

11.2. ფლუქტუაციური ხმაურების წყაროები ელექტრულ და ელექტრონულ მოწყობილობებში

ამ პარაგრაფში გავუცნობით ფიზიკურ მოვლენებს რომლებიც წარმოშობენ ძაბვის და დენის ფლუქტუაციებს რადიოტექნიკურ მოქმობილობებში. მიღებული იქნება ფორმულები, რომლებიც გამოიყენება ხმაურის ინტენსივობის შესაფასებლად.

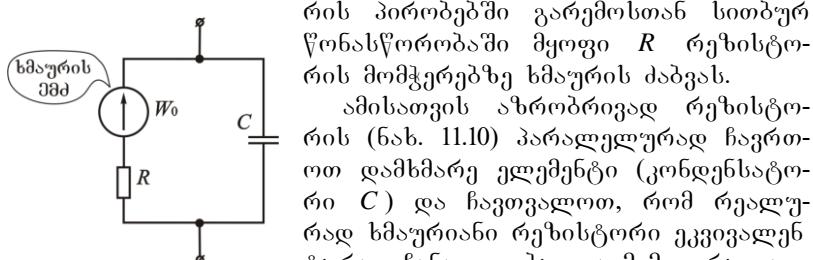
ხმაურის წარმოშობის ერთ-ერთი მთავარი მიზეზი არის ელექტრული მუხტის მოცულობითი სიმძრივის ფლუქტუაცია

გამტარ სხეულებში (რეზისტორებში). მიზეზი – მუხტის გადამტანების ხაოტიური სითბური მოძრაობა (იხ. ნახ. 11.9). ქაოტიური მოძრაობის გამო, A და B მიღდამოებები, გადამტანი მუხტები არ უდრის ერთმანეთს.

ერთობრიობაში, სისტემის ელექტრული ნეიტრალურობის მიუხედავად შეიქვნება ცვლადი ელექტრომაგნიტური გელები, ხოლო გარე მოჭერებზე წარმოშვება ხმაურის პოტენციალთა სხვაობა. გამტარში მუხტების "განთავსების" მაღალი სიმკრივის და დიდი სითბური სიჩქარის გამო გამოხმაურობის სპექტრი თურმე ძალზე განიერია. ეს ნიშავს, რომ რადიოტექნიკურ სისტემებზე რეზისტორის სითბური ხმაური საკმარისად ზუსტად შექსაბამება (დელტა-კორელაციული) თეორი ხმაურის მოდელს.

ნაიკვისტის ფორმულა

სპექტრული სიმძლავრის გამოხატვლები და გამოვიყვანოთ თანაფარდობა, რომელიც აღწერს აბსოლუტური T ტემპერატურის პირობებში გარემოსთან სითბურ წონასწორობაში მყოფი R რეზისტორის მოჭერებზე ხმაურის ძაბვას.



ნახ. 11.10 ხმაურის შემქმნელ ემბ-ის წყაროდ.

ფიზიკის კურსიდან ცნობილია, რომ ნებისმიერ სისტემის, რომელიც იმყოფება სითბურ წონასწორობაში, ერთ თავისუფლების ღერძზე ფლობს $kT/2$ საშვალო ენერგიას. ზუსტად ასეთი იქნება ელექტრული ველის ენერგია, დაგროვებული კონდენსატორზე, ვინაიდან განხილული წრედი წარმოადგენს 1-ლი რიგის დინამიურ სისტემას ერთი თავისუფლების ღერძით. მაშა-სადამე, $C\bar{u}_C^2/2 = kT/2$. ამიტომ, კონდენსატორზე, ძაბვის ხმაურის დისპერსია იქნება $\sigma^2 = \bar{u}_C^2 = kT/C$.

ახლა კი ვისარგებლოთ (4.11) ფორმულით, რომელიც აკავშირებს დისპერსიას და ხმაურის ძაბვის სიმძლავრის სპექტრს:

$$\sigma_y^2 = \frac{W_0}{\pi} \int_0^\infty \frac{d\omega}{1 + \omega^2 (RC)^2} = \frac{W_0}{2RC}.$$

ვინაიდან $\frac{W_0}{2RC} = \frac{kT}{C}$, დამხმარე სიდიდე C გამოირიცხება

და მივიღებთ ტოლობას $W_0 = 2kTR$, სადაც **ბოლცმანის მუდმივა** $k = 1,38 \cdot 10^{-23} \text{ J/K}$.

გამოსაყენებლად პრაქტიკულად ხელსაყრელია ცალმხრივი ენერგეტიკული სპექტრი, რომელიც მოიცემა სიხშირის მხოლოდ დადგით არეში და აქვს განზომილება, β^2 / β_0 :

$$N_0 = 2W_0 = 4kTR \quad (4.27)$$

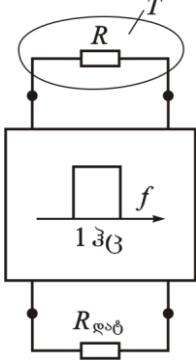
ამ შესანიშნავ თანაფარდობას ეწოდება **ნაიკვისტის ფორმულა**, რომელიც დამტკიცებული იქნა მე-20 საუკუნის 20-ან წლებში.

N_0 სიდიდეს აქვს უბრალო ფიზიკური აზრი – რეზისტორის სითბური ხმაურის კუთრი დისპერსია, რომელიც მოდის 1 ჰესიგნის სიხშირულ ზოლზე.

სითბური ხმაურის სიმძლავრის სპექტრალური სიმკრივე შესაძლებელია შეფასდეს შემდეგი მაგალითით: $T = 300K$ და $R = 10 \Omega$ წინადობისთვის N_0 მნიშვნელობა შეადგენს $1,66 \cdot 10^{-16} \beta^2 / \beta_0$, საიდანაც კუთრი ეფექტური ძაბვის ხმაური უდრის $1,29 \cdot 10^{-8} \beta / \sqrt{\beta_0}$. პატარა სიდიდის მიუხედავად, სითბური ძაბვის ხმაური შესაძლებელია გახდეს გადამწყვეტ ფაქტორად, რომელიც შეზღუდავს მიმღები მოწყობილობის რეალურ მგძნობიარობას.

**თმა 11. ტრიოზ სტაციონარულ სისტემებზე შემთხვევითი
სიზაღუბის ზემოქმედება**

საინტერესოა და მნიშვნელოვანი აღვნიშნოთ, რომ ხმაურის სამძლავრე, რომელიც შესაძლებელია გადაიცეს გარე რეზისტორულ დატვირთვაში, არ არის დამოკიდებული რეზისტორის R წინაღობაზე. დასამტკიცებლად განვიხილოთ სქემა ნახ. 11.11,



ნახ. 11.11

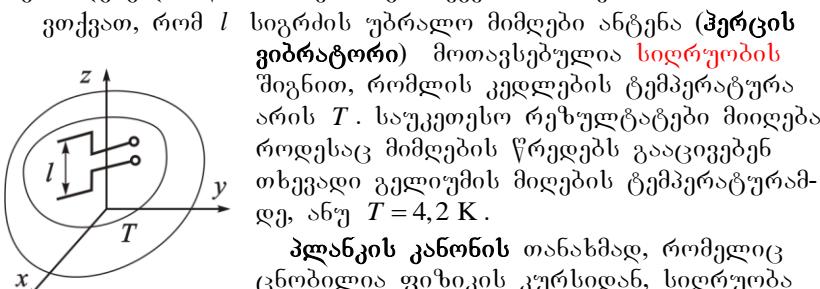
რომელშიც ხმაურის R რეზისტორს და დატვირთვის $R_{\text{დატ}}$ შორის ჩართულია იდეალური ფილტრი 1 ჰარტიანგბის ზოდით. როგორც ცნობილია, სიმძლავრე გადაცემული დატვირთვაში, მაქსიმალურია როცა $R_{\text{დატ}} = R$ (შეთანხმების პირობა) და ჩვენ შემთხვევაში კუთრი (კუთ.) სიმძავრე ტოლია $P_{\text{კუთ.}} = \bar{u}_{\text{კუთ.}}^2 / (4R) = kT.$

ამიტომ სითბური ხმაურთან ბრძოლის ერთადერთი ხერხია რადიომიმდები ხელსაწყოების მგზნობარ წრედების ღრმა გაცივება,

რომელიც გამოიყენება რადიოლოგიაზი, რადიოასტრონომიაზი და კოსმოსური კავშირის სისტემებში.

11.2. მიმღები ანტენის ხმაური

რადიოტექნიკურ ხელსაწყოებში ხმაურის წყარო შეიძლება იყოს მიმღები ანტენა, რომლის გამოსასვლელზე (ქაოტიური ელექტრონმაგნიტური ველის ფლუქტუაციის ზემოქმედებით) შესაძლებელია წარმოიშვას შემთხვევითი ძაბვა.



ნახ. 11.12 მაგნიტურ გამოსხივებით, რომელიც ხასიათობა განსაკუთრებული სპექტრალური პარამეტრით - კუთრი სიკაშებაშით B , ზომის ერთეულით ($\text{ვტ}/(\text{მ}^2 \cdot \text{გ} \cdot \text{ს})$), სადაც (სრ) სტერადიანით აღინიშნება სივცული კუთხე:

$$B = \frac{2hf^3}{c^2 \left\{ \exp[hf/kT] - 1 \right\}}, \quad (4.29)$$

სადაც f - სიხშირეა, პკ; c - სინათლის სიჩქარე, მ/წმ;

$h = 6,62 \cdot 10^{-34}$ $\text{J} \cdot \text{s}$ - პლანკის მუდმივა.

კუთრი სიკაშებულე წარმოადგენს ელექტრომაგნიტური გამოსხივების ნაკადის სიმკრივის შეფარდებას სიხშირის 1 ჰც ინტენსივურადთან, რომელიც მოცემულ წერტილში შემოდის 1 სრ (სტერეოფონი) სივრცით კუთხის გავლით.

თუ $hf \ll kT$, რაც ტიპიურია რადიოდიაპაზონისათვის, მაშინ განტოლება (4.29) გარდაიქმნება **რელეა-ჯინსას** მიახლოვებით ფორმულაში:

$$B = 2kT / \lambda^2,$$

(4.30)

სადაც $\lambda = c/f$ – გალოის სიგრძეა.

განვიხილოთ სიდიდე $\bar{E}_{j\beta\gamma}^2 = \bar{E}_x^2 + \bar{E}_y^2 + \bar{E}_z^2$, რომელიც წარმოადგენს ელექტრული ველის დაბაძულობის საშვალო კაფირაცის, რომელიც მოდის 1 პლ სიხშირის ინტენსივურობაზე.

ელექტრომაგნეტიზმის თეორიაში მტკიცდება, რომ გამოსხივების ნაკადის სიმკრიფის სიმძლავრე (\mathcal{E}/θ^2) ამ დროს შეადგენს $\bar{E}_{\text{უფ}}^2 / (120\pi) = \bar{E}_{\text{უფ}}^2 / (40\pi)$, სადაც გამოსახულებაში შემავალი სიდიდე $Z_0 = 120\pi \approx 377$ მტ წარმოადგენს ვაკუმის მახასიათებელ წინაღობას. აქ გათვალისწინებულია, რომ ყველა სივცული მიმართულების სრული თანატოლობის გამო $\bar{E}_{\text{უფ}} = 3 \cdot \bar{E}_{\text{უფ}}$.

ნაკადის სიმძლავრის გაყოფისას 4π , ანუ მთელი სივრცის სივრცულ კუთხეზე, ვღებულობთ კუთრი სიკაშასის გამოსახულებას სივრცურ სიდიდეების გათვალისწინებით:

$$B = \bar{E}_{\text{z}}^2 / (160\pi^2). \quad (4.31)$$

თუ გამოსახულებების (4.30) და (4.31) მარჯვენა მხარეებს გაუტოლებთ ერთმანეთს, მაშინ ვიპოვთ ელექტრული ველის დაძაბულობის გეგჩორის კუთრ გაშვალებულ პროექციის კვადრატის მდგრენელს, რომელიც ორიენტირებულია ანტინის გასტვრივ:

$$\bar{E}_z^2 = 320\pi^2 kT / \lambda^2. \quad (4.32)$$

თმშვიდი სტაციონარულ სისტემების გეომეტრიული სიზუღუბის ზემოქმედება

ვინაიდან ანტენის გამოსასვლელზე, რომელიც შედარებით ნაკლებია ტალღის სიგრძეზე, $\sqrt{A} \propto \sqrt{\lambda}$, მათი მივიღებთ გამოსასვლელი ძაბვის **გუთრ დისპერსიას**:

$$\bar{u}_{\text{გუთრ}}^2 = 320\pi^2 (l/\lambda)^2 kT. \quad (4.33)$$

თუ შემოვიტანოთ გერცის ვიბრაციოს გამოსხივების წინადღ ბად (ომ) $\sqrt{R_\Sigma} = 80\pi^2 (l/\lambda)^2$, მაშინ ელემენტარული მიმღები ანტენისათვის მივიღებთ **ნაიგვისტის** ფორმულას

$$\bar{u}_{\text{გუთრ}}^2 = 4kTR_\Sigma, \left(\frac{z^2}{\lambda^3} \right). \quad (4.34)$$

აქ ტემპერატურა T არის გარემოს გაწონასწორებული პარამეტრი, რომლის გავლით კველდება ელექტრომაგნიტური ტალღა. ეს ჰეშმარიტია მხოლოდ კოსმოსური წარმოშობის ხმაურებისათვის. გაზომვებმა გვაჩვენა, რომ ყველაზე ”ციფი” ცისკამარას უძნების ტემპერატურა შეადგენს რამდენიმე კელვინს. ამავდროულად ტემპერატურამ რადიოგალაციების მიმართულებით და კოსმოსური წყაროების ხმაურის რადიოგამოსხივებამ შეიძლება მიაღწიოს $10000 K$.

თუ ვილაპარაკებთ დედამიწის წარმოშობის ბუნებრივ შეშფოთებებზე, მაშინ ამ ხმაურის უმეტესი ნაწილი თავმოყრილია 30 მც -ზე დაბალ სიხშირეზე. (დედამიწის შეშფოთებები გამოწვეულია – მეხის განმუხტებებით და მძლავრი ელექტრული წრედების კომუტაციით). იმისათვის, რომ უცვლელი დაგტოვოთ ფორმულა (4.34) სახე, შემოაქვთ ხმაურის ტემპერატურა T_b , რომელიც დამოკიდებულია სიხშირეზე. დედამიწის შეშფოთებების საექტრული შემადგენლობა ისეთია, რომ 1 მც რიგის სიხშირეზე T_b ტემპერატურა ზოგიერთ პირობებში შეიძლება მიაღწიოს $3 \cdot 10^8 K$.

11.2.3. პუსტინის განაწილება

სიმბოლით ავღნიშნოთ **ელექტრონების საშვალო რიცხვი**, რომლებიც 1 წმ მიაღწევენ ანოდს. ექსპერიმენტი დაბიჯებით მეტყველებს მასზე, რომ ეს რიცხვითი მახასიათებელი არის სტატისტიკურად მგრადი, ანუ სტაციონარული. ანოდური დენის მუდმივი მდგრელი I_0 და v პარამეტრი დაკავშირებული არიან მარტივი $I_0 = e \cdot v$ თანაფარდობით. v -ს მნიშვნელობა ძალზე დიდია: როცა $I_0 = 1$ მა გვაქვს შეფასება $v \approx 10^{16} \text{ cm}^{-1}$. ვინაიდან

$v \sim 10^{16} \text{ წმ}^{-1}$, ალბატობა იმასა, რომ 1 წმ-ის ინტერვალში არც ერთი ელექტრონი არ მიაღწევს ანოდს შეადგენს $\exp(-10^{16})$, რაც შეუძლებელი მოვლენაა!

პროცესის სტატისტიკურ ანალიზე გადასვლისას გავაკეთოთ ერთი უმნიშვნელო დაშვება, რომელიც გაამარტივებს ანგარიშებს: დაუშვად, რომ ელექტრონები კათოდიდან ანოდისაკენ შვალებში მოძრაობებ „ჯაჭვივით“ ერთმანეთის შემდეგ ისე რომ, ალბათობა ორის ან რამდენიმეს ერთად მისვლის ძალზე მცირება.

ბუნებრივია, ჩავთვალოთ, რომ თუ A არის ელექტრონის ანოდზე მისვლის მოვლენა $(t, t + \Delta t)$ ინტერვალში, მაშინ პატარა სიდიდიდეების $(\Delta t)^2$ სიზუსტით ამ მოვლენის ალბათობაა

$$P_A = v \Delta t. \quad (4.35)$$

$P_0(t)$ ავღნიშნოთ ალბათობა იმისა, რომ არცერთი ელექტრონი დროის $(0, t)$ ინტერვალში არ მიაღწევს ანოდს. მაშინ

$P_0(t + \Delta t)$ იქნება რთული მოვლენის ალბათობა – არც ერთმა ელექტრონმა არ უნდა მიაღწიოს ანოდს დროის $(0, t)$ და Δt $(t, t + \Delta t)$ ინტერვალებში. რთული მოვლენის ალბათობის თვისების გამოყენების საფუძვლზე მივიღებთ

$$P_0(t + \Delta t) = P_0(t)(1 - v \Delta t).$$

ზღვარზე გადასვლისას როცა $\Delta t \rightarrow 0$, მივიღებთ დიფერენციალურ განტოლებას $\frac{dP_0}{dt} = -v P_0$ აშკარა საწყისი პირობით,

$$P_0(0) = 1.$$

ასეთი საწყისი ამოცანის ამოხსნა ელემენტალურია:

$$P_0(t) = \exp(-vt).$$

ვიპოვოთ $P_1(t)$ ალბათობა იმისა, რომ დროის $(0, t)$ ინტერვალში ზუსტად ერთი ელექტრონი მიაღწევს ანოდს. გაფართოებულ დროის $(0, t + \Delta t)$ შეაღებში ასეთი მოვლენის ალბათობა შედგება ორი არათავსებადი ალბათობის მოვლენებისაგან:

- ა) ელექტრონი დროის $(0, t)$ ინტერვალში მიაღწევს ანოდს,
- ბ) ელექტრონი დროის $(t, t + \Delta t)$ ინტერვალში მიაღწევს ანოდს.

ალბათობების თვისებიდან

$$P_0(t + \Delta t) = P_1(t)(1 - v\Delta t) + P_0(t)v\Delta t,$$

აქედან კი გამომდინარეობს დიფერენციალური განტოლება

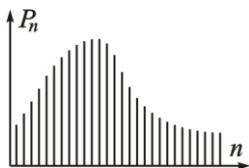
$$\frac{dP_1}{dt} = -vP_1 + vP_0 \quad \text{საწყისი პირობით } P_0(0) = 1.$$

ანალოგურად მიიღება საწყისი ამოცანა, რომლის ამოხსნა აღწერს ანოდზე n ელექტრონის მიღწევის მოვლენის ალბათობას:

$$\begin{cases} \frac{dP_n}{dt} = -vP_n + vP_{n-1}, \\ P(0) = 0. \end{cases} \quad (4.36)$$

უშვალო ჩასმით შეგვიძლია დაგწრმუნდო მასში, რომ

$$P_n(t) = \frac{(vt)^n}{n!} \cdot e^{-vt}. \quad (4.37)$$



ნახ. 11.13

ფორმულა (4.37) განსაზღვრავს პუნქტუალური განაწილების კანონს, რომელიც ვადება სტატისტიკური ფიზიკის მრავალ ამოცანებში.

ამ განაწილების კანონის ხარისხობ რიცო ფორმა მოყვანილია ნახ. 11.13.

11.2.4. დიოდის დენის სტატისტიკური თვისებები

თუ T დროის განმავლობაში ანოდზე მივიდა n ელექტრონი, მაშინ დენი, შეფარდებული დაკვივრების დროის T ინტერვალთან, უდრის $i_T = en/T$.

ამ დენის საშვალო მნიშვნელობა იქნება

$$I_0 = \bar{i}_T = (e/T)\bar{n}_T = ev. \quad (4.41)$$

$$\text{დენის დისპერსია } \sigma_i^2 = (e^2/T^2)\sigma_n^2 = (e/T)I_0. \quad (4.42)$$

თუ დენის ფლუქტუაციის ინტენსივობის ზომათ ავიდებთ საშვალოკვადრატულ გადახრის შეფარდებას დენის საშვალო მნიშვნელობასთან, მაშინ $\sigma_i/I_0 = \sqrt{e/T}/\sqrt{I_0}$. (4.43)

დასკვნა გამომდინარეობს (4.43) ფორმულიდან: დიოდის დენის ფლუქტუაციის ფარდობითი დონე მცირდება დაკვივრების დროის გაზრდისას და დენის საშვალო მნიშვნელობის გაზრდისას

11.2.5 შოტკის ფორმულა

რაც ნაკლებია დაკვირვების T დრო, მით უფრო დიდი სიხშირის ზოლი არის გასათვალისწინებელი პროცესის სპექტრში. **ჯოტელნიკოვის თეორემის** თანახმად, T დროში სიგნალის დასამუშავებლად, მარეგისტრირებელი სისტემას უნდა ქონდეს უნარი გაატაროს ყველა სიხშირები და სიხშირის $f_{\text{ზედ}}$ ზედა ზღვარებდეც კი, რომელიც აკმაყოფილებს თანაფარდობას $T = 1/(2f_b) \cdot (f_b = 1)$

თუ მიღებულ შედეგს გავითვალისწინებთ (4.42)-ში, გვექნება $\sigma_i^2 = 2eI_0f_b$, აქედან ფლუქტუაციური დენის კუთრი დისპერსია 1 ჰც –ან სიხშირულ ზოლში იქნება

$$N_0 = 2eI_0 \quad (4.44)$$

რადიოტექნიკაში ამ თანაფარდობამ მიიღო **შოტკის ფორმულის** სახელი. მის თანახმად, ელექტრული სელსაწყოს ხმაურის ეპვიგალენტური სქემა შეიცავს დენის წყაროს, რომელიც ქმნის თეთრ ხმაურს სპექტრული სიმკრივით, რომელიც აღიწერება (4.44) ფორმულით.

ექსპერიმენტები აჩვენებენ, რომ ელექტრონულ სელსაწყოებში (დიოდი, ტრანზისტორი და სხვა) ხმაური გამოწვეულია ელექტრონების სტატისტიკურად დამოუკიდებელი მოძრაობის გამო. მათ გააჩნიათ სიმძლავრის მუდმივი სპექტრი რამდენიმე ასეულ მებაჟერცამდე, ხოლო შემდეგ კლებულობს სიხშირის გაზრდასთან ერთად. ეს დაკავშირებულია იმასთან, რომ მაღალ სიხშირებზე (T -ს მცირე მნიშვნელობების დროს) არასამართლიანი ხდება მიღებული მოდელი, რომლის მიხედვით ანოდზე უნდა მივიღეს საკმარისად დიდი რაოდენობის ელექტრონები. ამის გარდა, იწყებს შემცირებას კონვექციური დენის ცალკეული იმპულსების სპექტრალური სიმკრივის მოდული, ვინაიდან მათი სანძლივობა მცირება, მაგრამ სასრულია.