УДК 539.23: 537.315

В.В. Божко, М.І. Роспопа

## Особливості краю оптичного поглинання стекол систем ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn)

Волинський державний університет ім. Лесі Українки, пр. Волі, 13, м. Луцьк,, 43025 (тел. 4-92-21, 4-91-57), E-mail: <u>post@univer.lutsk.ua</u>

Досліджено край поглинання халькогенідних стекол систем ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn) в інтервалі температур T = 77-400 К в спектральній області 1-2,5 еВ. Для інтерпретації експериментальних залежностей використано модифіковане правило Урбаха. Розраховано оптичну ширину забороненої зони, параметр статичної невпорядкованості, температурний коефіцієнт ширини забороненої зони β і ефективну енергію фононів. Проведена кореляція між результатами експерименту і компонентним складом стекол. Ключові слова: скло, невпорядкованість, правило Урбаха, енергія, заборонена зона, фонон.

Стаття поступила до редакції 16.12.2002; прийнята до друку 23.12.2002

### I. Вступ

Останнім часом значно зросла цікавість до вивчення матеріалів в аморфному стані, зумовлена широким використанням аморфних речовин і приладів, створених на їх основі, в різних областях сучасної техніки. Ця тенденція стимулюється досягненням фізики твердого тіла у вивченні властивостей невпорядкованих середовищ i створенням нових матеріалів, на основі яких можлива реалізація таких досягнень. Вивчення аморфних матеріалів представляє значний інтерес і з точки зору фундаментальної науки. Проблема опису фізичних властивостей систем з відсутнім кристалічним впорядкуванням, є однією з головних не розв'язаних до кінця задач фізики конденсованого стану. Значний інтерес при вивченні невпорядкованих матеріалів викликає дослідження спектральної області поблизу краю поглинання, оскільки вона містить інформацію про ширину забороненої зони Eg і про густину станів в ній. Важливим фактором, що визначає комплекс оптичних характеристик склоподібних матеріалів, є залежність краю фундаментального поглинання в широкому діапазоні температур (від кріогенних до температури склування Т<sub>g</sub>) [1]. Практично у всіх аморфних сполуках спостерігається експоненціальна область, яку називають "урбахівським хвостом". На даний час відомо, [2,3], що температурна залежність ширини експоненціального краю і величини оптичної щілини визначаються наявністю у системі структурної і температурної невпорядкованості в аморфній сітці. Слід відмітити, що край поглинання розширюється і

зміщується в сторону низьких енергій при збільшенні як термічних так і структурних складових невпорядкованості [1]. Це підтверджує еквівалентність статичної і динамічної невпорядкованості в записі правила Урбаха.

Робота присвячена дослідженню краю фундаментального поглинання стекол систем ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn). Дані системи, є перспективними для вивчення ефектів невпорядкованості, оскільки аморфні матеріали, що складаються з декількох елементів різної валентності, можуть поєднувати властивості бінарних стекол. Такі склади можуть утворювати повністю зв'язані структури з насиченням усіх зв'язків, які наближуються до ідеальної випадкової решітки атомів [4].

### II. Матеріали та методи

Синтез сполук ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn) проводився з елементарних компонентів (Zn,Cd,Hg – класифікації В-4, Ga – ГЛ-0000, Ge – ГМО-1, Sn – В-4, Se – ОСЧ 22-4) у вакуумованих кварцових ампулах однотемпературним методом із застосуванням вібраційного перемішування [5,6]. Склоподібний стан сплавів контролювався рентгенофазовим (дифрактометр ДРОН-ЗМ) та мікроструктурним (мікроскоп ММУ-3) аналізами. В межі областей склоутворення вносилися тільки ті склади сплавів, для яких методи контролю не виявили кристалічних включень. Одержані скла являли собою монолітні злитки з характерним блиском.



Рис. 1. Залежність спектрів оптичного поглинання від температури.



Рис. 2. Залежність спектрів оптичного поглинання від температури.



Рис. 3. Залежність спектрів оптичного поглинання від температури.

Для дослідження краю фундаментального поглинання готувались плоскопаралельні пластинки товщиною 0,009-0,01 см з відполірованою поверхнею.

Вимірювання спектрів поглинання проводилось на спектральній установці стандартним методом із синхродетектуванням.

#### **III.** Результати експерименту

Вимірювання спектрів поглинання є одним з прямих методів дослідження енергетичного спектра електронів в напівпровідниках. Змінюючи енергію фотонів, можна селективно збуджувати локалізовані і нелокалізовані стани електронів, і тим самим досліджувати їх енергетичний спектр в широкому інтервалі енергій. В роботі досліджено оптичне поглинання склоподібних напівпровідникових сплавів системи ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn) в межах 1-2,5 еВ енергій квантів падаючого світла. Отримані залежності коефіцієнта поглинання а від енергії фотонів hv і температури T показані на рисунках 1-3. З наведених залежностей видно, що з підвищенням температури спектри поглинання зміщуються в довгохвильову область, причому нахил спектральних залежностей залишається незмінним. Як відомо [7] при енергіях фотонів hv  $< E_g$  в халькогенідних матеріалах спостерігається розмитий хвіст коефіцієнта поглинання  $\alpha$ (hv,T), який в багатьох випадках відповідає експоненціальному закону, або так званому правилу Урбаха:

$$\mathbf{a}(\mathbf{h}\mathbf{v},\mathbf{T}) = \mathbf{a}_{0}\mathbf{e}^{\left[\frac{-(\mathbf{E}_{g}-\mathbf{h}\boldsymbol{\omega})}{\mathbf{E}_{0}(\mathbf{T},\mathbf{X})}\right]}.$$
 (1)

E<sub>0</sub>(T,X) – ширина експоненційного хвоста, α<sub>0</sub> – константа, що слабо залежить від частоти, Е<sub>д</sub> – оптична ширина енергетичної щілини. Згідно інтерпретації стандартної краю Урбаха склоподібних напівпровідниках ширина краю поглинання E<sub>0</sub> пропорційна <U<sup>2</sup>><sub>т</sub> де U – середньоквадратичне теплове зміщення атомів віл



Рис. 4. Спектри оптичного поглинання стекол систем ZnSe-GeSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.



Рис. 5. Спектри оптичного поглинання стекол систем CdSe-GeSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.



**Рис. 6.** Спектри оптичного поглинання стекол систем ZnSe-SnSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.

рівноважних положень. Вплив структурної невпорядкованості також враховується, тому можна записати:

$$E_0(T,X) \approx [\langle U^2 \rangle_T + \langle U^2 \rangle_X],$$

де <U<sup>2</sup>><sub>х</sub> – вклад топологічної невпорядкованості в середньоквадратичне відхилення положень атомів від ідеальновпорядкованої конфігурації. При температурах близьких до кімнатної і аж до температури склоутворення  $T_g$  величина  $E_0(T,X)$  не залежить від температури, тобто експоненціальний край поглинання зі збільшенням температури, зміщується, практично паралельно, в сторону менших енергій [1]. Автори [2,8,9] вважають, що нахил Урбаховського хвоста визначається вкладами двох типів: вкладом від статичної невпорядкованості структури матеріалу і температурної невпорядкованості, тобто фононів. Причому вклад першого типу у халькогенідних стеклах приблизно у три рази більший ніж вклад другого. Вважаючи, що Е<sub>д</sub> лінійно залежить від температури, тобто:

$$E_{g}(T) = E_{g}(0) - \beta T, \qquad (*)$$

де  $\beta$  – температурний коефіцієнт ширини забороненої зони і підставляючи  $E_g(T)$  у (1), отримаємо вираз для коефіцієнта поглинання у вигляді:

$$a(hv,T) = a_{c}e^{\left(\frac{hv}{E_{0}} + \frac{T}{T_{0}}\right)}.$$
 (2)

де  $\alpha_c$  – константа,  $T_0$  – параметр, який можна визначити з експерименту. Величина  $\frac{1}{E_0} = \frac{\partial \ln a}{\partial hv}$  –

логарифмічний нахил спектральної характеристики. Параметр  $E_0$  правила Урбаха в невпорядкованих матеріалах пов'язаний зі статичною невпорядкованістю атомів. Параметр  $T_0$ , як було показано авторами [10], залежить від ступеня невпорядкованості решітки матеріалу в температурній частині модифікованого правила Урбаха. Залежність (2) отримана авторами [1,2,7] дозволяє у явному вигляді відділити спектральну і температурну частини для коефіцієнта поглинання.

Спектри поглинання досліджуваних зразків при кімнатній температурі (T = 299 K) показані на рисунках 4-8. З експерименту видно, що зі збільшенням змісту компоненти  $XSe_2$  (X-Ge,Sn) відбувається зсув краю поглинання в короткохвильову область. Значення параметрів правила Урбаха у вигляді (2) при T = 299 K для різних концентрацій компонентів наведені в таблиці 1.

# IV. Обговорення результатів експерименту

Для теоретичного обґрунтування отриманих експериментальних фактів скористаємося теорією описаною в роботі [7]. Відсутність далекого порядку не дозволяє застосовувати зонну теорію в загальному вигляді до стекол. Електронні властивості конденсованих середовищ, в тому числі стекол, визначаються їх ближнім порядком. Питання про можливість "заборонена" застосування терміну (псевдозаборонена) зона до склоподібних напівпровідників принципово теоретично було розв'язане в роботі [8], де показано, що при зникненні далекого порядку в конденсованих системах зонний характер спектра зберігається, але краї дозволених зон розмиваються. Внаслідок флуктуацій у ближньому порядку атомів (які на відміну від чисто температурних флуктуацій в кристалах залишаються при як завгодно низьких температурах) в псевдозабороненій зоні конденсованої системи з'являються флуктуаційні локальні рівні, неперервно розподілені із спадаючою від країв дозволених (нелокальних) зон енергії густиною. На відміну від домішкових рівнів, флуктуаційні рівні не мають певної енергії активації, і займають цілі смуги станів в псевдозабороненій зоні. Для даної моделі



Рис. 7. Спектри оптичного поглинання стекол систем CdSe-SnSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.



Рис. 8. Спектри оптичного поглинання стекол систем HgSe-SnSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.

було показано, що при температурах близьких до кімнатної та вище, аж до температури склоутворення, температурну залежність ширини оптичної щілини можна апроксимувати лінійною залежністю Eg(T)-Eg(0) =  $\beta$ T. Враховуючи паралельний зсув кривих поглинання при зміні температури можна записати, що Eg(T) – Eg(0) = hv(T) – hv(0) =  $\beta$ T.

З експериментальних кривих (рис. 1-3) побудовано залежності hv(T), в яких енергії фотонів брались при перерізі кривих поглинання на рівні  $\alpha = 100 \text{ см}^{-1}$  (рис. 9-13). З форми залежності, що експериментально спостерігаються, і є типовими для більшості стекол, видно, що при зниженні

температур до кріогенних залежність hv(T) перестає бути лінійною, тому параметр  $\beta$  має сенс тільки на лінійній ділянці, і отже при низьких температурах формула (1) погано описує експеримент. В загальному випадку, щоб електрон зробив міжзонний перехід, він повинен отримати енергію  $E > E_g$ ; частину її, рівну hv, електрон отримує безпосередньо від фотона, а дефіцит енергії  $E_g - hv$  покривається фононами. При цьому права частина (1) наближено описує ймовірність багатофононного переходу, яка співпадає з функцією розподілу Бозе-Ейнштейна з хімічним потенціалом рівним нулю:

Таблиця 1

Параметри правила Урбаха в стеклах ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn).

| ZnSe, мол% | GeSe <sub>2</sub> , мол% | Ga <sub>2</sub> Se <sub>3</sub> , мол% | E <sub>0</sub> | β       | T <sub>0</sub> | $\omega$ , cm <sup>-1</sup> | А      |
|------------|--------------------------|--|----------------|---------|----------------|-----------------------------|--------|
| 1          | 80                       | 19                                     | 0,0925         | 0,00080 | 114,6          | 54,9                        | 0,0404 |
| 2          | 80                       | 18                                     | 0,0917         | 0,00090 | 101,6          | 55,6                        | 0,0461 |
| 1          | 85                       | 14                                     | 0,0886         | 0,00080 | 110,6          | 54,0                        | 0,0390 |
| 2          | 85                       | 13                                     | 0,0937         | 0,00101 | 92,7           | 58,8                        | 0,0535 |
| 3          | 85                       | 12                                     | 0,0878         | 0,00093 | 93,7           | 54,5                        | 0,0463 |
| 1          | 90                       | 9                                      | 0,0827         | 0,00099 | 83,5           | 59,8                        | 0,0565 |
| CdSe, мол% | GeSe <sub>2</sub> , мол% | Ga <sub>2</sub> Se <sub>3</sub> , мол% | E <sub>0</sub> | β       | T <sub>0</sub> | ω, cm <sup>-1</sup>         | А      |
| 28         | 64                       | 8                                      | 0,0951         | 0,00081 | 117,2          | 62,7                        | 0,0731 |
| 10         | 65                       | 25                                     | 0,1093         | 0,00081 | 134,2          | 60,1                        | 0,0702 |
| 16         | 65                       | 19                                     | 0,1051         | 0,00080 | 130,9          | 55,3                        | 0,0636 |
| 25         | 65                       | 10                                     | 0,0915         | 0,00084 | 108,6          | 58,8                        | 0,0711 |
| 5          | 70                       | 25                                     | 0,1023         | 0,00081 | 126,1          | 57,0                        | 0,0662 |
| 10         | 72                       | 18                                     | 0,1012         | 0,00084 | 119,6          | 60,0                        | 0,0728 |
| 15         | 75                       | 10                                     | 0,1026         | 0,00081 | 125,9          | 60,6                        | 0,0709 |
| 10         | 78                       | 12                                     | 0,1045         | 0,00080 | 130,4          | 58,5                        | 0,0673 |
| 11         | 80                       | 9                                      | 0,1161         | 0,00084 | 138,2          | 60,5                        | 0,0728 |
| 5          | 85                       | 10                                     | 0,1006         | 0,00083 | 121,3          | 65,5                        | 0,0780 |
| ZnSe, мол% | SnSe <sub>2</sub> , мол% | Ga <sub>2</sub> Se <sub>3</sub> , мол% | E <sub>0</sub> | β       | T <sub>0</sub> | ω, cm <sup>-1</sup>         | Α      |
| 1          | 75                       | 24                                     | 0,1554         | 0,00117 | 132,8          | 49,0                        | 0,0828 |
| 1          | 77                       | 22                                     | 0,1458         | 0,00121 | 120,1          | 52,0                        | 0,0761 |
| CdSe, мол% | SnSe <sub>2</sub> , мол% | Ga <sub>2</sub> Se <sub>3</sub> , мол% | E <sub>0</sub> | β       | T <sub>0</sub> | ω, cm <sup>-1</sup>         | Α      |
| 1          | 75                       | 24                                     | 0,1712         | 0,00097 | 175,3          | 59,7                        | 0,0728 |
| 2          | 76                       | 22                                     | 0,1840         | 0,00099 | 185,5          | 66,1                        | 0,0762 |
| 4          | 76                       | 20                                     | 0,1513         | 0,00091 | 164,8          | 50,2                        | 0,0659 |
| 1          | 77                       | 22                                     | 0,1993         | 0,00101 | 197,0          | 56,3                        | 0,0722 |
| 1          | 78                       | 21                                     | 0,1971         | 0,00104 | 189,2          | 65,4                        | 0,0737 |
| 2          | 78                       | 20                                     | 0,1631         | 0,00097 | 166,9          | 63,3                        | 0,0886 |
| 1          | 79                       | 20                                     | 0,1835         | 0,00099 | 183,9          | 62,7                        | 0,0894 |
| 0,5        | 79,5                     | 20                                     | 0,1474         | 0,00095 | 153,2          | 62,8                        | 0,0864 |
| 1          | 80                       | 19                                     | 0,1942         | 0,00103 | 188,3          | 63,4                        | 0,0937 |
| 1          | 82                       | 17                                     | 0,1760         | 0,00097 | 180,3          | 65,3                        | 0,0914 |
| HgSe, мол% | SnSe <sub>2</sub> , мол% | Ga <sub>2</sub> Se <sub>3</sub> , мол% | E <sub>0</sub> | β       | T <sub>0</sub> | ω, cm <sup>-1</sup>         | Α      |
| 5          | 75                       | 20                                     | 0,1843         | 0,00091 | 202,4          | 66,8                        | 0,0873 |
| 4          | 76                       | 20                                     | 0,1903         | 0,00085 | 223,9          | 66,7                        | 0,0834 |
| 5          | 77                       | 18                                     | 0,2070         | 0,00090 | 229,8          | 65,2                        | 0,0843 |
| 2          | 78                       | 20                                     | 0,1911         | 0,00089 | 213,1          | 66,7                        | 0,0858 |
| 2          | 80                       | 18                                     | 0,2054         | 0,00091 | 225,1          | 69,3                        | 0,0907 |

$$\langle n \rangle = \left( e^{\frac{hm}{kT}} - 1 \right)^{-1},$$
 (3)

де hv – енергія фононів, тому (\*) можна переписати у вигляді:

$$E_{g}(T) = E_{g}(0) - A\left(e^{\frac{hm}{kT}} - 1\right)^{-1}, \qquad (4)$$

де А – величина, що залежить від структури матеріалу і має розмірність енергії [8].

Розкладаючи другий член виразу (4) в ряд і відкинувши нелінійні члени, ми можемо отримати співвідношення (\*), записане для високо-температурної ділянки залежності  $E_g(T)$ , причому

$$B = \frac{Ak}{hщ}.$$

Величини β, А, ω для стекол досліджуваних систем подані у таблиці 1.

Важливим фактором для пояснення експоненціальної залежності коефіцієнта поглинання від енергій квантів падаючого світла є електронні



Рис. 9. Залежність краю оптичного поглинання від температури для стекол систем ZnSe-GeSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.



Рис. 10. Залежність краю оптичного поглинання від температури для стекол систем CdSe-GeSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.

переходи між локалізованими станами в хвостах країв зон, причому автори [7] вважають, що густина таких станів експоненціально спадає з енергією.

З таблиці видно, що параметр  $E_0$  для досліджуваних зразків лежить в межах 0,08-0,21 eV, що говорить про достатньо велику невпорядкованість. Величина  $E_0$  залишається незмінною при зміні температури у експерименті, але збільшується приблизно вдвічі коли відбувається зміна компонентного складу від GeSe<sub>2</sub> до SnSe<sub>2</sub>. Це добре узгоджується з твердженням авторів [1,2,10,11] про існування кореляції між шириною хвоста Урбаха, та радіусом атомів, які входять до складу стекол. Тобто, матеріали з компонентами, які мають більший атомний радіус краще формують ідеальну аморфну сітку. Причому при переході від GeSe2 до SnSe2 край поглинання зміщується в короткохвильову область, що також пітверджує наше припущення. Величина Е0 має незначну зміну в межах 0,04 eV, що може говорити про незначний вплив модифікаторів ZnSe, CdSe, HgSe на властивості матеріалу внаслідок малого процентного вмісту (до 20%). У таблиці 1 подано значення фононних частот, які одержані апроксимацією даних, обчислених за формулою (4), до експериментальних залежностей на рисунках 9-13. Вони характеризують деяку середню ефективну величину всіх коливань решітки. Величини β і T<sub>0</sub> невпорядкованість характеризують систем в



Рис. 11. Залежність краю оптичного поглинання від температури для стекол систем ZnSe-Sn 2-Ga2Se3.



Рис. 12. Залежність краю оптичного поглинання від температури для стекол систем CdSe-SnSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.

температурній частині (2). Результати розрахунків показують, що найменшу величину  $T_0$  мають зразки з компонентою GeSe<sub>2</sub>. В загальному випадку, як видно з формули (4) залежність  $E_g(T)$  є нелінійною, тому параметри  $\beta$  і  $T_0$  можуть бути застосовані тільки при температурах, коли залежність  $E_g(T)$  приблизно лінійна. Для кожного з досліджуваних зразків ці температури різні і визначаються з експериментальних залежностей (рис. 9-13).

Підсумовуючи, можна сказати, що ширина експоненційного хвоста, або ступінь невпорядкованості Е<sub>0</sub> залежить від домінуючого типу хімічного зв'язку, валентності і радіуса атомів в підрешітках матеріалу.

### V. Висновки

В даній роботі досліджено край фундаментального поглинання стекол систем ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn) в області енергій 1-2,5 eB. За результатами експерименту розраховано параметри правила Урбаха, записаного у формі (2). Експериментальні дані добре узгоджуються з



Рис. 13. Залежність краю оптичного поглинання від температури для стекол систем HgSe-SnSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>.

теоретичними розрахунками. Показано, що E<sub>0</sub>, β i T<sub>0</sub> можуть характеризувати вплив структурних особливостей матеріалу на фізичні (оптичні) властивості в межах обраної моделі.

**В.В. Божко** – кандидат фіз.-мат. наук; **М.І. Роспопа** – аспірант кафедри фізики твердого тіла.

- [1] А. Меден, М. Шо. Физика и применение аморфных полупроводников. Мир, М., 256 с. (1991).
- [2] Н. Мотт, Э. Дэвис. Електронные процессы в некристаллических веществах. Мир, М., 128 с. (1982).
- [3] В.П. Захаров, В.С. Герасименко. Структурные особенности полупроводников в аморфном состоянии. Наукова думка, К., 254 с. (1976).
- [4] Gan Fuxi. Optical and spectroscopic properties of glass. Springer-Verlag, Berlin, P. 325 (1992).
- [5] І.Д. Олексеюк, О.В. Парасюк, В.В. Божко, В.В. Галян, І.І. Петрусь. Склоутворення в системах Zn(Cd,Hg)Se-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>-GeSe<sub>2</sub> // Фізика конденсованих високомолекулярних систем – наукові записки Рівненського педінституту, (3), сс. 148-150 (1997).
- [6] I.D. Olekseyuk, V.V. Bozhko, O.V. Parasyuk, V.V. Galjan, I.I. Petrys. Formation and properties of the quasiternary (Cd,Hg) Se-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>-SnSe<sub>2</sub> //*Functional Materials*, 6(3), p. 30-33 (1999).
- [7] Л.П. Казакова, Э.А. Лебедев, Э.А. Сморгонская и др. Электронные явления в халькогенидных стеклообразных полупроводниках. Наука, с.116 (1996).
- [8] А.И. Губанов. Квантово-электронная теория аморфных полупроводников. Изд. АН СССР, М., (1963).
- [9] Я.Г. Клява. Правило Урбаха и континуальная неупорядоченность в некристаллических твердых телах //ФТТ. 25(5), сс. 1350-1353 (1990).
- [10] И.А. Вайнштейн, А.Ф. Зацепин, В.С. Кортов. Особенности проявления правила Урбаха в стеклообразных материалах //Физика и химия стекла, 25(1), сс. 85-96 (1999).
- [11] Б.Л. Гельмонт, В.И. Перель, И.Н. Яссиевич. О правиле Урбаха //ФТТ, **25**(3), сс. 727-733 (1983).

### V.V. Bozhko, M.I. Rospopa

### Features of an Edge of an Optical Absorption in Glasses of Systems ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn)

Volyn State University, 13, Voli Av.,

Lutsk, 43025, Ukraine, tel. 4-92-21, 4-91-57, E-mail: post@univer.lutsk.ua

Explored optical absorption of glass system ASe-XSe<sub>2</sub>-Ga<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> (A-Zn,Cd,Hg X-Ge,Sn) in the interval of temperatures T = 77-400 K in spectral area 1-2,5 eV. For the calculation of experimental dependencies is used modified Urbach's rule. The optical breadth of a forbidden region, parameter of a static disarray, temperature coefficient of a breadth of a forbidden region  $\beta$  and effective energy of phonons is designed. Conducted correlation between results of the experiment and the composition of glass.