

Одгјава 26. VI. 1970

- Комисија 1) Dr. Zlomis Mafub ~~(стари)~~
2) Dr. Bojicent Pagojebub (стари)
3) Dr. Canbora Mafub

Одјељење 10 (реџисер)

Добријајуб!

Dg^{+eo}

UNIVERZITET U NOVOM SADU

Prirodno matematički fakultet

Diplomski rad

Negativne absolutne temperature
i
temperatura u specijalnoj teoriji relativnosti

Nikola Erić

15. juni 1970. Novi Sad

Zahvaljujem se
docentu Dr Vojislavu Radojeviću
i docentu Dr Žvonku Mariću
koji su mi svojim savetima i suge-
stijama pomoći da uspešno i
na vreme završim ovaj rad.

Negativne absolutne temperature i temperatura u specijalnoj teoriji relativnosti

U V O D

Objavljivanje nekih članaka u časopisima podelilo je većinu fizičara u dve grupe. Prvi su tvrdili da negativne apsolutne temperature realno postoje i da se kao takve mogu uklopiti u postojeći formalizam termodinamike i statističke fizike, a drugi, da je to samo fikcija teorijskih fizičara. Ova dilema je prekinuta onog momenta kada su Perzel i Pund eksperimentalno konstatovali negativne absolutne temperature na sistemu nuklearnih spinova.

Danas je nemoguće poricati postojanje negativnih apsolutnih temperatura, iako se većina sistema sa kojima se susreće može u svakodnevnoj praksi, ne može naći u stanju sa negativnom apsolutnom temperaturom. Potrebno je odmah istaći da se negativna apsolutna temperatura ne dobija hladjenjem tela ispod apsolutne mule (time bi došli u sukob sa Nerstovom teoremom), već "zagrevanjem" sistema iznad beskonačne temperature.

Zato će prvi deo ovog rada i biti posvećen sistemima i uslovima koje oni moraju da ispune pa da se nadju u stanju sa negativnom apsolutnom temperaturom. U njemu je takođe obradjen i statistički smisao negativnih apsolutnih temperatura i dva eksperimentalna metoda ostvarivanja stanja sa negativnom apsolutnom temperaturom.

Ovi sistemi se danas uveliko koriste za proizvodnju generatora i pojačivača radio talasa na osnovu indukovanih prelaza. Naime, elektromagnetskim zračenjem prolazeći kroz ove sisteme postaje pojačano te zbog ove osobine, ovi sistemi su našli veliku primenu u radioteknici. Zato je na kraju prvog dela da to kratko objašnjenje ovog fenomena.

U drugom delu je data termodinamika ovih sistema. Naročito je posvećena pažnja različitim formulacijama II-og principa termodinamike koje su morale pretrpiti izmene da objasni le i fenomene vezane za negativne apsolutne temperature.

U najnovijim časopisima je istaknut i problem transformacione formule za temperaturu u specijalnoj teoriji relativnosti. Da bi ovaj rad, koji je na neki način posvećen najnovijim naučnim shvatanjima o temperaturi, bio što celovitiji to je III-ći deo posvećen tretiranju temperature u specijalnoj teoriji relativnosti.

I D E O

NEGATIVNE APSOLUTNE TEMPERATURE

Početkom druge polovine našeg veka, tačnije 1951. godine, zapaženo je postojanje negativnih absolutnih temperatura. Zaslužna za to pripada Perzelu i Pundu, koji su eksperimentalno konstatovali postojanje negativnih absolutnih temperatura na sistemima nuklearnih spinova kristala LiF. Tako je termodinamika bila dopunjena principijelno novim stavom: o mogućnosti termodinamički ravnotežnih stanja s negativnom absolutnom temperaturom. Ovaj stav nas upućuje da obratimo pažnju na dve stvari:

1. Na opravdanost uvođenja negativnih absolutnih temperatura i

2. Na mogućnost ostvarivanja kvaziravnotežnih stanja kod sistema sa negativnim absolutnim temperaturama.

1. Opravdanost uvođenja negativnih absolutnih temperatura u termodinamiku

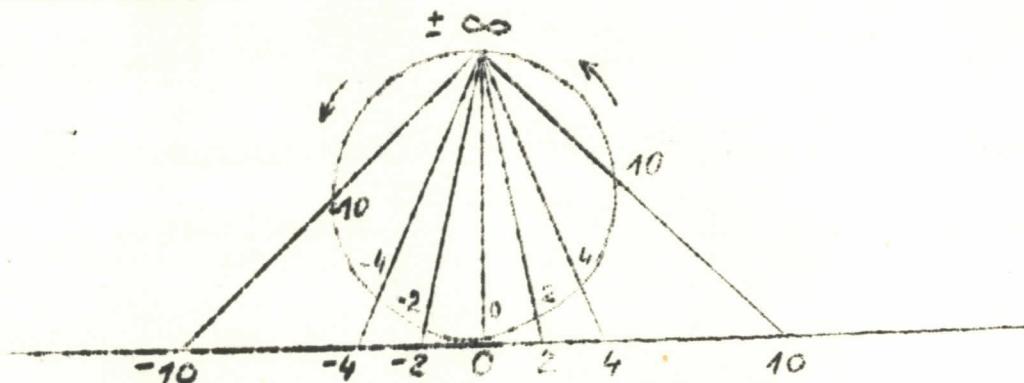
Uvodeći temperaturu u termodinamiku pokazano je, da element količine topline δQ ima i takav množilac (delilac), koji zavisi samo od temperature i koji ga prevodi u holonomu Pfeifferu formu. Ovaj integracioni množilac $\psi = \Psi(t)$ prevodi element količine topline δQ u totalni diferencijal, čime je bila određena entropija sistema. Pošto, $\Psi(t)$ zavisi samo od temperature, može se uzeti kao mera temperature. Temperatura, $T = \Psi(t)$ je absolutna temperatura, pošto, iako oblik funkcije $\Psi(t)$ зависи od izbora empirijske temperature, brojna vrednost te funkcije ne zavisi od izbora empirijske temperature. Tako se dobije, (videti (1)), odnos absolutnih temperatura dva stanja nekog sistema izražen eksponencijalnom funkcijom:

$$\ln \frac{T}{T_0} = \int_{t_0}^t \frac{\left(\frac{\partial A}{\partial t} \right)_a dt}{\left(\frac{\partial U}{\partial a} \right)_t + A} = I \quad \text{ili} \quad T = T_0 e^I \quad (1.1)$$

Gde je A uopštена sila koja odgovara spoljašnjem parametru a , U - unutrašnja energija, T i T_0 vrednost temperature po absolutnoj skali koje odgovaraju empirijskim temperaturama t i t_0 respektivno.

Uz napomenu da je formula (I.1) izvedena za kvazi-statičke prelaze sistema iz jednog stanja u drugo, može se iz ponenu te formule zaključiti da absolutna temperatura ne može menjati znak: ona je, dakle, ili uvek pozitivna ili uvek negativna. Ovde ostaje otvoreno pitanje promene znaka absolutne temperature, ako sistem prelazi iz jednog ravnotežnog stanja u drugo nestatičkim putem. Da bi ovo tvrdjenje o konstantnosti znaka apsolutne temperature ostalo u važnosti, mora se formuli (I.1) pridružiti još jedan stav: "Stanja koja su dostižna iz datog nestatički uvek su dostižna iz njega i kvazistatički". Ovo ima smisla kod većine (običnih) sistema sa kojima se najčešće susrećemo, tj. kod sistema kod kojih sa porastom temperature do beskonačnosti i energija raste do beskonačnosti. Ovakvi sistemi ne mogu imati negativne absolutne temperature, ako je za njih već izabrana pozitivna absolutna temperatura.

Medjutim, kod nekih sistema postoji gornja granica energije. Unutrašnja energetika kod ovih sistema se asymptotski približava graničnoj vrednosti kada $T \rightarrow \infty$. Kada se ovakvom sistemom saopšti energija veća od granične, onda on u takvom stanju raspolaže većom energijom od one koju bi imao pri beskonačnoj temperaturi. Dakle, ovakvo stanje sistema bi odgovaralo "ultrabeskonačnoj" temperaturi. Ali matematika ne poznaje ultrabeskonačnost. Zato, ako se krećemo po brojnoj osi od nula ka beskonačnosti, i predjemo "tačku" beskonačno, (u želji da udjemo u ultrabeskonačnost), to se počnemo približavati nuli sa negativne strane.



Sl.1

Ako se brojna osa projektuje na brojni krug tako najuda ljenijim tačkama brojne ose odgovara najviša tačka brojnog kruga (Sl.1), dobije se očigledniji geometrijski prikaz prelaza iz pozitivnih u negativne absolutne temperature. Obilazeći

krug u smeru suprotnom kazaljke na satu prelazimo celu brojnu osu.

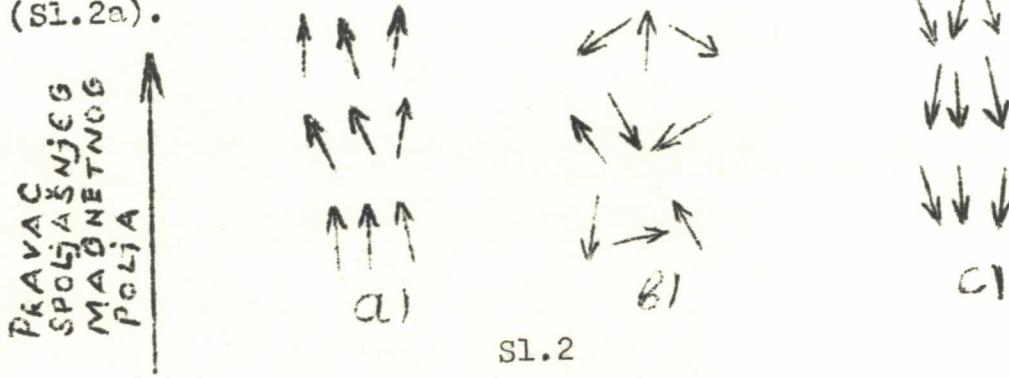
Znači, sistem će imati negativnu absolutnu temperaturu c nog momenta, kada mu se saopšti energija veća od date granične vrednosti energije. Ovo, pak, dalje znači da se negativne temperature ne dobijaju hladjenjem, tj. oduzimanjem sistemu energije toplotnog kretanja, već obrnuto saopštavanjem sistemu energije veće od one koja odgovara beskonačnoj temperaturi. Pri ost rivanju negativnih absolutnih temperatura nije se prešlo ispod nula stepeni Kelvina te ove temperature ne leže ispod absolutne nule već "iznad beskonačne temperature". Zato se za sistema sa negativnom absolutnom temperaturom obično kaže: da je za grejaniji preko temperature + beskonačno, a ne da je hladniji od nula stepeni Kelvina.

Temperaturska skala po kojoj bi temperatura rasla od najnižih ka najvišim temperaturama izgledala bi ovako: $+0^{\circ}\text{K}, \dots, +500^{\circ}\text{K}, \dots, +1000^{\circ}\text{K}, \dots, \pm\infty, \dots, -500^{\circ}\text{K}, \dots, -0^{\circ}\text{K}$. Po ovoj skali najviša moguća temperatura bila bi -0°K .

2. Mogućnost ostvarivanja kvaziravnotežnih stanja

Da bi se sistem sa negativnom absolutnom temperaturom našao u stanju termodinamičke ravnoteže, mora zadovoljiti neke osnovne uslove. Postizanje ravnoteže objasnićemo na sistemu "elementarnih magneta" - na primer nuklearnih magnetnih momenata. Ako se ovaj sistem elementarnih magneta stavi u jake magnetske polje, onda ono teži da sve "magnetiće" postavi u pravac magnetskih linija sile i to bi se i ostvarilo da nema haotičnog toplotnog kretanja. Usmerenost će biti utoliko veća ukoliko je jačina polja veća, a temperatura manja.

Na temperaturi $T > 0^{\circ}\text{K}$ usmerenost će biti skoro potpuna, pa kažemo da se sistem nalazi u stanju najmanje energije (Sl.2a).



Sl.2

Ako sistemu počnemo dodavati energiju povećanjem temperature uredjenost se narušava i pri $T \rightarrow -\infty$ hactičnost je potpuna,a sistem je izgubio magnetna svojstva,(Sl.2b).Ako posle ovoga i dalje sistemu dodajemo energiju možemo postići,da se elementarni magneti orijentišu nasuprot spoljašnjeg magnetnog polja,(Sl.2c).Sistem sadu ima energiju veću od one koja odgovara beskonačnoj temperaturi,pa kažemo da ima negativnu apsolutnu temperaturu.Znači,jedan od osnovnih uslova koji mora ispuniti sistem pa da ima negativnu apsolutnu temperaturu jeste:Energija termodinamičkog sistema mora imati konačnu graničnu vrednost pri $T \rightarrow -\infty$.

Sistem mora biti potpuno izolovan od drugih sistema koji ne ispunjavaju predhodni uslov,a to znači da vreme uspostavlja nja termodinamičke ravnoteže u sistemu mora biti mnogo puta manje od vremena za koje sistem počne gubiti energiju na oko linu.Ove uslove ispunjava na primer sistem nukleonskih spinova kristala LiF.Ovde se termodinamička ravnoteža uspostavlja posredstvom interakcije izmedju spinova.Ova interakcija uspostavlja ravnotežu koja se karakteriše vremenom relaksacije T_2 koje je reda veličine 10^{-5} sec.Interakcija spiskog sistema sa kristalnom rešetkom karakteriše se vremeno relaksacije T_1 koje traje nekoliko minuta,dakle,mnogo veće od T_2 . (Vreme relaksacije je vreme potrebno da se sistem vrati u stanje ravnoteže).Ova razlika u dužini vremena T_1 i T_2 omogućava spiskom sistemu da,kada postigne termodinamičku ravnotežu ostaje relativno dugo,praktično izolovan od rešetke,pa se u tom vremenu može govoriti o termodinamičkoj ravnoteži spiskog sistema.

STATISTIČKI SMISAO NEGATIVNIH APSOLUTNIH TEMPERATURA

Negativne apsolutne temperature moraju biti objašnjenje i statističkom fizikom.

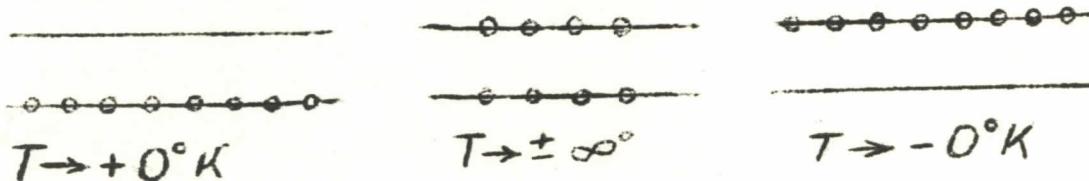
Zamsilimo kvantni sistem koji ima dva energijska nivoa, i neka se na svakom od njih može naći proizvoljan broj čestica.Raspodela čestica po nivoima,ako se sistem nalazi u termodinamičkoj ravnoteži,okarakterisana je Boltzmanovom funkcijom raspodele:

$$N_i = Ae^{-\frac{E_i}{kT}} \quad (I.2)$$

gde je A - konstanta normiranja, N_i - broj čestica na i -tom nivou, k - Boltzmanova konstanta, T - apsolutna temperatura. Iz (I.2) se vidi da za veće E_i manje je N_i pri nekoj vrednosti temperature, tj. na višem energijskom nivou se nalazi manji broj čestica. Ako nema termodinamičke ravnoteže, onda raspodela čestica na ova dva nivoa može biti proizvoljna, a to znači da se može desiti da na višem energijskom nivou bude veći broj čestica nego na nižem.

Stanje sistema kada se na višem energijskom nivou nalazi manji broj čestica nego na nižem, opisuje se funkcijom (I.2) sa nekom pozitivnom temperaturom. Za opisivanje kvaziravnotežnog stanja, kada se na višem energijskom nivou nalazi veći broj čestica nego nižem, uvažavajući pri tom funkciju oblika (I.2), moramo uzeti da je temperatura negativna, zato su ovakva stanja i dobila naziv, stanja sa negativnom temperaturom.

Temperatura $T \rightarrow -0^\circ K$ karakterisala bi stanje sistema u kome bi sve čestice bile na višem energijskom nivou, a $T \rightarrow +0^\circ K$ stanje sistema u kome bi sve čestice "naselile" niži energijski nivo. Ako u (I.2) zamenimo temperature $T \rightarrow \infty$ i $T \rightarrow -\infty$ dobijemo isti rezultat, a to znači da se pri ovim temperaturama na ova dva nivoa nalazi isti broj čestica. Ovo je ilustrovano na (Sl.3).



Sl.3

Ovako uveden pojam negativne apsolutne temperature može se uopštiti na sisteme sa proizvoljnim brojem nivoa, kada se raspodela čestica po kvantnim stanjima sistema opisuje funkcijom raspodele f_r . Ova funkcija je normirana kao:

$$\sum_r f_r = N \quad (I.2')$$

(gde je N - broj čestica sistema) i proporcionalna je verovatnoći nalaženja čestica u r - tom kvantnom stanju.

Prema ovoj funkciji razlikujemo dve vrste sistema:

1. Sistemi kod kojih se verovatnoća nalaženja čestica u kvantnom stanju sa energijom E smanjuje sa povećanjem energije u celom intervalu stanja, tj.

$$f_l > f_m \quad \text{ako je} \quad E_l < E_m \quad (\text{I.3})$$

2. Sistemi kod kojih bi za dva energijska nivoa imala smisla nejednakost:

$$f_l < f_m \quad \text{ako je} \quad E_l < E_m \quad (\text{I.4})$$

Specijalno prve sisteme, kada se nalaze u stanju termodinamičke ravnoteže opisujuemo u zavisnosti od statistike čestica funkcijom Fermi - Diraka ili Boze - Ajnštajna:

$$f(E_r, T) = G_r \left(e^{\frac{E - C}{kT}} \pm 1 \right)^{-1} \quad (\text{I.5})$$

gde je G_r - višestrukošć degeneracije energijskog nivoa, C - hemijski potencijal. (Gornji znak odgovara Fermi - Dirakovoj raspodeli, a donji Boze - Ajnštajnovoj).

Sistemi druge vrste koji su u kvanziravnotežnom stanju a ispunjavaju nejednakost (I.4); raspodela čestica po tim nivoima može se formalno opisati funkcijom (I.5), samo ako je temperatura T negativna. Zato ove sisteme nazivamo sistemima sa negativnom absolutnom temperaturom u odnosu na nivoe E_l i E_m .

Osvrnićemo se još na kanonsku raspodelu u kojoj parametar $\Theta = kT$ ulazi kao modul u poznati integral stanja:

$$Z = \int e^{-\frac{E(X,a)}{\Theta}} dX$$

Za obične sisteme sa kojima se susrećemo u svakodnevnoj praksi, ovaj temperaturski parametar $\Theta = kT$ mora biti pozitivan $\Theta > 0$, jer bi u protivnom integral stanja bilo nemoguće normirati. Ovo važi za sisteme čija energija polazi od neke minimalne E_{min} pa sve do beskonačnosti kad $\Theta \rightarrow \infty$. Ali kada ima sisteme koji osim donje granice imaju i gornju graničnu vrednost energije E_{max} , tada će uslov normiranja biti ispunjen i pri $\Theta > 0$ i pri $\Theta < 0$. Sistemi čija se energija kreće u intervalu $E_{min} < E_k < E_{max}$, mogu i sa gledišta statističke fizike imati negativnu temperaturu.

Razmotrimo kako će izgledati odnos između entropije, energije i temperature u slučaju negativnih temperatura sa gledišta statističke fizike. U tu svrhu posmatrajmo N elektrona koji mogu imati samo dve orijentacije spina sa energijama $\pm mH$ i koji pripadaju N lokalizovanim atomima. Neka n elektrona imaju spin orijentisan u suprotnom smeru polju, a $N - n$ u smeru polja. Tada imamo da je:

$$E = mH(2n - N), \text{ a } \Omega_E = \frac{N!}{n!(N-n)!}$$

gde je Ω_E izrodjenost kvantnih stanja za svaku energiju E . Tada će entropija biti:

$$S = k \ln \Omega_E = k \{ N(\ln N - 1) - n(\ln n - 1) - (N - n) \cdot [\ln(N - n) - 1] \}$$

Očevidno je da je:

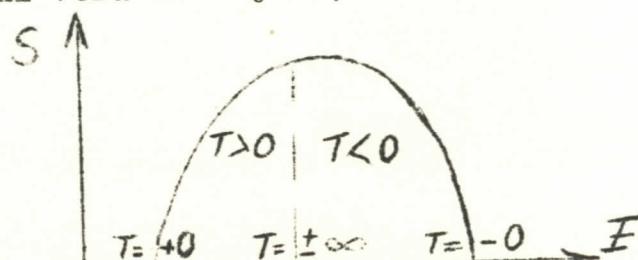
$$\frac{\partial}{\partial E} = \frac{1}{2mH} \frac{\partial}{\partial n} \quad \text{pa je:}$$

$$\frac{1}{T} = \frac{\partial S}{\partial E} = \frac{k}{2mH} \ln \frac{N-n}{n}$$

Kada je $n = 0$ pa zato $\Omega_E = 1$ što odgovara najnižem energetskom stanju tada je $\frac{1}{T} = +\infty$ što znači da je $T = +0$. Kada je $n = \frac{N}{2}$, Ω_E dostiže maksimum ali je $\frac{1}{T} = 0$ pa je $T = \infty$.

Kada n i dalje raste i dostigne vrednost N_1 blisku N tada $\ln \frac{N-n}{n}$ uzima negativnu vrednost pa je Ω_E ponovo jedinicna $S = 0$, ali je $\frac{1}{T} = -\infty$, a $T = -0$.

Ako ovaj posmatrani odnos stavimo u S, E dijagram dobijećemo grafički vezu između S, E i T .



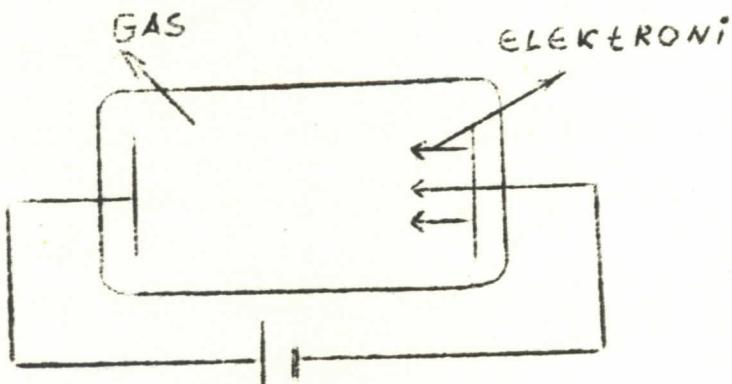
SISTEMI SA NEGATIVNIM APSOLUTNIM TEMPERATURAMA

Prvi sistem sa negativnom absolutnom temperaturom ostvarili su Perzel i Pund 1951.godine na sistemu nuklearnih spinova u vrlo čistom kristalu LiF. Oni su čist kristal LiF postavili u jako magnetno polje i tako izvršili polarizaciju magnetnih momenata, koji su se orijentisali u smeru polja. Paralelno sa pravcem jakog polja postavljen je nali solenoid čije je polje 100 ersteda i potiče od permanentnog magneta. Solenoid je vezan u kolo sa kondenzatorom kapaciteta $2 \mu F$, a koji je nanelektisan do 8000 V. Kada se uzorak iz jakog polja stavi u solenoид i kondenzator prazni, u navojima solenoida se javlja jaka struja koja u vremenu od 0,2 mikrosekunda "obrće" polje od + 100 ersteda na - 100 ersteda. Ovo obrnuto polje može da se vрати na prvobitnu vrednost tek posle 1 msec, što je mnogo duže vreme od vremena spin-spinske relaksacije T_2 koje je reda veličine 10^{-5} sec. Ako se sada kristal brzo vratí u isto jako polje mogla se konstatovati, na primer metodom nuklearne magnetne rezonance, obrnuta polarizacija što znači da su magnetni momenti bili orijentisani nasuprot polju. Cela ova operacija trajala je 2 - 3 sec, a što je znatno kraće vreme od vremena spin - rešetkine relaksacije T_1 . Uspostavljanjem ravnoteže između nuklearnih magnetnih momenata vrši se njihovom interakcijom za vreme približno jednako periodu nuklearne Larmorove precesije, a to je vreme istog reda veličine kao i vreme koje je potrebno da se pravac magnetnog polja solenoida obrne za 180° , pri pražnjjenju kondenzatora. Znači da je sistem nuklearnih spinova doveden u ravnotežno stanje nestatičkim procesom što i jeste karakteristika sistema sa negativnom absolutnom temperaturom. Ovo ravnotežno stanje se održava oko pet minuta posle čega, zbog spin - rešetkine interakcije ovaj sistem prelazi u stanje sa pozitivnom temperaturom.

Podvucimo još jedanput da je, uopšte, proces prelaska sistema iz stanja sa pozitivnom absolutnom temperaturom u stanje sa negativnom absolutnom temperaturom principijelno nestatički pošto je brzina promene spoljašnjeg parametra (u našem slučaju magnetnog polja), koji uzrokuje taj proces približno jednak brzini relaksacije. Kod ovih "anomalnih" sistema važi princip, da kada se dostigne jedno stanje iz nekog datog stanja nestatič

ki, ne moguće je ga dostići i kvazistatički.

Navodno još jedan primer ostvarivanja sistema sa negativnom apsolutnom temperaturom. Već je napred rečeno da se može desiti da se viši energijski nivo nekog kvantnog sistema popuni većim brojem čestica od nižeg. Predpostavimo zato da ima sistem atoma ili jona kojima se spolja dovodi energija. Ne postoji u tom sistemu takodje i neki mehanizam gubitka energije. Sistem se zato može naći u neravnotežnom ali stacionarnom stanju pri kome će količina dovedene energije biti jednaka količini izgubljene i u sistemu će se uspostaviti raspodela atona po nivoima energije nezavisno od vremena. Ovo se može ostvariti sledećom eksperimentalnom Shenom.



Sl.5

Gas se nalazi u konstantnom električnom polju i izložen je uticaju elektronskog snopa. U ovom procesu će doći do elastičnih i neelastičnih sudara elektrona i atoma. Pošto se elektroni nalaze u konstantnom električnom polju to će pri elastičnim sudarima elektrona i atoma doći do efekta "podgrevanja" elektrona, pa se dešava da se njihova srednja kinetička energija znatno previšava srednju kinetičku energiju atoma gasa. Da kle može se govoriti o različitim temperaturama elektrona i atoma gasa.

Pri neelastičnim sudarima prve vrste izmedju elektrona i atoma dolazi do ekscitacije atoma, a pri neelastičnim sudarima druge vrste vrši se prelaz atoma sviših na niže energijske nivoje. U prvom slučaju kinetička energija elektrona prelazi u unutrašnju energiju atoma, a u drugom unutrašnja energija atoma predaje se elektronima. Ovo se i mora očekivati na osnovu principa detaljne ravnoteže.

Neka (radi jednostavnosti) naši atomi imaju tri nivoa sa energijama E_1, E_2 i E_3 i neka atomi koji se nalaze u pobudjenim stanjima mogu zračiti energiju sa verovatnoćom w_{zr} . Tada, uvažavajući sve navedene procese moženo napisati jednačine za broj pobudjenih čestica:

$$\begin{aligned} - \frac{dN_1}{dt} &= w_{12}N_1 + w_{13}N_1 - w_{21}N_2 - w_{31}N_3 - w_{zr}^{21}N_2 - w_{zr}^{31}N_3 \\ - \frac{dN_2}{dt} &= w_{21}N_2 + w_{23}N_2 + w_{zr}^{21}N_2 - w_{12}N_1 - w_{32}N_3 - w_{zr}^{32}N_3 \\ - \frac{dN_3}{dt} &= w_{31}N_3 + w_{32}N_3 + w_{zr}^{31}N_3 + w_{zr}^{32}N_3 - w_{13}N_1 - w_{23}N_2 \end{aligned}$$

Kada nastupi stacionarno stanje, (a to je momenat kada se pobudjenost elektronima kompenzuje deaktivacionim sudarima druge vrste i zračenjem), svi izvodili po vremenu su jednakim nulim. Uzimajući da je verovatnoća prelaza sa drugog na treći nivo $w_{23} = w_{32}$ jednakim nulim (zabranjeni prelazi) dobijamo iz druge jednačine:

$$- w_{21}N_2 + w_{12}N_1 - w_{zr}^{21}N_2 = 0$$

Ako je osim toga verovatnoća zračenja w_{zr}^{21} dosta veća od verovatnoće udara druge vrste w_{21} to konačno dobijamo:

$$N_2 = \frac{w_{12}}{w_{zr}^{21}} N_1$$

Treća jednačina daje uz uslov $w_{zr}^{31} \gg w_{31}$ da je:

$$N_3 = \frac{w_{13}}{w_{zr}^{31}} N_1 = \frac{w_{13}}{w_{zr}^{31}} \cdot \frac{w_{zr}^{21}}{w_{12}} N_2 - \frac{E_2 - E_1}{kT}$$

Pošto je verovatnoća uopšte jednakim $w_{12} = w_{21}$ e u našem slučaju temperatura T biće temperatura elektronskog gasa pa imamo:

$$w_{12} = w_{21} e^{-\frac{E_2 - E_1}{kT_{el}}} ; \quad w_{13} = w_{31} e^{-\frac{E_3 - E_1}{kT_{el}}}$$

Ako se zna odnos w_{12} i w_{13} može se konačno dobiti N_2 i N_3 , odnosno:

$$\frac{w_{12}}{w_{13}} = \frac{w_{21}}{w_{31}} e^{-\frac{E_3 - E_2}{kT_{el}}}$$

pa je:

$$N_2 = \frac{w_{21}}{w_{zr}^{21}} \cdot e^{-\frac{E_2 - E_1}{kT_{el}} \cdot N_1}, \text{ a}$$

$$N_3 = \frac{w_{zr}^{21}}{w_{21}} \cdot \frac{w_{31}}{w_{zr}^{31}} \cdot e^{-\frac{E_3 - E_2}{kT_{el}} \cdot N_2}$$

Posmatrajući konačne formule za N_2 i N_3 može se zaključiti sledeće: U konačnu formulu ušle su verovatnoće prelaza drugih vrste i zračenja, a već smo pretpostavili da je $w_{zr}^{21} > w_{21}$ i $w_{zr}^{31} > w_{31}$, pa uz uslov $E_2 > E_1$ sledi da je $N_2 < N_1$. Međutim uz uslov $E_3 > E_2$ eksponencijalnim faktoru jednaci ni za N_3 može biti veći od jedinice, a to znači da je $N_3 > N_2$.

Znači, zahvaljujući zabranjenim prelazima s trećeg nivoa na drugi sudari sa elektronima dovode veći broj atoma na nivo tri nego na nivo dva. Zato kažemo da nivo tri ima negativnu apolutnu temperaturu u odnosu na nivo dva.

Predhodno razmatranje je samo jedna od mogućih kvantitativnih metoda dobijanja sistema sa negativnim apsolutnim temperaturama.

Interakcija sistema sa negativnim apsolutnim temperaturama i elektronagnetno zračenje

Pretpostavimo da se atomi nalaze u stanju dva sa energijom E_2 i da na njih padaju fotonii sa energijom $\hbar\nu = E_3 - E_2$. Ovakvo zračenje atomi mogu apsorbovati (rezonantna apsorpcija) a verovatnoća te apsorpcije je:

$$w_{23} = B_{23} \xi(\nu, T)$$

gde je $\rho(\nu, T)$ - gustina energije koja dolazi na jedinicu intervala učestanosti, a B_{23} - koeficijenat proporcionalnosti. Intenzitet apsorpcije je proporcionalan broju atoma u stanju dva i gustine zračenja:

$$I^- = B_{23} \cdot N_2 \cdot \rho$$

Atomi koji se nalaze u stanju tri prelaze u stanje dva zbog dve vrste procesa: spontano i iznudjenog zračenja. Spontano zračenje ima smisla u otsustvu i prisustvu upadnog zračenja. Neka je verovatnoća spontanog zračenja sa prelazom $3 \rightarrow 2$ $= A_{32}$. U sistemu atona, koji interaguje sa zračenjem na osnovu principa detaljne ravnoteže ($E_2 W_{23} = E_3 W_{32}$), mora se vršiti i proces zračenja suprotan apsorpciji. Ovo zračenje naziva se iznudjeno.

Verovatnoća iznudjenog zračenja jednak je:

$$W_{32} = B_{32} \rho(\nu, T)$$

gde se smatra da je $B_{32} = B_{23}$.

Intenzitet zračenja oba ova procesa je:

$$I^+ = B_{32} \cdot N_3 \cdot \rho + A_{32} \cdot N_3$$

Razlika intenziteta je:

$$I^+ - I^- = B_{32} \cdot \rho(N_3 - N_2) + A_{32} \cdot N_2$$

Ako je $N_3 > N_2$ ($N_3 - N_2 > 0$), tj. ako nivo tri ima negativnu apsolutnu temperaturu u odnosu na nivo dva, onda, zračenje koje prolazi kroz sistem neće biti oslabljeno zbog apsorpcije već pojačano zahvaljujući prinudnoj emisiji.

Na ovoj osobini sistema sa negativnom apsolutnom temperaturom zasnovan je rad kvantnonehanički generatora i pojačivača (laseri i maseri). Maseri i laseri se danas sve više koriste u radiotehnici i drugim oblastima fizike.

II D E O

TERMODINAMIKA SISTEMA SA NEGATIVNOM APSOLUTNOM TEMPERATUROM

Kao što se iz izloženog vidi, sistemi sa negativnom apsolutnom temperaturom su fizička realnost, pa je interesantno videti šta se menja u termodinamici uvodjenjem ovog fenomena. Jasno je odmah, da uvodjenje negativne apsolutne temperature ne može biti u suprotnosti sa postojećim termodinamičkim zakonima, pa prema tome ni jedan od njih ne mogu pretrpiti suštinske promene. Ovin se ne želi reći da anomalni sistemi (sistemi sa negativnom apsolutnom temperaturom) nemaju svojih osobnosti. Naprotiv, raspolažu sa nitor osobina kojih nema u običnim sistemima. U daljem tekstu će i biti cilj da se izlože te specifičnosti anomalnih sistema, ili, drugčije govoreći biće izložena termodinamika anomalnih sistema.

Pri analizi stanja anomalnih sistema, termodinamički pojmovi rad, toplota, količina toplote, upotrebljavaju se u istom smislu kao i u slučaju analize stanja običnih sistema. Posle ovačko usvojene terminologije vidi se da će formulacija prvog principa termodinamike za anomalne sisteme ostati bez izmene:

$$\delta Q = dU + \delta W \quad (\text{II.1})$$

Kod drugog principa termodinamike ostaje bez izmene jedino formulacija o postojanju i rastu entropije; (o ovome će biti reči kasnije), dok se druge formulacije ovog principa menjaju. Kako se posle ove izmene u formulaciji može govoriti i o ekvivalentnosti različitih formulacija drugog principa, to će tome biti posvećena posebna pažnja.

VEZA IZMEDJU RAZLIČITIH OBЛИКА DRUGOG PRINCIPA TERMODINAMIKE

Drugi zakon termodinamike je formulisan na različite načine od kojih se ovde navode tri:

1. Karateodorijev princip koji glasi: "U okolini svake tačke A postoji tačke adijabatskih nedostizne iz tačke A".

2. Kelvinov princip glasi: "Nemoguće je transformisati neki iznos toplote u rad u kružnom procesu bez kompenzacije".

3. Klauzijusov princip glasi: "Nemoguće je preneti toplotu od hladnijeg na toplije telo u kružnom procesu bez kompenzacije".

Pošto se smatra da su ovo formulacije jednog zaka na potrebno je znati da li su one ekvivalentne i ako nisu, u kom smislu svaki od ovih oblika sadrži druge.

Kao što je već naglašeno u početku, absolutna temperatura uvedena na osnovu Drugog principa u funkciji empirijske temperature, ne može nemjati znak.

$$T = C \exp \left[\int_{t_0}^t g(t) dt \right] \quad (\text{II.2})$$

gde je C - proizvoljna konstanta, a t_0 - se odnosi na standarnu vrednost empirijske temperature. Ako naše razmišljanje o absolutnoj temperaturi nastavimo od formule (II.2) na osnovu Karateodorijevog principa onda moramo rešiti dve stvari: prvo, odrediti znak konstante C , i drugo, odrediti smer toka toplote, budući da ~~ixx~~ empirijska temperaturska skala može biti izabrana tako da toplota teži da teče sa nesta više empirijske temperature prema nižim, ili da ona teče u suprotnom smeru. Ovo nas dovodi do konstatacije da postoje četiri moguća (2) tipa termodinamike koji su svi slični u logičkoj strukturi ali se razlikuju u detaljima.

S druge strane, ako bi svoje razmišljanje formule (II.2) zasnovali na Kelvinovom principu ostalo bi nam da odredimo samo znak konstante C , jer tok toplote je određen samom formulacijom principa. Naime, ako bi toplota mogla prelaziti sa nesta niže empirijske temperature prema onima sa višin temperature, mogao bi se zanisiti proces koji je u suprotnosti sa Kelvinovim principom. Neka proces teče tako, da se jedan iznos topline delimično pretvoriti u rad a ostatak predje iz toplog rezervoara u hladan. Kada bi toploti bilo dozvoljeno da predje sa hladnijeg na toplije telo, onda bi ova količina toplote mogla da bude vraćena toplijem rezervoaru. Ovo pak, znači, da se neki iznos toplote pretvorio u rad u kružnom procesu, bez drugih efekata, a to je kršenje Kelvinovog principa. Prena tome, empirijska

temperaturska skala mora biti takva da toplota teče od toplih ka hladnijim mestima. Kelvinov princip nas, dakle, dovodi do dva tipa termodinamike, pa se može izvesti iz Karateodorijevog. Pominjani tipovi termodinamike dati su u sledećoj tablici:

Tip	I	II	III	IV
Pravac toka toplote u za visnosti od empirijske temperature	Od viših ka nižim	Od viših ka nižim	Od nižih ka nižim	Od nižih ka višim ka višim
Znak absolutne temperaturе (znak konstante C)	Pozitivan	Negativan	Pozitivan	Negativan
Smer toka toplote u funkciji absolutne temperaturе	Od viših ka nižim	Od nižih ka višim	Od nižih ka višim	Od viših ka nižim

Tipovi jedan i dva odgovaraju Kelvinovom principu, a jedan i četri Klauzijusovom.

Veza Karateodorijevog i Klauzijusovog principa

Iz tablice se vidi da nas Karateodorijev princip dovodi do zaključka da:

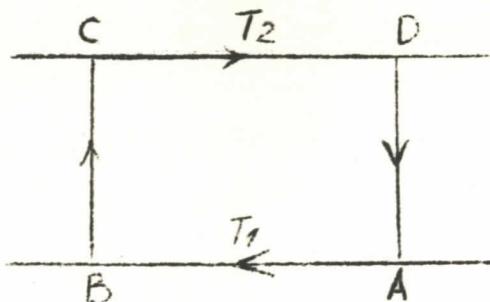
a) toplota teče iz mesta više ka nižim absolutnim temperaturama ili

b) toplota teče sa mesta niže absolutne temperature prema onima sa višom absolutnom temperaturom.

Prema tome, da bi izveli Klauzijusov iz Karateodorijevog principa moramo usvojiti da je tačno a), ne b). Ovo je jeste smisao veze Klauzijusovog sa Karateodorijevim principom.

Moguće je, takođe, izvesti Karateodorijev princip uz pomoć Klauzijusovog. U tu svrhu zamislimo prostor koji sadrži tačku A koja krši Karateodorijev princip, tj. takvu tačku A koja ima okolinu M u kojoj su sve tačke do ostupne adijabatskim putem iz tačke A.

1. Neka tačka A leži na izotermi T_1 kao što je pokazano na sl. 6.



Sl.6

2. Tačka B je druga tačka na ovoj izotermi. Ona je izabrana tako da sistem tokom izoternijskog kvazistatičkog procesa iz tačke A prelazi u tačku B otpuštajući količinu toplote Q.

3. Iz tačke B može se preći u tačku C koja se nalazi na izoterni T_2 ($T_2 > T_1$), kvazistatičkih adijabatskim procesom.

4. Na istoj izoterni leži tačka D izabrana tako da tokom kvazistatičkog izoternijskog procesa sistem prelazi iz tačke C u D uzi ujući količinu toplote Q. Po pretpostavci sve ove tačke leže u okolini N pa je moguće iz D preći u A kvazistatičkim adijabatskim procesom. Prena tome u kružnom procesu ABCDA, zbog konzervacije energije, rad koji je izvršen u procesima 2 i 4 mora se poništiti. Krajnji bilans u ovom kružnom procesu je da tačke kao što je A ne mogu postojati. Prena tome, u svakoj okolini tačke A u termodinamičkom faznom prostoru postoje tačke do kojih se ne može doći adijabatski iz tačke A.

Kelvinov i Klauzijusov princip

Smatra se da su iskazi, koje su dali Kelvin i Klauzijus za Drugi princip termodinamike ekvivalentni. Međutim, iz predhodno izloženog i iz tablice 1 vidi se da to nije striktno tako. Smisao u kone Karateodorijev princip sadrži Kelvinov je različit od onoga po kone on sadrži Klauzijusov princip. Ekvivalentnost ovih iskaza gubi važnost na negativnim apsolutnim temperaturama. Stoga je potrebno modifikovati Kelvinov iskaz tako da glasi: "U kružnom procesu, bez kompenzacije, toplota ne može biti potpuno pretvorena u rad kod stanja pozitivne apsolutne temperature, a rad ne može biti potpuno pretvoren u to-

plotu za stanje negativnih absolutnih temperatura". Ako razna tramo sada vezu izmedju modifikovanog Kelvinovog iskaza Drugog principa i Klauzijusovog, doćiće da zaključka da modifikovani Kelvinov iskaz sadrži klauzulu. Zaista, zanisimo da je moguće prekršiti Klauzijusov princip konstrukcijom mašine koja bi vodila toplotu iz jednog rezervoara i pretvarala je u rad bez drugih efekata. Dobijeni rad se može pretvoriti u toplotu, a ova toplota se može predati topljen telu. Očito da je ovo u suprotnosti sa Klauzijusovim principom. Ali, ovaj slučaj pokriva modifikovani Kelvinov princip. Jer, iz njega se vidi da je kod pozitivnih absolutnih temperatura prvi korak ovog procesa nemoguć, a kod negativnih absolutnih temperatura drugi korak se ne može postići. Tako, kao što je gore rečeno, modifikovani Kelvinov iskaz obuhvata Klauzijusov iskaz.

Da se zaključiti da su originalni principi Klauzijusa i Kelvina ekvivalentni samo za pozitivne absolutne temperature, dok su modifikovani Kelvinov i originalni Klauzijusov princip ekvivalentni i za pozitivne i negativne absolutne temperature.

POSTOJANJE I RAST ENTROPIJE

Već je pokazano da formulacija Drugog principa u Karate odorijevon iskazu ostaje neiznenjena, tj. u blizini bilo kog ternički homogenog sistema postoje takva stanja, koja su nedostizna iz njega adijabatskim putem. Ovo pak znači, da u svakom ravnotežnom sistemu u stanju snegativnom absolutnom temperaturom postoji entropija, kao funkcija toga stanja:

$$dS = \frac{dq}{T}$$

Dakle ista formulacija kao i kod običnih sistema. Da bi pokazali porast entropije potrebno je dati definiciju povratnog i nepovratnog procesa za sisteme sa negativnim absolutnim temperaturama.

Proces prelaza sistema iz stanja 1 u stanje 2 naziva se POVRATNIM, ako obrnuti prelaz iz 2 u 1 nije povezan s nekompenziranim pretvaranjem rada u toplotu. Proces prelaza sistema iz 1 u 2 naziva se NEPOVRATNIM, ako je obrnuti prelaz iz 2 u 1 povezan s nekompenziranim pretvaranjem rada u toplotu.

Definicije "kvazistatičkih" i "nestatičkih" procesa osta
ju bez izmena.

Da bi došli do analitičkog izraza za Drugi zakon termodi
namike, počićemo od specifične zakonitosti pretvaranja toplote
u rad i rada u topotu. Poznato je da se pri pretvaranju toplote
u rad u zatvorenom kružnom procesu vrši termodynamička pro
nena stanja okolnih tela (konpenzacija), a da pretvaranje rada
u topotu nije vezano sa takvin promenama; tj. inamo:

$$Q > W \quad \text{i} \quad W = Q$$

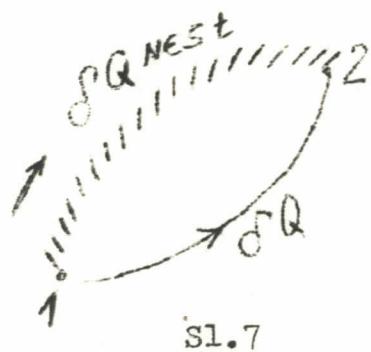
(Još jedna formulacija Drugog principa).

U slučaju anomalnih sistema, dakle kod stanja $T < 0$, ova
zakonitost je obrnuta. Topota se pretvara u rad bez ikakve pro
mene u okolnim telima, a pretvaranje rada u topotu je poveza
no sa promenama u okolini:

$$Q = W \quad \text{i} \quad W > Q \quad (\text{II.3})$$

(Uvodjenjem negativne absolutne temperature javlja se od
redjenasimetrija u pretvaranju toplote u rad i rada u topotu.
Ovo pretvaranje postaje komplementarno: kada je moguće jedno
pretvaranje bez konpenzacije, nije moguće drugo i obrnuto).

Polazeći od uslova (II.3), razmotrimo dva bliska stanja ra
vnoteže 1 i 2 nekog anomalnog sistema ($T < 0$). Neka pri prelazu
sistema iz 1 u 2 nestatički, sistem primi količinu toplote
 δQ_{nest} i pri tom izvrši rad δW_{nest} . (Na sl. 7 nestatički pre
laz je dat raznazonom linijom).



Po prvom principu termodynamike mora biti:

$$\delta Q_{\text{nest}} = dU + \delta W_{\text{nest}} \quad (\text{II.4})$$

Ako sistem prelazi iz stanja 1 u stanje 2 kvazistatički, onda će primljena količina toplote biti Q , a izvršeni rad W , pa će po prvom principu biti:

$$\oint Q = dU + \oint W \quad (\text{II.5})$$

Oduzimanjen (II.5) od (II.4) dobijano:

$$\oint_{Q_{\text{nest}}} - \oint Q = \oint_{W_{\text{nest}}} - \oint W = R \quad (\text{II.6})$$

Šta bi značilo kada bi bilo $R = 0$? To bi značilo da se i u kvazistatičkom i nestatičkom procesu svaka količina toplote može pretvoriti u rad i obrnuto bez promene u okolinu telima, a to je nenoguće. Dakle, R nije 0.

Veličina R nije ni manja od nule ($R \neq 0$), jer bi u protivnom slučaju to značilo, da bi sav spoljašnji rad u kružnom procesu bio utrošen na zagrevanje termostata bez promene u okolini telima, a to je nenoguće na osnovu (II.3). Ostaje znači da je veličina $R > 0$, a to odgovara radu dobijenom za ciklus na račun topline termostata, što je u saglasnosti sa (II.3), pa dobijano:

$$\oint_{Q_{\text{nest}}} - \oint Q = \oint_{W_{\text{nest}}} - \oint W > 0 \quad \text{ili}$$

$$\oint_{Q_{\text{nest}}} > \oint Q \quad \text{i} \quad \oint_{W_{\text{nest}}} > \oint W \quad (\text{II.7})$$

Pošto je $\oint Q = TdS$ to se vidi da je:

$$TdS < \oint_{Q_{\text{nest}}} \quad (\text{II.8})$$

Pri adijabatskim nestatičkim procesima, kada je $\oint_{Q_{\text{nest}}} = 0$ dobijano kod sistema $T < 0$:

$$\underline{\underline{dS}} > 0 \quad (\text{II.9})$$

Napominjeno da su formule (II.7) i (II.8) za obične sisteme suprotnog znaka, tj. da glase respektivno, $\oint_{Q_{\text{nest}}} < \oint Q$ i $TdS > \oint_{Q_{\text{nest}}}$, ali da je (II.9) istovetna.

Nejednakost (II.9) izražava zakon rasta entropije pri nestatičkim procesima u izolovanim sistemima sa negativnim apsolutnim temperaturama. Pokazano je, dakle, da zakon o postojanju i rastu entropije, (a i to je jedna formulacija Drugog principa), važi, kako za sisteme sa pozitivnim, tako i za sisteme sa ne-

gativnim absolutnim temperaturama.

Osnovna jednačina termodinamike

Osnovna jednačina (nejednačina) termodinamike koja za obične sistene glasi $TdS \geq dU + \delta W$ za sisteme sa negativnim temperaturama je suprotno orijentisana, tj.

$$TdS \leq dU + \delta W \quad (\text{II.10})$$

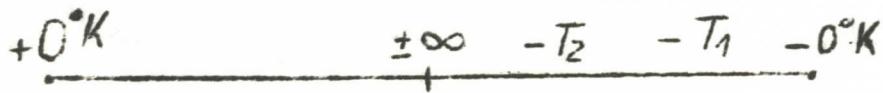
gde se jednakost odnosi na ravnotežne, a nejednakost na neravnotežne procese.

NERSTOVA TEOREMA

Kada se ponenu negativne absolutne temperature, odmah se ponisli na Nerstovu teoremu i na važenje jedne od glavnih posledica ove teoreme koja glasi: "Temperatura absolutne nule je nedostižna". Na prvi pogled kontradiktorno. Ako već ne možemo dostići ni absolutnu nulu kako govoriti o još "nižin" – negativnim temperaturama. Ovaj prividni paradoks nestaje, i sve posledice Nerstove teoreme ostaju neizmenjene i pri fenomenu negativnih temperatura, ako se pod absolutnom nulom temperature shvati absolutna nula kako za pozitivnu tako i za negativnu absolutnu temperaturu. Dakle, postoji plus nula stepeni Kelvina i minus nula stepeni Kelvina temperature koje odgovaraju vrlo različitim stanjima tela. Ako sistem ima absolutnu temperaturu plus nula stepeni Kelvina onda se on nalazi na stanju najmanje moguće energije. Ako je neko stanje okarakterisano sa absolutnom temperaturom minus nula stepeni Kelvina, onda taj sistem u tom stanju ima najveću moguću energiju. Sistem se ne može ohladiti ispod plus nula stepeni Kelvina, jer bi u suprotnom znalo da možemo oduzeti energiju i onda kada se sistem nalazi u stanju najmanje moguće energije. Isto tako, sistem se ne može zagrijati preko minus nula stepeni Kelvina, jer bi to znalo da sistem može da apsorbuje energiju i u stanju sa najvišom mogućom energijom. Odvade izvodimo dva zaključka: Prvo, absolutne temperature -0°K i $+0^{\circ}\text{K}$ su jako udaljene jedna od druge, i drugo nije moguće dostići ni minus nula stepeni Kelvina ni plus nula stepeni Kelvina. Iz drugog zaključka sledi princip o nedostižnosti temperature absolutne nule koji se sada može formulisati na sledeći način: "Nemoguće je ohladiti bilo ko

ji sistem do absolutne nule pozitivne temperature ili zagrejati bilo koji sistem do absolutne nule negativne temperature". Posle ovoga se vidi da Nerstova teorema važi sa svim posledicama.

Prvi zaključak bi mogli interpretirati geometrijski na sledeći način: zanislino da smo kružnu liniju (Sl.1) "rasklili" na podeoku nula i razvukli u dužinu. Tada bi temperatura $\pm \infty$ bila na sredini, a -0°K i $+0^{\circ}\text{K}$ na krajevinama te duži. Ovo bi imalo i fizičkog snisla pošto je temperatura $\pm \infty$ beskonačno istovetna za sistene $E_{\min} < E < E_{\max}$, tj. za anomalne sisteme. Polazeći od tog stanja desno, ka -0°K zagrevano sistem, a polazeći levo ka $+0^{\circ}\text{K}$ hladino sistem. Ilustrovano na sl.8.



Sl.8

NEKE OSOBINE SISTEMA U STANJU S NEGATIVNOM APSOLUTNOM TEMPERATUROM

Lako je pokazati da i za ove sisteme važi princip da toplota prelazi sa tela više temperature na telo sa nižom, jasno, ako su dovedeni u topotni kontakt. Kako je i za ove sisteme u važnosti relacija:

$$dS = dS_1 + dS_2 > 0$$

to neka pri topotnom kontaktu dva anomalna sistema sa temperaturama T_1 i T_2 , predje količina toplote Q sa prvog na drugo telo. Koristeći gornju relaciju možemo napisati:

$$\left[-\left(\frac{1}{-T_1} \right) + \left(\frac{1}{-T_2} \right) \right] dQ > 0 \quad \text{ili}$$

$$\left(\frac{1}{T_1} - \frac{1}{T_2} \right) dQ > 0$$

Ovo je moguće samo ako je $T_1 > T_2$, tj. ako je $|T_1| < |T_2|$. Znači pokazano je da toplota pri topotnom kontaktu spontano prelazi od toplijeg na hladnije telo. Kako je svaki sistem sa pozitivnom apsolutnom temperaturom na nižoj temperaturi od sistema sa negativnom temperaturom, to će, pri topotnom kontaktu je drugog običnog i jednog anomalnog sistema, toplota spontano prelazi sa sistema koji ima negativnu apsolutnu temperaturu na sistem sa pozitivnom apsolutnom temperaturom.

Primenjujući na ove sisteme Karnov ciklus dolazimo do vrlo interesantnih osobina anomalnih sistema. Neka je i ovde kao obično temperatura topotnog izvora T_1 , a temperatura hladnjaka T_2 . Po definiciji, koeficijenat korisnog dejstva Karnovog ciklu sa jednak je:

$$\eta = 1 - \frac{T_2}{T_1}$$

Kako je $\frac{T_2}{T_1} > 1$ to je $\eta < 0$.

Ovo pak znači, da kod negativnih apsolutnih temperatura, pri odvodjenju topline od toplijeg tela i predavanje iste hlađenja nora se utrošiti rad. Hladnije telo zbog toga, na osnovu Prvog principa termodinamike dobije veću količinu topline za vrednost utrošenog rada. Kada bi ovakva mašina radila u suprotnom smeru, tj. kao mašina za hlađenje, ona bi oslobadjala rad pri prenosu topline od hladnijeg ka toplijem telu. Ako bi sada ova dva tela doveli u topotni kontakt, onda bi toplota prelazi la od toplijeg tela ka hladnijem, pa bi mašina spontano oslobodjala rad na račun topline samo jednog, HLADNOG tela, ne izazivajući pri tom nikakve promene u okolini telima. Ovakva mašina, koja bi periodično stvarala rad na račun hlađenja jednog tela, bez termodinamičkih promena u okolini, naziva se perpetuum mobile druge vrste Tomson - Planka. Kao što se vidi Tomson - Planka perpetuum mobile druge vrste je moguće u oblastima negativnih apsolutnih temperatura dok je u oblastima pozitivnih temperatura, kao što se zna, nemoguće. Uzgred napomenimo da je perpetuum mobile druge vrste - dakle mašina koja bi neprekidno pretvarala toplotu u rad bez kompenzacije nemoguće kako u slučaju običnih tako i u slučaju anomalnih sistema.

Kako je koeficijenat korisnog dejstva Karnovog ciklusa i kod anomalnih sistema manji od jedinice, to znači da topotne

mašine i u oblastima sa negativnim absolutnim temperaturama više apsorbuju toplote nego što prizvode rada.

Karnoov povratni ciklus je neostvarljiv izmedju sistema sa temperaturama razlicitog znaka, pošto je, kao što je napred naglašeno, prelaz sistema od pozitivnih ka negativnim absolutnim temperaturama nestatistički proces.

Iz izloženog se vidi da su osnovni zakoni termodinamike: I - vi princip, zakon o postojanju i rastu entropije (II-gi princip), i Nerstova teorema ostali u suštini ne promenjeni i principi primeni na sisteme sa negativnim absolutnim temperaturama, iako su oni formulisani mnogo pre nego što je konstatovan fenomen negativnih absolutnih temperatura, što svakako ide u prilog njihove opštosti i istinitosti. Ipak, mislim, da je termodinamika otkrićem sistema sa negativnim temperaturama dobila i nešto novo. Osim svakako sanog fenomena, sada se može jasnije gledati i na specifičan način pretvaranja toplote u rad i obrnuto. Uneta je određena simetrija u ovaj problem. Sada se zna da se toplota ne može potpuno pretvoriti u rad na pozitivni, a rad ne može potpuno u toplotu na negativnim absolutnim temperaturama.

III DEO

TEMPERATURA U SPECIJALNOJ TEORIJI RELATIVNOSTI

Kada se 1905. godine pojavila specijalna teorija relativnosti, trebalo je razne oblike teorijske fizike tako prilagoditi da budu u skladu sa osnovnim principima te teorije. Za feni menološku termodinamiku to su proveli Moseengeil 1907. godine i M. Plank 1908. godine. Tako se pojavila prva transformaciona formula za temperaturu u obliku:

$$T = T_0 \gamma ; \quad \gamma = \sqrt{1 - \beta^2} ; \quad \beta = \frac{v^2}{c^2} \quad (\text{III.1})$$

gde je v - brzina, c - brzina svetlosti, T_0 - sopstvena temperatura, a T - temperatura u pokretnom koordinatnom sistemu.

Medjutim, 1963. godine pojavio se članak Ota (Ott) koji je ispitujući važenja transformacije (III.1) predložio:

$$T = T_0 \gamma^{-1}$$

(III.2)

gde važe iste oznake kao u (III.1).

Posle ovoga se u raznim časopisima pojavila suprotna tvrdjenja koja su se odnosila na relativističku termodinamiku u prvom redu na temperaturu a i na druge termodinamičke veličine. Ova suprotna mišljenja idu tako daleko da se postavlja pitanje opravdanosti traženja kovarijantne formulacije za termodinamičke zakone i transformacionih formula za termodinamičke veličine. Jedino se svi autori slažu da je entropija skalarna veličina (invarijanta), pošto po suštini svoje definicije ne može zavisiti od kretanja.

Stanje u literaturi je sada tako da na jednoj strani u vrlo ozbiljnim udžbenicima (6) i (8) imamo transformacione formule za termodinamičke veličine i kovarijantne formulacije za Prvi i Drugi zakon termodinamike dok se na drugoj strani (3) i drugim časopisima smatra da to nema fizičkog smisla i sadržaja.

Ovde će biti izloženo i jedno i drugo gledište.

Izvedimo transformacionu formulu za temperaturu (III.1). Ovu formulu možemo izvesti direktno polazeći od jednačine stanja gasa, a možemo i preko količine toplote. Neka je jednači na stanja gasa u sistemu koji je vezan za gas:

$$p_0 v_0 = RT_0 \quad (\text{III.3})$$

a u sistemu koji se kreće brzinom (v) u odnosu na prvi:

$$pv = RT \quad (\text{III.4})$$

Odavde je :

$$T = \frac{pv}{R} = \frac{p_0 v_0 \sqrt{1 - \beta^2}}{R} \quad \text{ili}$$

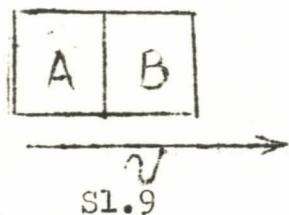
uzimajući u obzir (III.3) dobije se tražena transformacija:

$$T = T_0 \sqrt{1 - \beta^2} \quad (\text{III.1})$$

Ovde je uzeto u obzir da je zakon transformacije za i pritisak i zapreminu:

$$p = p_0 \quad i \quad v = v_0 \sqrt{1 - \beta^2}$$

uz uslov da je R invarijantno. Istu formulu možemo dobiti i drugim putem. Neka su tela A i B u topotnom kontaktu i neka prelazi količina topote Q_0 sa A na B. Sl. 9.



Znači, kod ovoga se prelaza energija tela B poveća za Q_0 a njegova masa Q_0/c^2 . Ako se ovaj prelaz posmatra u nekonstantnom sistemu u kome se tela A i B kreću brzinom v u smjeru kao na shemi, onda će povećanje energije tela B prema zakonu transformacije energije biti Q_0/γ^1 . Povećanje mase je $Q_0/\gamma^1 c^2$ a to znači da se povećao i impuls (uz konstantnu brzinu) za $Q_0 v / \gamma^1 c^2$. Ovaj impuls je trebalo dovesti telu. Ako je telo A delovalo na telo B silom F u smjeru kretanja, onda je prenesen i impuls jednak $F \cdot t$, gde je t vreme trajanja prelaza količine topote. Ovo vreme možemo zanislati vrlo velikim kako bi proces bio reverzibilan. Znači mora biti:

$$\frac{Q_0 v}{\gamma^1 c^2} = F \cdot t$$

S druge strane sile je obavila rad $F \cdot v \cdot t$, jer se telo B na koje sila deluje pomaklo u smjeru sile za put $v \cdot t$. Jedan deo energije koja je prešla mora biti mehanički rad, a ostatak količina topote Q . Zato se mora staviti da je:

$$\frac{Q_0}{\gamma^1} = F \cdot v \cdot t + Q \quad (\text{III.5})$$

ili $\frac{Q_0}{\gamma^1} = \frac{Q_0 \cdot v \cdot v}{c^2} + Q$

$$\frac{Q_0}{\gamma^1} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right) = Q \quad \text{pa sledi da je:}$$

$$Q = Q_0 \cdot \gamma^1$$

Budući da je entropija invarijanta onda mora biti i za temperaturu isti zakon transformacije. Da bi bilo $dS = dS_0$ mora biti:

$$dS = \frac{d\Omega}{T} = \frac{dQ_0 \gamma'}{T_0 \lambda'} = \frac{dQ_0}{T_0} = dS_0 \quad \text{znači:}$$

$$T = T_0 \cdot \lambda'$$

Medjutim, nešto drugčije razmišljanje dovodi do sasvim druge formule. Naime, impuls $Q_0 v / \gamma C^2$, o kome je bilo govora prenosi se zajedno sa energijom Q_0 / γ , koja prelazi sa tela A na telo B i koje taj impuls ima i pre i posle prelaza. Ako je to tako, onda ne treba sila F , a sanin tim nema ni mehaničkog rada. Sva energija koja prelazi Q_0 / γ je toploftna pa u (III.5) nema čla na F_{vt} i ostaje:

$$Q = \frac{Q_0}{\gamma} \quad (\text{III.2})$$

Koristeći opet invarijantnost entropije dobije se:

$$T = T_0 / \gamma$$

Obe ove formule (III.1) i (III.2) mogu se izvesti koristeći se zakona statistike. Potrebno je poći od statističkih zvona što, što je najbolji način definisanja temperature onaj, koji bazira na mikroskopskin, tj. statističkin razmatranjima. Od načina na koji je temperatura definisana zavise i transformacione formule za temperaturu, pa kako postoji nekoliko statističkih definicija relativističke temperature - to postoji i nekoliko mogućih transformacija. Kako su ove temperature podjednako prihvatljive, to je opravданo postaviti pitanje - "Šta se ustvari meri"? Većina autora, danas smatra da je odgovor na ovo pitanje - "Veličina koja se, ustvari, meri je uvek invarijantna sopstvena temperatura".

Statistička definicija temperature

Prva definicija relativističke temperature proizilazi iz relativističke Maksvel - Boltmanove funkcije raspodele.

$$\mathcal{N}(x, u) = \frac{n_0}{4\pi K_2(u)} \exp[-\int^u_{-u} u' du'] \quad (\text{III.6})$$

gde je K_2 - Kelvinova funkcija drugog reda, n_0 - gustina gase.
 \int^u - je izjednačen sa recipročnom temperaturom:

$$\int^u = \frac{\bar{u}^u}{kT} \quad (\text{III.7})$$

gde je k - Boltzmanova konstanta, a \bar{u}^u - je srednja vrednost kvadri vektora brzine gase.

je moglo biti izvršeno

Ovo izjednačavanje izračunavajući impuls - energije tenzora gase,

$$T^{uv} = n_0 \frac{k_3(u)}{K_2(u)} \bar{u}^{u-2} - \frac{n_0 g^{uv}}{\int^u} \quad (\text{III.8})$$

Izjednačavajući (III.8) sa:

$$T^{uv} = n_0(1+\epsilon) \bar{u}^{u-2} - pg^{uv} \quad (\text{III.9})$$

gde je p - pritisak, a ϵ je u vezi sa unutrašnjom energijom.
 Tako dobijeno jednačinu:

$$P = n_0 \cdot \int^{-1} \quad (\text{III.10})$$

koja je ustvari jednačina stanja idealnog relativističkog gasa.

$$P = \frac{n_0}{kT}$$

Iz ove definicije temperature sledi zakon transformacije (III.1).

Temperatura se može definisati i pomoću srednje kinetičke energije ili, tačnije, kinetička temperatura se definiše kao lokalna srednja impuls - energija. Imamo dakle,

$$3kT^u = \langle mu^u \rangle_{\text{lokal}} = n_0^{-1} T^{uv} u_v \quad (\text{III.11})$$

odakle sledi zakon transformacije (III.2) koji važi za kinetičku temperaturu.

Veza između kinetičke temperature i temperature definisane sa jednačinom (III.7) data je :

$$T_{\text{kin}} = T + \frac{n}{3k} \cdot \frac{K_1(n/kT)}{K_2(n/kT)} \quad (\text{III.12})$$

Valja primetiti da su ove dve temperature potpuno ekvivalentne za opisivanje idealnog gasa. Jednoj datoј temperaturi T odgovara samo jedno T_{kin} , što opet znači, da ako je gas u ravnoteži za jednu temperaturu, on je takođe u ravnoteži i za drugu.

Takođe je interesantan zaključak (3) da su kvadri vektori pridruženi ovim temperaturama sraznerni srednjem kvadri vektoru gase (\bar{u}^4). Ovo pak znači da je zavisnost temperature od koordinatnog sistema čisto kinematička, pa je zbog toga odgovarajući deo kvadri vektora temperatura njihova invarijantna dužina S .

Osim ovih definicija temperature postoje i druge (na primer sklarne i tensorske), što znači da su navedene definicije daleko od toga da su jedino moguće.

ŠTA SE U STVARI MERI

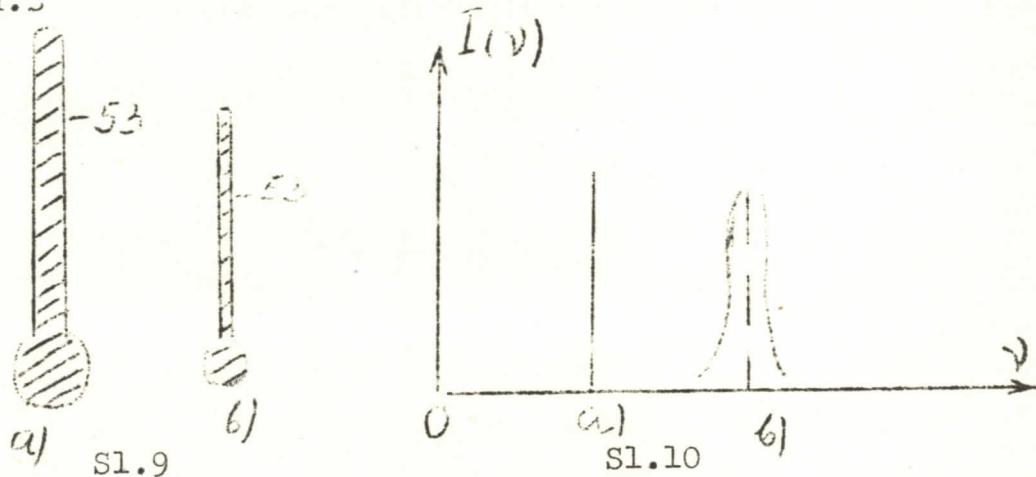
Naglašeno je, već, da je odgovarajuća temperatura intenzitet jednog od kvadri vektora temperature. Medju autorima koji su usvojili ovaj stav najjasniji je Anderson koga citiran:

"Termodinamičke veličine imaju značenje samo u koordinatnom sistemu koji miruje u posmatranom termodinamičkom sistemu. Zbog toga svako merenje temperature gase koji uniformno struji pokraj posmatrača, ili što je isto, ako posmatrač meri temperaturu dok drži termometar u ruci i trči kroz gas, neće uopšte zavisiti od vrste upotrebljenog termometra, kako je on orijentisan u odnosu na pravac kretanja i sl. Ovo ne tvrdi da posmatrač ne može da zakludi iz merenja na pokretnom sistemu koja je njegova temperatura u miru. On treba da interpretira sva merenja u značenju temperature u miru, pošto ova veličina sama po sebi zavisi od termodinamičkog stanja sistema. Prema tome fizički je besmisleno govoriti o transformaciji termodinamičkih veličina, pošto takve transformacije nikada ne mogu čak ni u principu da budu potvrđene merenjem. Prema tome, zahtev za

specijalnom kovarijancon kao primeni na termodinamiku sistema je bez fizičkog sadržaja. Mada je moguće definisati zakone transformacije za termodinamičke veličine, takve, da zakoni termodinamike zadrže svoj oblik kad se transformišu i prema tome formalno se podčinjavaju zahtevima specijalne kovarijante, taka procedura je bez fizičkog značaja".

U članku (3) se navode dva zanišljena eksperimenta merenja temperature koji daju snažnu podršku navedenom citatu. Evo tih "eksperimenata".

Neka se ima sistem koji miruje - gas zatvoren u zapremini V i termometar koji se nalazi u miru u odnosu na taj gas. U pokretnom sistemu se nalazi posmatrač koji želi izmeriti (procitati) temperaturu pomenutog gasa. Pitanje je: Šta će posmatrač u pokretu videti? Odgovor je jednostavan. Posmatrač iz pokretnog sistema može procitati samo temperaturu u miru, jer je čita na termometru koji je u miru u odnosu na gas. Naravno, posmatrač u pokretu će videti izobličene brojeve na termometru zbog Lorencove kontrakcije dužine. Fez obzira kako je procitani broj izobličen posmatrač u svakom slučaju čita pravu temperaturu.



Posmatrajmo opet isti gas i istog pokretnog posmatrača ko u prvom slučaju. Pretpostavimo da atomi gase emituju jednu spektralnu liniju i to beskonačno oštru. Prvo, što će posmatrač u pokretu izmeriti (videti) to je Doplerovo pomeranje spektralne linije. Ovo Doplerovo pomeranje daje globalnu brzinu gase. Znači posmatrač može meriti širinu spektralne linije, koja je poznata funkcija temperature u miru. Posmatrač na taj način opet meri temperaturu gase u miru.

Ova dva zamišljena eksperimenta nisu jedini koji ilustruju invarijantnost temperature koja se meri.I u nekom drugom zamišljenom eksperimentu temperatura koja se meri je uvek temperatura u miru.

Iz izloženog u III delu se vidi da zahtev o kovarijantnoj formulaciji fizičkih zakona,koji je u početku bio imperativno postavljen,u oblasti termodynamičkih zakonitosti ima samo formalan karakter,a bez fizičkog je smisla i sadržaja.

L i t e r a t u r a

1. I.P.Bazarov - Ternodinamika,Moskva 1961.godine
2. J.Dunning - Davies,Connections between the Various Forms of the Second Law of Thermodynamics
Il Nuovo cimento (Vol.LXIV B,N 1 - 11.XI 1969.godine)
3. R.Hakin "Remarks on Relativistics! Lettere al nuovo cimento Vol.I,N 9.21.III 1969.godine.
4. Talpigo.Ternodinamika i statističeskaja fizika - Moskva,1966.godine.
5. Perleckij - Statističeskaja fizika - Moskva,1953.g.
6. Landau,Livšic.-Statističeskaja nehanika (prevod) 1952.g.
- 7.N.G.Basov,O.N.Krohin, .M.Popov.-"Generacija,usiljene i indikacija infrakravnog i optičeskogo izlučenij s ponošćju kvantovih sistem".- Uspehi fizičeskih nauk.T.LXXII, 1960.godine.
8. Dr.Dragiša Ivanović - Teorija relativnosti.
Beograd,1962.godine.

9. В.Р. ЛЕВИЧ . Курс теоретической
физики . Том. I. Москва . 1969

S A D R Ž A J

1. Uvod	1
2. Ideo	2
3. Negativne absolutne temperature	2
4. Opravdanost uvodjenja negativnih apsolutnih temperatura u termodinamiku	2
5. Mogućnost ostvarivanja kvazi ravnotežnih stanja	4
6. Statistički smisao negativnih apsolutnih temperatura	5
7. Sistemi sa negativnim apsolutnim temperaturama	9
8. Interakcija sistema sa negativnim apsolutnim temperaturama i elektromagnetskog zračenja	12
9. II deo	14
10. Termodinamika sistema sa negativnom apsolutnom temperaturom	14
11. Veza između različitih oblika Drugog principa termodinamike	14
12. Veza Karateodorijevog i Klauzijusovog principa	16
13. Kelvinov i Klauzijusov princip	17
14. Postojanje i rast entropije	18
15. Osnovna jednačina termodinamike	21
16. Nerstova teorema	21
17. Neke osobine sistema u stanju s negativnom apsolutnom temperaturom	22
18. III deo	24
19. Temperatura u specijalnoj teoriji relativnosti	24
20. Statistička definicija temperature	27
21. Šta se u stvari meri	29
22. Literatura	32