Stochastyczne dyskretne kryształ y czasu: produkcja entropii i synchronizacja subharmoniczna

Lukas Oberreiter ,1 Udo Seifert ,1 i Andre C. Barato2 II. Institut für ¹Theoretische Physik, Universität Stuttgart, 70550 Stuttgart, Niemcy Wydział Fizyki, Uniwersytet ²w Houston, Houston, Teksas 77204, USA

🔘 (Otrzymano 17 lutego 2020 r.; poprawiono 24 czerwca 2020 r.; zaakceptowano 22 grudnia 2020 r.; opublikowano 15 stycznia 2021 r.)

Kryształ y czasu dyskretnego to ukł ady napędzane okresowo, które wykazująspontaniczne ł amanie symetrii niezmiennoś ć przesunięcia w czasie w postaci nieokreś lonych oscylacji subharmonicznych. Przedstawiamy termo-

dynamicznie spójny model dyskretnego kryształ u czasu i analizować go w ramach termodynamiki stochastycznej. W szczególnoś ci oceniamy szybkoś ć rozpraszania energii tego wielociał owego ukł adu oddział ujązych hał aś liwych oscylatorów subharmonicznych w kontakcie z ł aź niącieplną Model pola ś redniego przedstawia zjawisko synchronizacji subharmonicznej, które odpowiada zbiorowym oscylacjom subharmonicznym poszczególnych jednostek. Model 2D nie wykazuje synchronizacji, ale pokazuje fazę krystalicznąw czasie, która charakteryzuje się zachowaniem prawa potęgowego liczby spójnych oscylacji subharmonicznych w zależ noś ci od rozmiaru systemu. Wynik ten pokazuje, ż e pojawienie się spójnych oscylacji jest moż liwe nawet przy braku synchronizacji.

DOI: 10.1103/PhysRevLett.126.020603

Kryształ y czasu [1,2] to faza materii zaproponowana po raz pierwszy przez Shapere'a i Wilczka [3,4]. Sąto zamknięte ukł ady równowagi z niezależ nym od czasu hamiltonianem, które wykazująoscylacje w czasie, co odpowiada spontanicznemu zł amaniu symetrii translacji czasu. Nazwę wybrano analogicznie do kryształ ów, które wykazują samoistne ł amanie symetrii przestrzennej symetrii translacyjnej w wyniku pojawienia się okresowego ukł adu atomów w przestrzeni.

Wkrótce po tej propozycji przedstawiono ogólne dowody na to, ż e kryształ ów czasu nie da się zrealizować w zamkniętych wielociał owych ukł adach kwantowych z oddział ywaniami krótkiego zasięgu [5,6]. Dyskusja na temat moż liwoś ci realizacji kryształ u czasu jest nadal aktywna [7–13].

W porównaniu z początkowąpropozycjąShapere'a i Wilczka, inny rodzaj ł amania symetrii translacji czasu ma miejsce w kryształ ach czasu dyskretnego (DTC) [14–18]. Sąto nierównowagowe ukł ady kwantowe z hamiltonianem czasowo-okresowym, dla których zł amanie symetrii translacyjnej czasu objawia się występowaniem oscylacji subharmonicznych o okresie dł uż szym niż okres hamiltonianu. Te dyskretne kryształ y czasu nie mająkontaktu z ł aź niącieplną dlatego nie rozpraszająenergii. Zwykle opierająsię na nieporzątku i lokalizacji, aby uniknąć stacjonarnego stanu nieskończonej temperatury, który nie wspierał by krystalicznego porzątku czasu [15,16,19]. Co ciekawe, DTC został y zrealizowane w eksperymentach [20–25].

W przypadku takich DTC podł ązenie ukł adu do zewnętrznego zbiornika moż e zniszczyć fazę DTC [26]. Niemniej jednak systemy otwarte w kontakcie ze zbiornikiem zewnętrznym pozwalająna szerszy zakres mechanizmów, które nie opierająsię na nieporzątku i lokalizacji, ale prowadządo fazy DTC [27–34]. W rzeczywistoś ci początek oscylacji subharmonicznych w dynamice ukł adów w warunkach okresowej jazdy jest znane od dł uż szego czasu [35]. Jednakż e iloś ć energii rozproszonej przez DTC jako system otwarty nie został a jeszcze oceniona.

W tym Liś cie przedstawiamy spójny termodynamicznie model klasycznego stochastycznego wielociał owego DTC w kontakcie z łaź nią cieplną Nasz model mieś ci się w teoretycznych ramach termodynamiki stochastycznej [36–38]. W konsekwencji moż emy ocenić tempo wytwarzania entropii, które okreś la iloś ciowo iloś ć energii rozpraszanej przez system. Pokazujemy, ż e ś redniątej wielkoś ci i jej wahań moż na wykorzystać do identyfikacji przejś cia do fazy DTC.

Mechanizm prowadzący do oscylacji subharmonicznych w naszym modelu róż ni się od dotychczas proponowanych DTC w ukł adach otwartych. Rozważ amy ukł ad wielociał owy, w którym każ da izolowana jednostka wykazuje skończonąliczbę spójnych oscylacji subharmonicznych, które po pewnym czasie zanikająpod wpł ywem szumu [39]. Wprowadzając interakcje pomiędzy tymi jednostkami pokazujemy, ż e dla sił y oddział ywania powyż ej pewnej wartoś ci krytycznej liczba spójnych oscylacji subharmonicznych odbiega w granicy termodynamicznej, która jest sygnaturafazy DTC.

Wersja naszego modelu dla pola ś redniego wykazuje zjawisko, które nazywamy synchronizacjąpodharmoniczną Synchronizacja standardowa jest podstawowym zjawiskiem w fizyce, w wyniku którego sprzęż one oscylatory wykazująoscylacje kolektywne [40]. W przypadku obserwowanej tutaj synchronizacji podharmonicznej, oscylatory napędzane okresowo wykazujązbiorowe oscylacje podharmoniczne. Niedawno w Ref. zaproponowano model deterministyczny, który wyś wietla synchronizację podharmoniczną [41]; nasz model odpowiada pierwszemu modelowi stochastycznemu z szumem termicznym, który wykazuję synchronizację subharmoniczną

Ι



FIGA. 1. Szkic modelu 2D. Zegary z oś mioma stanami reprezentują jednostki w naszym modelu. Sąsterowane przez zewnętrzny protokół okresowy, który prowadzi do oscylacji subharmonicznych. Jednostki oddział ująz najbliż szymi sąsiadami, co moż e prowadzić do fazy DTC, w której liczba podharmonicznych spójnych oscylacji odbiega od granicy termodynamicznej.

Zaskakują y wynik uzyskano w wersji 2D modelu. Nie pokazuje synchronizacji podharmonicznej, podobnie jak powią ane modele synchronizacji standardowej, które nie wyś wietlają synchronizacji w 2D [42,43]. Pokazujemy jednak, ż e model 2D nadal wykazuje fazę DTC, charakteryzują asię liczbą spójnych oscylacji subharmonicznych, które rosnajako prawo potęgowe wraz z rozmiarem systemu. Wynik ten ma szersze implikacje dla synchronizacji poza kodami DTC, ponieważ pokazuje, ż e pojawienie się spójnych oscylacji jest moż liwe nawet przy braku synchronizacji.

Każ da jednostka naszego modelu, co pokazano na rys. 1, to zegar o stanach Ω 3 oznaczonych jako α ¼0; 1; ...; Ω - 1. Dla pojedynczej jednostki szybkoś ć przejś cia ze stanu α do α þ 1 wynosi

wha ðtþ ¼keEaðtþ Baðtþ ð1þ

podczas gdy szybkoś ć przejś cia ze stanu α do α - 1 wynosi

gdzie parametr k ustawia skalę czasu. Energia czasowookresowa stanu α to E α ðtP, czasowo-okresowa bariera energetyczna pomiędzy stanami α i ð α p 1P mod Ω to B α ðtP. Stał a Boltzmanna kB i temperatura T sąprzez cał y czas ustawione na kB ¼T ¼1. Dla t ½0; τ , gdzie τ to okres, energia i bariery energetyczne sąokreś lone przez

ΕαδτΡ¼/InδcϷ=Ω½δα ϸbΩt=τc 1Ϸ modΩ δ3Ϸ

BaðtÞ¼⁄anðcÞ= Ω ½ Ω 1 þða þb Ω t= τ cÞmod Ω ; ð4Þ

gdzie c jest stał ądodatnią

Model dla pojedynczej jednostki analizowano w pracy [39]. W okreś lonej granicy, gdzie róż nice energii i bariery energetyczne się rozchodzą pojedyncza jednostka dział a jak zegar, który wyś wietla nieokreś lone oscylacje subharmoniczne z okresem $\delta\Omega$ - 1Þt. Dla skończonych wartoś ci szybkoś ci przejś cia fluktuacje termiczne niszcząspójnoś ć oscylacji subharmonicznych; tj. dwupunktowe funkcje korelacji w czasie wykazująoscylacje podharmoniczne, które zanikająwykł adniczo [39].

W obecnym modelu poszczególne jednostki, które wykazywał yby skończonąliczbę spójnych oscylacji, gdyby był y same, oddział ująna siebie. Niezależ na od czasu energia interakcji tego ukł adu wielu ciał z N takimi jednostkami wynosi

gdzie wektor α ¼ðα1; α2; ...; αNÞ reprezentuje stan ukł adu wielu ciał. W przypadku wariantu pola ś redniego suma w j obejmuje wszystkie jednostki od j ¼1 do j ¼N i J ¼J=N. W przypadku wariantu 2D suma w j wynosi ponad czterech najbliż szych sąiadów, J ¼J, i rozważ amy okresowe warunki brzegowe. Peł nookresowy Hamiltonian modelu to

gdzie Eɑi ðtÞ jest dane przez równanie. (3).

Przeprowadziliś my ciągł e symulacje Monte Carlo tego modelu przy uż yciu algorytmu Gillespiego [44]. Szczegół owądefinicję modelu z konkretnym wyborem współ czynników przejś ciowych, z których korzystaliś my, moż na znaleź ć w ref. [45]. Parametry modelu ustalono na k ¼40, c ¼104, a okres τ ¼1. Liczba stanów każ dej jednostki wynosi Ω ¼8. Podstawowym zjawiskiem, które badamy, jest to, czy dla sił y oddział ywania J powyż ej pewnej wartoś ci krytycznej oscylacje subharmoniczne stająsię spójne w granicy termodynamicznej, co jest oznakąpocząku fazy DTC. Zmiana ustalonych parametrów prowadzi do wyników, które są iloś ciowo róż ne, ale mająte same cechy fizyczne omówione poniż ej.

Poniż sze obserwacje charakteryzująten system. Po pierwsze, parametr kolejnoś ci synchronizacji róż nych zegarów brzmi [40]

rðtþ N 1 X
$$e^{2\pi i \alpha i \delta t b = \Omega}$$
 $\delta 7 b$

gdzie αiðtÞ jest stanem jednostki i w chwili t. Ponieważ interesująnas oscylacje subharmoniczne, rozważ amy:



FIGA. 2. Obserwowalne dla wariantu pola ś redniego w funkcji sił y oddział ywania J. (a) Parametr porzątku r wskazuje początek synchronizacji podharmonicznej powyż ej punktu krytycznego. (b) Liczba spójnych oscylacji R rozbiega się w granicy termodynamicznej poniż ej punktu krytycznego. (c) Stopień produkcji entropii na jednostkę σ=N; jego pierwsza pochodna odbiega od wartoś ci krytycznej w granicy termodynamicznej, jak pokazano na wstawce.

czas stroboskopowy n, gdzie rn rðntÞ. Wielkoś ć rn jako funkcja n osiąga wartoś ć stacjonarnąoznaczonąprzez r. Jeś li zegary nie są zsynchronizowane, wówczas r zbliż a się do $\delta\Omega$ 1Þ 1, a nie do 0, co jest związane z faktem, ż e tylko stany $\delta\Omega$ 1Þ stanów Ω wchodzą w skł ad oscylacji podharmonicznych [45]. Jeż eli zegary podharmoniczne synchronizująsię, to r > $\delta\Omega$ 1Þ 1.

Po drugie, liczbę spójnych oscylacji okreś la się iloś ciowo za pomocąfunkcji korelacji CðtÞ, która jest gęstoś ciązegarów w stanie ai ¼0 w chwili t, przy zał oż eniu, ż e w chwili 0 wszystkie zegary i ¼ 1; 2;...; N sąw stanie ai ¼0. Wielkoś ć stroboskopowa Cn ¼CðnτÞ ma oscylacje, które zanikająwykł adniczo w n. Okres oscylacji i czas zaniku zapisuje się odpowiednio jako nos i ndec . Liczbę spójnych oscylacji subharmonicznych definiuje się jako

Współ czynnik 2π w tej definicji związany jest z faktem, ż e R moż na zdefiniować jako stosunek częś ci urojonej i rzeczywistej wartoś ci wł asnej macierzy podstawowej [39].

Po trzecie, iloś ć rozproszonej energii jest okreś lana iloś ciowo na podstawie termodynamicznego tempa wytwarzania entropii [36]. To obserwowalne iloś ciowo okreś la koszt energetyczny DTC; to jest szybkoś ć pracy wywieranej na ukł ad w wyniku okresowej jazdy. Dla trajektorii stochastycznej z cał kowitym czasem T i M skoków, zmiana α ð1 \flat α ð2 \flat α ðM \flat wynosi , entropia

gdzie wa $\delta m P \alpha \delta m p_1 P$ jest szybkoś ciąprzejś cia ze stanu a $\delta m P do stanu \alpha \delta m p_1 P$. Ś rednie tempo wytwarzania entropii wynosi $\sigma hX\sigma i=T$, gdzie nawiasy oznaczająś redniąpo trajektoriach stochastycznych. Wahania produkcji entropii sąokreś lane iloś ciowo za pomocąwspół czynnika Fano, F $\sigma \delta hX2 \sigma i hX\sigma i2P=hX\sigma i$. Obie wielkoś ci, σ i F σ , sąformalnie okreś lone w granicy T

Najpierw przeanalizujemy model pola ś redniego. Wyniki dla parametru rzędu r pokazano na rys. 2(a). Wskazują ż e r > ðΩ 1Þ 1 dla J>Jc 0,975 w granicy termodynamicznej. Ten model pola ś redniego przedstawia nowatorskie zjawisko synchronizacji podharmonicznej. Róż ni się od pokrewnych modeli standardową synchronizacjąbez napędu okresowego [42,43,46]. W tych modelach każ da jednostka jest obciąż onym bł ądzeniem losowym po okręgu ze stanami Ω. Odchylenie jest generowane przez a



FIGA. 3. Obserwowalne dla wariantu 2D w funkcji sił y oddział ywania J. (a) Parametr porządku r, który w granicy termodynamicznej dąż y do zera dla wszystkich J. (b) Liczba spójnych oscylacji R roś nie wraz z prawem potęgowym. (c) Współ czynnik Fano Foroś nie wraz z rozmiarem systemu.

stał a sił a termodynamiczna, taka jak energia swobodna hydrolizy trifosforanu adenozyny. Natomiast w naszym modelu każ da jednostka jest zegarem napędzanym okresowo i wyś wietlającym hał aś liwe oscylacje subharmoniczne.

Skalowanie liczby spójnych oscylacji R wraz z rozmiarem ukł adu N pokazano na rys. 2 (b). Poniż ej punktu krytycznego R ulega nasyceniu. Dlatego oscylacje podharmoniczne nie trwająw nieskończonoś ć w granicy termodynamicznej, ale zanikająpo pewnym okresie przejś ciowym. Powyż ej punktu krytycznego R odbiega od rozmiaru systemu jako prawa potęgowego, z wykł adnikiem zgodnym z 1. Dla J Jc oscylacje podharmoniczne stająsię zatem nieokreś lone w granicy N , co odpowiada fazie DTC. Na rys. 2(b) moż na takż e zaobserwować, ż e R staje się mniejsze dla duż ych wartoś ci sił y oddział ywania J. Wynik ten moż na wytł umaczyć obserwacją ż e w granicy J nieskończenie większej od zależ nej od czasu częś ci energii, mielibyś my standardowy model równowagi bez oscylacji subharmonicznych.

Ponieważ nasz model DTC jest spójny termodynamicznie, moż emy ocenić, ile energii rozprasza ten DTC, korzystają z równania. (9). Na rys. 2(c) pokazujemy tempo wytwarzania entropii na jednostkę σ=N jako funkcję sił y oddział ywania J dla róż nych wartoś ci N. Maksimum pierwszej pochodnej σ =N względem J jako funkcja N wydaje się być zgodna z prawem potęgowym, które wskazuje, ż e pochodna ta jest rozbież na w granicy N

Mając do dyspozycji wartoś ci N, które był y dostępne w naszych symulacjach, nie byliś my w stanie wiarygodnie okreś lić wykł adnika. Nasz wynik wskazuje, ż e w granicy termodynamicznej występuje nieciągł oś ć w tempie wytwarzania entropii na jednostkę, σ=N.

Dla modelu 2D otrzymujemy wyniki jakoś ciowo odmienne od wyników dla modelu pola ś redniego. Jak pokazano na rys. 3(a), nawet dla obszarów, w których parametr porządku r wydaje się być większy niż $\delta \Omega$ 1 P 1 w systemie skończonym, r ðΩ 1Þ 1 rozpada się do zera jako prawo potęgowe wraz z rozmiarem systemu . Zatem w modelu 2D nie ma synchronizacji podharmonicznej, gdzie r ðΩ 1Þ 1 dla dowolnej wartoś ci J w granicy termodynamicznej.

Co ciekawe, mimo ż e model 2D nie wykazuje synchronizacji podharmonicznej, nadal wyś wietla fazę DTC. Dla wystarczająco duż ego J liczba spójnych oscylacji roś nie jako prawo potęgowe wraz z rozmiarem systemu, jak pokazano na ryc. 3 (b). Podobnie do wersji pola ś redniego, wykł adnik wynosi w przybliż eniu 1, niezależ nie od wartoś ci J.

Jeś li chodzi o szybkoś ć wytwarzania entropii w modelu 2D, nie moż emy zidentyfikować w naszych danych liczbowych ż adnego nieanalitycznego zachowania σ=N lub jego pierwszej pochodnej w punkcie krytycznym [45]. Nie moż na wykluczyć nieanalitycznego zachowania instrumentów pochodnych wyż szego rzędu. Jednakż e moż emy zaobserwować oznakę przejś cia fazowego w wahaniach wytwarzania entropii, co okreś la się iloś ciowo za pomocąwspół czynnika Fano Fσ. Jak pokazano na ryc. 3 (c), maksimum Forroś nie wraz z rozmiarem systemu, co wskazuje, ż e współ czynnik Fano moż e się róż nić w moż liwym punkcie krytycznym granicy termodynamicznej. Nie mogliś my ustalić ani



FIGA. 4. Porządek dalekiego zasięgu w modelu 2D. Osie reprezentująwspół rzędne przestrzenne siatki 2D. Migawka (a) odpowiada modelowi poniż ej punktu krytycznego, a migawka (b) odpowiada fazie DTC powyż ej punktu krytycznego. Kolory to N ¼1002, stan jednostki αi reprezentująliczbę 7. Parametry ¼0; 1; ...; J ¼0,2 dla (a) i J ¼0,8 dla (b). Zdjęcia te wykonano dla czasu stroboskopowego n ¼1000.

wykł adnik powiązany z tąrozbież noś ciąw sposób wiarygodny ani punkt krytyczny w przypadku naszych liczb. Dodatkowo, w modelach oscylacji biochemicznych zaobserwowano rozbież noś ć tego czynnika Fano w stanie krytycznym [47].

Dalsze dowody moż liwego przejś cia fazowego w modelu 2D pokazano na ryc. 4, który zawiera migawki stanu systemu. To zdjęcie pokazuje, ż e powyż ej punktu krytycznego panuje porządek dalekiego zasięgu z utworzeniem wysp o okreś lonej orientacji. Wynik ten jest podobny do obserwacji zjawiska "typu Kosterlitza-Thoulessa" w modelu 2D oddział ujących

hał aś liwych oscylatorów (bez okresowego sterowania) [42,43]. Stąd nasz model 2D DTC to ukł ad wielociał owy o wymiarach przestrzennych i interakcjach krótkiego zasięgu, który wykazuje porządek dalekiego zasięgu, który jest kluczowącechąDTC (patrz np. Ref. [27]).

Podsumowując, wprowadziliś my model paradygmatyczny stochastycznego ukł adu wielociał owego w kontakcie z ł aź niącieplną który wyś wietla fazę DTC. W wersji pola ś redniego stwierdzono zjawisko synchronizacji subharmonicznej, w wyniku której oscylatory napędzane okresowo wykazujązsynchronizowane oscylacje subharmoniczne.

W przypadku wariantu 2D nie ma synchronizacji. Istnieje jednak bogata fenomenologia z faząDTC, która charakteryzuje się zachowaniem potęgowym liczby spójnych oscylacji subharmonicznych. Pojawienie się nieokreś lonych spójnych oscylacji moż e być moż liwe nawet przy braku synchronizacji. Wynik ten wykracza poza DTC i jest potencjalnie istotny dla synchronizacji i oscylacji biochemicznych. W tym kontekś cie przyszł e prace powinny zbadać rolę nieporządku w okresie napędu i w krajobrazie energetycznym poszczególnych jednostek.

Jako pierwszy krok w stronę termodynamiki DTC obliczyliś my wytwarzanie entropii i pokazaliś my, w jaki sposób moż na jawykorzystać wraz z powiązanym współ czynnikiem Fano jako wskaź niki przejś cia do fazy DTC. O ile pierwotnąkoncepcję kryształ ów czasu moż na powiązać z wiecznym ruchem, o tyle w ukł adzie otwartym ze spójnym drugim prawem, takim jak analizowane tutaj, moż na wykluczyć takie zjawisko.

LISTY PRZEGLĄDU FIZYCZNEGO 126, 020603 (2021)

Nasze wyniki dająmiedzy innymi moż liwoś ć zbudowania konkretnego modelu teoretycznego subharmonicznego silnika cieplnego, który ł amie symetrię translacji czasu. Interesujące był oby zbadanie, czy moc i sprawnoś ć takiego silnika cieplnego saograniczone zależ noś ciami, które stwierdzono dla silników cieplnych cyklicznych i stacjonarnych [48 51] Z. Gong, R. Hamazaki i M. Ueda, Phys. Wielebny Lett. 120, 040404

- [1] K. Sacha i J. Zakrzewski, Rep. Prog. Fiz. 81, 016401 (2018).
- [2] V. Khemani, R. Moessner i SL Sondhi, arXiv: 1910.10745.
- [3] F. Wilczek, Ph. Wielebny Lett. 109, 160401 (2012).
- [4] A. Shapere i F. Wilczek, Phys. Wielebny Lett. 109, 160402 (2012).
- [5] P. Bruno, fiz. Wielebny Lett. 111, 070402 (2013).
- [6] H. Watanabe i M. Oshikawa, Phys. Wielebny Lett. 114, 251603 (2015).
- [7] VK Kozin i O. Kyriienko, Phys. Wielebny Lett. 123, 210602 (2019).
- [8] V. Khemani, R. Moessner i SL Sondhi, arXiv:2001 .11037.
- [9] VK Kozin i O. Kyriienko, arXiv:2005.06321.
- [10] P. Öhberg i EM Wright, Phys. Wielebny Lett. 123, 250402 (2019)
- [11] A. Syrwid, A. Kosior i K. Sacha, Phys. Wielebny Lett. 124, 178901 (2020).
- [12] P. Öhberg i EM Wright, Phys. Wielebny Lett. 124, 178902 (2020).
- [13] A. Syrwid, A. Kosior i K. Sacha, Phys. Rev. Research 2, 032038 (2020).
- [14] K. Sacha, fiz. Rev. A 91, 033617 (2015).
- [15] V. Khemani, A. Lazarides, R. Moessner i SL Sondhi, Phys. Wielebny Lett. 116, 250401 (2016).
- [16] DV Else, B. Bauer i C. Nayak, Phys. Wielebny Lett. 117, 090402 (2016).
- [17] A. Pizzi, J. Knolle i A. Nunnenkamp, Phys. Wielebny Lett. 123, 150601 (2019).
- [18] FM Surace, A. Russomanno, M. Dalmonte, A. Silva, R. Fazio i F. Iemini, Phys. Rev. B 99, 104303 (2019).
- [19] R. Moessner i S. Sondhi, Nat. Fiz. 13, 424 (2017).
- [20] J. Zhang, P. Hess, A. Kyprianidis, P. Becker, A. Lee, J. Smith, G. Pagano, I.-D. Potirniche, AC Potter, A. Vishwanath i in., Nature (London) 543, 217 (2017).
- [21] S. Choi, J. Choi, R. Landig, G. Kucsko, H. Zhou, J. Isoya, F. Jelezko, S. Onoda, H. Sumiya, V. Khemani i in., Nature (London) 543, 221 (2017).
- [22] S. Pal, N. Nishad, TS Mahesh i GJ Sreejith, Phys. Wielebny Lett. 120, 180602 (2018).
- [23] J. Rovny, RL Blum i SE Barrett, Phys. Wielebny Lett. 120, 180603 (2018).
- [24] J. Smits, L. Liao, HTC Stoof i P. van der Straten, Phys. Wielebny Lett. 121, 185301 (2018).

- [25] K. Giergiel, A. Kosior, P. Hannaford i K. Sacha, Phys. Rev. A 98, 013613 (2018).
- [26] A. Lazarides i R. Moessner, Phys. Rev. B 95, 195135 (2017).
- [27] NY Yao, C. Nayak, L. Balents i MP Zaletel, Nat. Fiz. 16, 438 (2020).
- (2018).
- [29] RRW Wang, B. Xing, GG Carlo i D. Poletti, Phys. Rev. E 97, 020202(R) (2018).
- [30] FM Gambetta, F. Carollo, M. Marcuzzi, JP Garrahan i I. Lesanovsky, Phys. Wielebny Lett. 122, 015701 (2019).
- [31] FM Gambetta, F. Carollo, A. Lazarides, I. Lesanovsky i JP Garrahan, Phys. Rev. E 100, 060105(R) (2019).
- [32] TL Heugel, M. Oscity, A. Eichler, O. Zilberberg i R. Chitra, fiz. Wielebny Lett. 123, 124301 (2019).
- [33] B. Buča, J. Tindall i D. Jaksch, Nat. komuna. 10, 1730 (2019).
- [34] C. Booker, B. Buča i D. Jaksch, New J. Phys. 22, 085007 (2020).
- [35] RE Goldstein, Phys. Dziś 71, nr 9, 32 (2018).
- [36] U. Seifert, Rep. Prog. Fiz. 75, 126001 (2012).
- [37] C. Jarzyński, Annu. Ks. Condens. Materia Fiz. 2, 329 (2011).
- [38] CV den Broeck i M. Esposito, Physica (Amsterdam) 418A, 6 (2015).
- [39] L. Oberreiter, U. Seifert i AC Barato, Phys. Rev. E 100, 012135 (2019).
- [40] S. Gupta, A. Campa i S. Ruffo, Statistical Physics of Synchronization (Springer, Nowy Jork, 2018).
- [41] R. Khasseh, R. Fazio, S. Ruffo i A. Russomanno, Phys. Wielebny Lett. 123, 184301 (2019).
- [42] K. Wood, C. Van den Broeck, R. Kawai i K. Lindenberg, Phys. Wielebny Lett. 96, 145701 (2006).
- [43] K. Wood, C. Van den Broeck, R. Kawai i K. Lindenberg, Fiz. Rev. E 74, 031113 (2006).
- [44] DT Gillespie, J. Phys. Chem. 81, 2340 (1977).
- [45] Patrz materiał y dodatkowe pod adresem http://link.aps.org/supplemental/ 10.1103/PhysRevLett.126.020603 w celu uzyskania szczegół owej definicji modelu i danych dotyczących szybkoś ci wytwarzania entropii dla modelu 2D.
- [46] T. Herpich, J. Thingna i M. Esposito, Phys. Rev. X 8, 031056 (2018).
- [47] B. Nguyen, U. Seifert i AC Barato, J. Chem. Fiz. 149, 045101 (2018).
- [48] M. Esposito, K. Lindenberg i C. Van den Broeck, Phys. Wielebny Lett. 102, 130602 (2009).
- [49] N. Shiraishi, K. Saito i H. Tasaki, Phys. Wielebny Lett. 117, 190601 (2016).
- [50] P. Pietzonka i U. Seifert, Phys. Wielebny Lett. 120, 190602 (2018)
- [51] T. Koyuk i U. Seifert, Phys. Wielebny Lett. 122, 230601 (2019).