_r) \ln N - (p_1 \ln p_1 + p_2 \ln p_2 + \dots + p_r \ln p_r)$$

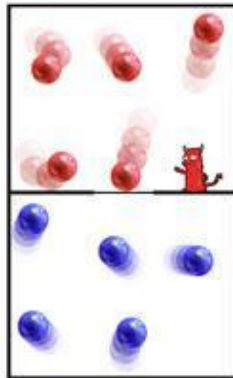
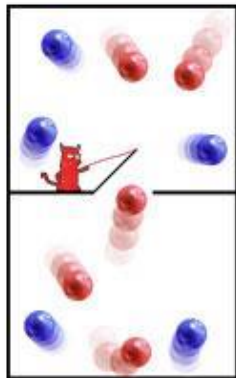
Boltzmann képlet: $S = -k \sum_i p_i \ln p_i$.

neg-entrópia = információ = tudás ?

Maxwell, Szilárd



Maxwell démona (az elnevezés Kelvintől származik).





Információs entrópia

kódok, tömörítés

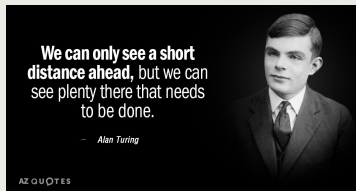
Turing, Shannon

bit = 0 vagy 1, igen vagy nem, kettőből az egyik.

$$S = - \sum_i p_i \log_2 p_i.$$

Barkochba: $W = 2^N$ lehetőség, leggyorsabb út hossza $N = \log_2 W$.

- 1 az entrópia sosem negatív
- 2 csak akkor nulla, ha egyetlen mikroállapot van
- 3 hozzátenni $p_{r+1} = 0$ -t nem változtatja az entrópiát
- 4 $S[p_i]$ konvex, egyetlen maximuma van.





Az entrópia 5. axiómája

Rényi, Tsallis, Biró, ...

5. "az entrópia additív" (szorzatra).

A Rényi entrópia additív: $S_R = \frac{1}{1-q} \ln \sum_i p_i^q$.

A Tsallis entrópia átlag: $S_T = \frac{1}{1-q} \sum_i (p_i^q - p_i)$.

$q \rightarrow 1$ -re mindkettő a Boltzmann képletre vezet.

Csoport-entrópia: $G(S) = \sum_i p_i K(-\ln p_i)$.

Biró: $G() = K()$, $K(S)$ additív.



Az AI entrópiája

Biró, Jakovác, Telcs

Tanulás = választás = bit-sorozat rövidítés

A lehetséges makroállapotok kevesebben lesznek: r csökken \rightarrow az entrópia csökken

Mintafelismerés = osztályozás = releváns és irreleváns bitek elkülönítése.

Releváns bit: 1 vagy 0. Irreleváns bit véletlen, átlag $1/2$.

Ezek a tanulás végén kevesebben vannak: kisebb entrópia.

Hol a Maxwell-démon? Mi (ki) melegszik?



Sugárzás állapotegyenlete

Stefan–Boltzmann törvény

Stefan-Boltzmann törvény: $E/V \sim T^4$

Entrópia

$$S(E, V) = \alpha E^a V^b \quad \rightarrow \quad \frac{1}{T} = a \frac{S}{E}, \quad \frac{p}{T} = b \frac{S}{V}.$$

Homogenitás miatt: $E + pV = (a + b)TS = TS$, vagyis $a + b = 1$.

$$\text{Ugyanakkor: } p = b \frac{TS}{V} = \frac{b}{V} \frac{E}{a} = \frac{b}{a} \frac{E}{V}$$

Igazi sugárzásra: $p = \frac{1}{3} \frac{E}{V}$, ezért: $a = 3b$.

$$\text{Eredmény: } a = 3/4, b = 1/4; \quad \mathbf{S = \alpha V(E/V)^{3/4}}$$



Fekete lyuk termodinamika

térfogati munkával (T.Biró, P.Ván, V.G.Czinner, H.Iguchi 2018)

- R sugarú fekete lyuk horizont: $E \sim M \sim R$, $T \sim g \sim 1/R$, $S \sim R^2$.
- Hawking párolgás: $dR \sim dE \sim -T^4 R^2 dt \sim -dt/R^2$; $t \sim R^3$;
- Párolgó horizonton belüli térfogat: $V \sim tR^2 \sim R^5$.
- Sugárzási állapotegyenlet: $S \sim E^a V^b$; $a + 5b = 2$
- Homogenitás: $S = E \frac{\partial S}{\partial E} + V \frac{\partial S}{\partial V}$; $a + b = 1$.

Megoldás: $S \sim E^{3/4} V^{1/4}$ (pozitív fajhő $C = 3S!$).

Bekenstein-Hawking: $C = -2S$.

Fekete lyukak entrópiája

Bekenstein-Hawking vs Biró-Ván-Czinner-Iguchi

- BH feltevés: $p = 0$, $E \sim R$, $S \sim R^2$
- BH következmény: $E = 2TS$, $dE/dT = -2S < 0$; V akármilyen.
- BVCI feltevés: $p = \frac{1}{3} \frac{E}{V}$, $E \sim R$, $S \sim R^2$
- BVCI következmény: $E + pV = TS$, $dE/dT = 3S > 0$; $V \sim R^5$.

Értelmezés: a Hawking párolgás térfogata ilyen.

Fekete lyuk termodinamika

térfogati munkával (T.Biró, P.Ván, V.G.Czinner, H.Iguchi 2018)

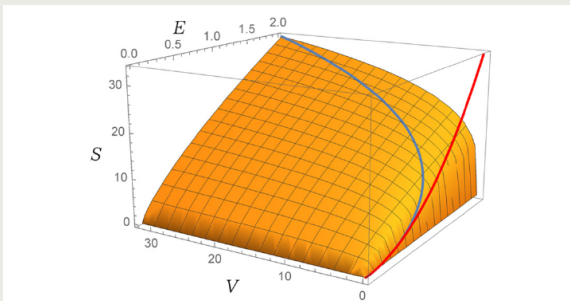


Fig. 1. Plot of the volume dependent entropy $S(E, V)$ for a Schwarzschild black hole. The blue curve is a certain path corresponding to $V \sim M^5$, while the red curve is its projection onto the $V = 0$ plane.



Az egyenlőtlenség mértékei

indexek, görbék, entropikus jelleg

- Máté elv: "akinek van, annak adatik."
- Preferenciális növekedés: vak ráta = exponenciális, lineárisan növvő ráta = Pareto (Tsallis)
- Hatványlecsengés = hosszútávú rend (átnyúlás)
- Kisvilág-hatás: Erdős szám

Az én Erdős számom

Erdős Pál - Nicolas C. Wormwald - Telcs András

Search MSC

Collaboration Distance

Current Journals

Current Publications

MR Erdos Number = 3

Tamás Sándor Biró	coauthored with	András Telcs	MR4027459
András Telcs	coauthored with	Nicholas C. Wormald	MR1742145
Nicholas C. Wormald	coauthored with	Paul ¹ Erdős	MR0879334

Change First Author

Change Second Author

New Search

Az ipari hőskor és a termodinamika

Atomelmélet, rend és káosz

Információs tömörítés

A sugárzás és a fekete lyukak entrópiája

Entrópiaszerű mennyiségek a szociális fizikában

Vagyon és jövedelmi egyenlőtlenség

Pareto, Gini, Lorenz, ...



Pareto: 20/80 bonmot





Gintropy: $\sigma = \overline{F} - \overline{C}$

entropikus tulajdonságok

Kumulatív gazdagok kumulatív vagyona:

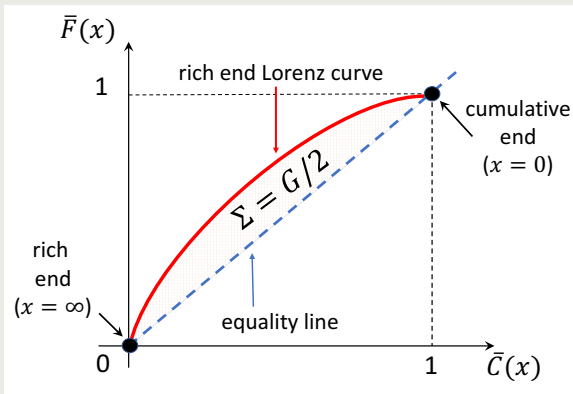
$$\overline{C}(x) = \int_x^{\infty} P(y) dy; \quad \overline{F}(x) = \frac{1}{\langle x \rangle} \int_x^{\infty} y P(y) dy.$$

- 1 $\sigma \geq 0$, nulla csak a végpontokban
- 2 σ maximális $x = \langle x \rangle$ -re. A max értéke a Kolkota index.
- 3 Gini index $G = 2 \int_0^1 \sigma d\overline{C}$ (Lorenz terület).
- 4 A dzsintrópia mindkét kumulatívnek konvex függvénye.

Ökonofizika



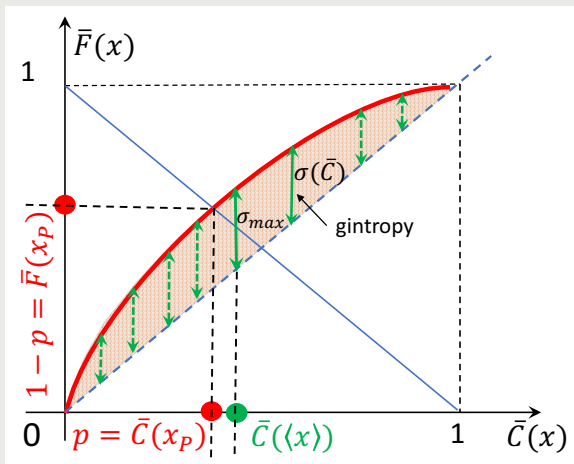
Lorenz, Gini, Biró, Néda, Telcs



Ökonofizika



Lorenz, Gini, Biró, Néda, Telcs





Gini index (gintropy integrál)

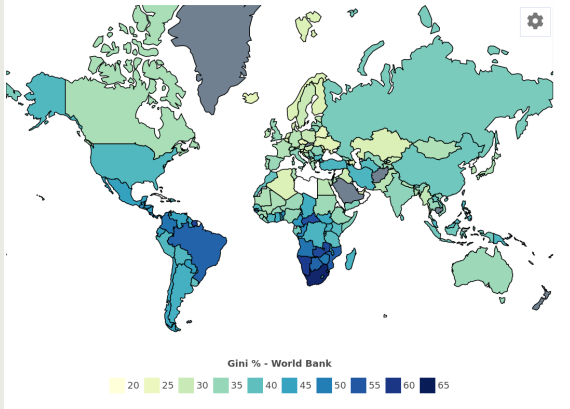
modellek

- Kommunizmus (csak $x = a$): $G = 0$, $\sigma = 0$ (tűszerű eloszlás)
- Kommunizmus++ ($x = a$ vagy b): $G = \frac{(\langle x \rangle - a)(b - \langle x \rangle)}{(b - a)\langle x \rangle}$, $\sigma = G$ vagy 0
- Természetes (x eloszlása exp): $G = \frac{1}{2}$, $\sigma = -\bar{C} \ln \bar{C}$
- Kapitalizmus (x eloszlása Pareto): $G = \frac{1}{q+1}$, $\sigma = \frac{1}{1-q} (\bar{C}^q - \bar{C})$
- Skandináv (x uniform a és b között): $G = \frac{1}{3} \frac{b-a}{b+a}$, $\sigma = 3G \bar{C} (1 - \bar{C})$

Gini index 2023

Az adatok ablakos modellre utalnak

Gini Coefficient by Country 2023





Entrópia

összefoglaló üzenet

- 1 entrópia \leq információ \leq tudás
- 2 időnyíl \geq trendek \geq entrópia növekedés
- 3 entrópia \neq káosz, rendetlenség, komplexitás hiánya
- 4 Az entrópia releváns: energetika, klíma, evolúció, atomok, tanulás, fekete lyukak (az univerzum végzete).